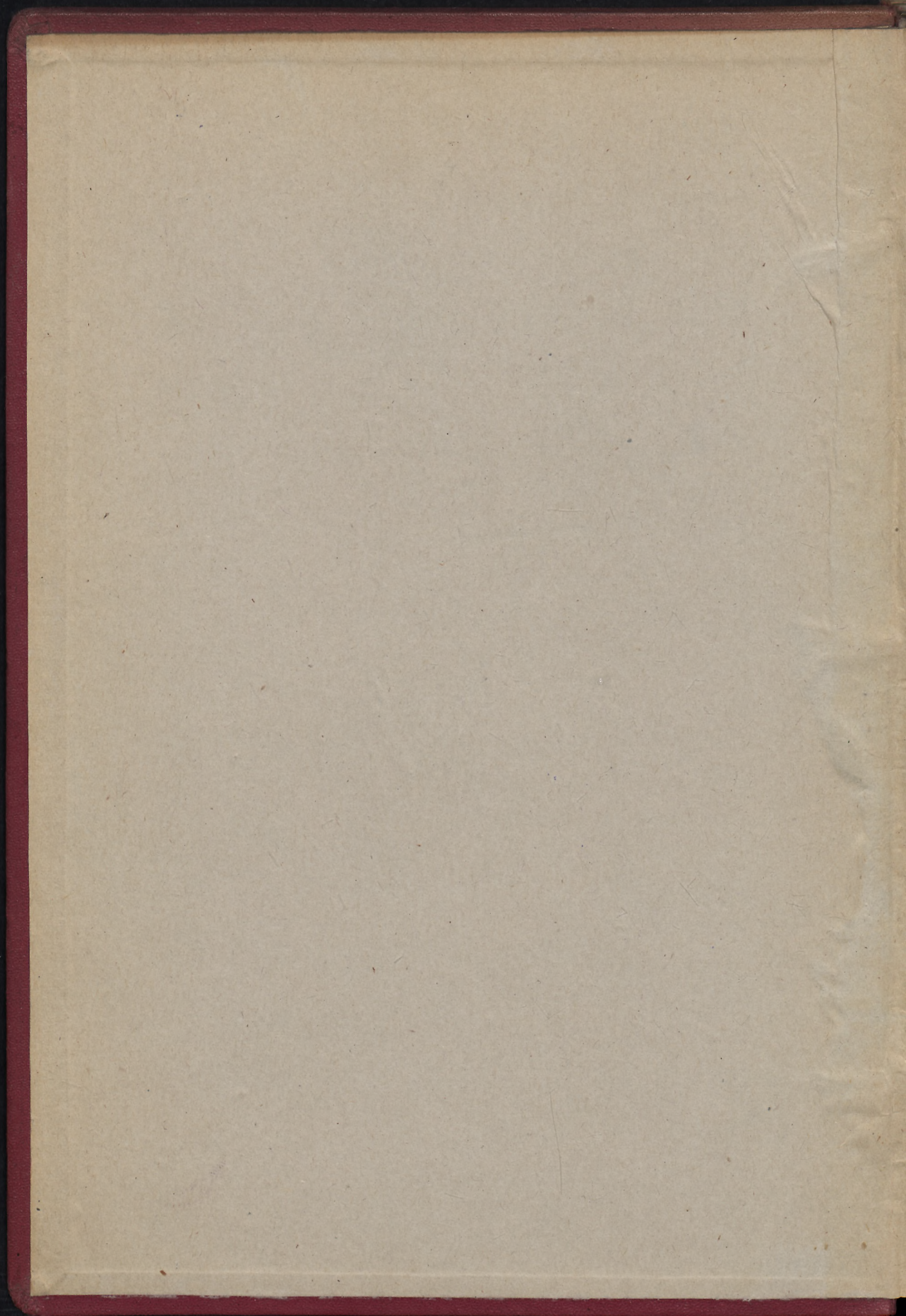


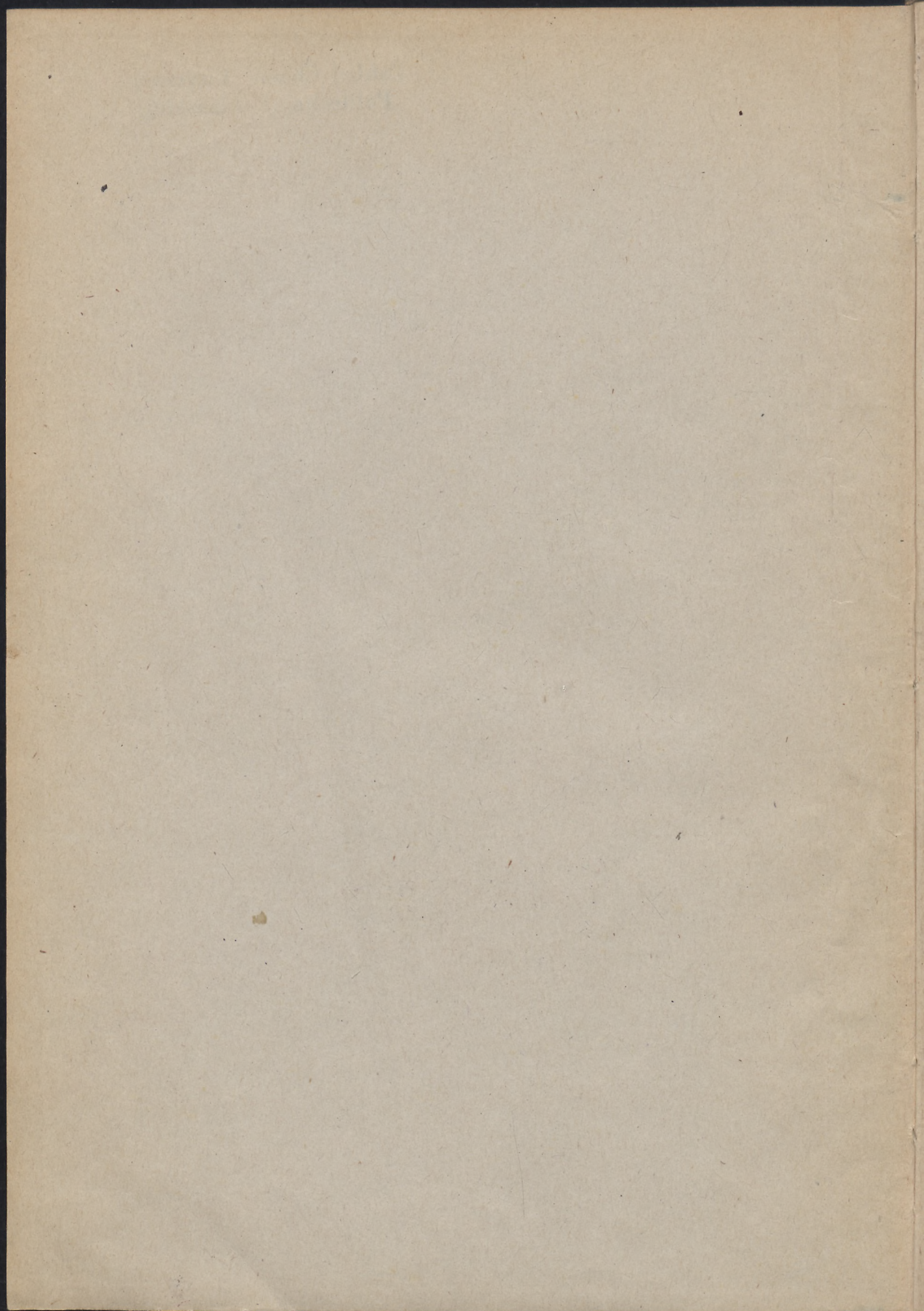
M. Grotowski

DZIEJE
ROZWOJU
FIZYKI
W ZARYSIE

2



~~Zakład Chemii Fizycznej
Politechniki Gdańskiej~~



406.

~~Zakład Chemii Fizycznej
Politechniki Gdańskiej~~

DZIEJE ROZWOJU FIZYKI

W ZARYSACH

OPRACOWALI

Dr M. GROTOWSKI, M. SADZEWICZOWA,
Dr W. WERNER i Dr S. ZIEMECKI

Wydanie drugie, całkowicie przerobione

T O M II

ELEKTRYCZNOŚĆ i MAGNETYZM
OPTYKA
BUDOWA MATERJI

Z licznymi rysunkami w tekście i na
oddzielnych tablicach oraz 14 portretami

~~Zakład Chemii Fizycznej
Politechniki Gdańskiej~~

- 34
~~ZAKŁAD CHEMII FIZYCZNEJ I KOROZJI
Politechniki w Gdańsku
Dział: II Nr. inw 450~~

W A R S Z A W A — 1931

NAKŁADEM REDAKCJI „MATHESIS POLSKIEJ“
SKŁAD GŁÓWNY W KSIĄŻNICY-ATLAS T. N. S. W.

60688

60688

WSZELKIE PRAWA ZASTRZEŻONE



Odbito czcionkami Drukarni Krajowej w Warszawie, Chłodna 44. Telef. 188-70.

Fiz. 1/2.

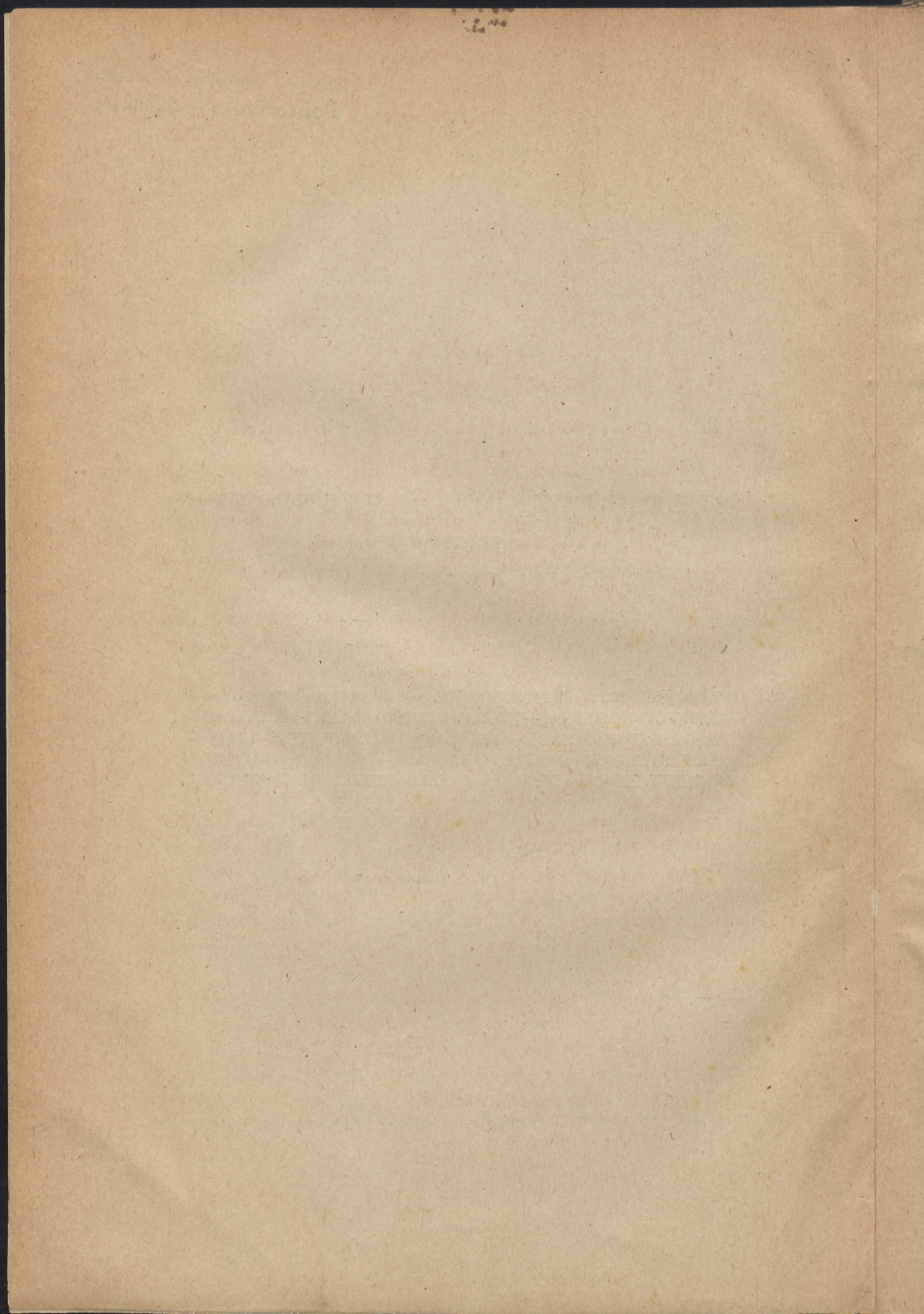
Zakład Chemii Fizycznej
Politechniki Gdańskiej

ELEKTRYCZNOŚĆ I MAGNETYZM

OPRACOWAŁ

W. WERNER.

STAROŻYTNOŚĆ I ŚREDNIOWIECZE. — CZASY ODRODZENIA. —
NASTĘPCY GILBERTA. — TEORIA FLUIDÓW ELEKTRYCZNYCH. —
PRĄDY GALWANICZNE. — DZIAŁANIE MAGNETYCZNE PRĄDÓW
GALWANICZNYCH. — DZIEŁO FARADAY'A. — TEORIA PÓL ELEKTRO-
MAGNETYCZNYCH. — DRGANIA I FALE ELEKTROMAGNETYCZNE.



Rozdział I.

STAROŻYTNOŚĆ I ŚREDNIOWIECZE.

Wiadomości o elektryczności i magnetyzmie u Greków i Rzymian.

W IADOMOŚCI starożytnych o zjawiskach elektrycznych i magnetycznych były nad wyraz skąpe. Według świadectwa *A r y s t o t e l e s a*, pierwszy *T h a l e s* z Miletu (ok. 640—550 prz. Chr.) poznał zadziwiającą własność przyciągania lekkich ciał przez potarty bursztyn — materiał, przywożony do Grecji z brzegów Bałtyku na klejnoty i ozdoby.

Jako warunek, konieczny do wywołania zjawiska, uważano ogrzanie bursztynu: pocieranie miało tylko przyczyniać się do ogrzania.

T e o f r a s t z *Lesbos* (372—287 przed Chr.) wykrył, że inne jeszcze ciało, zwane „*Lynkurion*“, posiada te same własności. Nie wiemy jednak, co się kryje pod tą nazwą; istnieje przypuszczenie, że był to turmalin, istotnie dobrze nadający się do doświadczeń z elektrycznością.

Co do magnetyzmu, to wiedziano, że kawałki pewnych rud żelaznych, czyli magnesy naturalne, nazywane przez Greków wprost „kamieniami“, mogą przyciągać żelazo. *P l a t o n* (427 — 347 przed Chr.), uczeń *S o k r a t e s a*, twórca nauki o ideach, w dialogu swoim „*Jon*“ wzmiankuje, że żelazo, zetknięte z magnesem, samo nabiera własności magnetycznych, lecz traci je po oderwaniu. Że i wtedy zachowuje część własności magnetycznych, poznał dopiero *I z y d o r* z *A l e k s a n d r j i* (570—636).

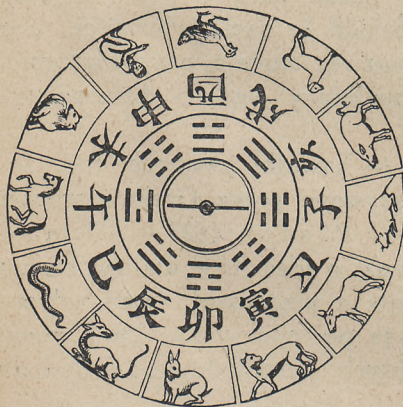
Trudno, aby na tak nikłej liczbie faktów można było oprzeć jakiekolwiek, choć w skromnym zakresie zadawalające ich objaśnienie. *A r y s t o t e l e s* wyobrażał sobie, że magnes ma „duszę“, gdyż tylko ciała, obdarzone duszą (może rozumiał przez to ciała żyjące), mogą wywoływać ruch. Inne próby objaśnienia, oparte na hipotezie wpływów elektrycznych i magnetycznych, były bardzo mgliste, jak

tego dowodzi urywek, w którym Aleksander z Aphrodisias (w Azji Mniejszej, filozof ze szkoły perypatetyków, wiek II i III po Chr.) streszcza poglądy filozofa i lekarza greckiego Empedoklesa (494—434 przed Chr.): „Pory żelaza, które leżą symetrycznie do porów kamienia magnetycznego, są przez wypływy magnesu uwalniane od wypełniającego je powietrza. To silnie zwiększa wypływy z żelaza; te wypływy przenikają w pory magnesu i porywają z sobą żelazo”¹⁾.

Zato nie brak w literaturach starożytnych fantastycznych opowieści o cudownych leczniczych i magicznych właściwościach magnesów. Rzymski historyk, przyrodnik i erudyta Pliniusz starszy (23—79 po Chr.) opowiada o dwóch magnetycznych górach nad Indem, z których jedna gwałtownie przyciąga, a druga gwałtownie odpycha przedmioty żelazne; zbliżenie się do nich okrętu grozi wyrwaniem zeń wszystkich gwoździ i niechybnem zatonięciem.

Magnetyzm w średniowieczu.

Dalsze wiadomości o magnesach, szczególnie o ich zdolności wskazywania kierunków świata, doszły do Europy ze wschodu, już w czasach średniowiecza. W Chinach dawno już, jakoby przed narodzeniem Chrystusa, znana była ta własność magnesu; niewątpliwe wiadomości o tem datują z r. 121 po Chr. Podczas podróży dostojników państwowych przez stepy Mandżurji, na wozach umieszczano figurki z nefrytu, które, obracając się na pionowej osi, wyciągniętą ręką wskazywały stronę południową; sprawiała to igła magnetyczna, umieszczona w ręku posążku. Prawdopodobnie już w wieku VIII stosowali Chińczycy magnesy w żegludze, umieszczając kawałek magnesu naturalnego na podstawce drewnianej, pływającej w naczyniu z wodą. W Chinach również



Rys. 1.
Chińska busola.

zaczęto igłę magnetyczną umieszczać na tle koła z podziałką, wskazującą główne kierunki wiatrów; był to prototyp dzisiejszej busoli.

¹⁾ Cytowane wg. Hoppe. *Geschichte der Physik*. 1926.

Za pośrednictwem Arabów przeniknęło użycie busoli do Europy; w końcu wieku XII była już znana we Francji. Początkowo utożsamiano kierunki magnetyczne z kierunkami geograficznymi; dopiero Krzysztof Kolumb (1451—1506) podczas swej pierwszej podróży do Ameryki, obserwując zachód słońca d. 14 września 1492, a więc blisko chwili porównania dnia z nocą, zauważył, że północny biegun igły zbacza na wschód od kierunku południka geograficznego. W kilka lat później, podczas powrotu do Europy, Kolumb stwierdził, że zboczenie wschodnie przeszło w zachodnie po przekroczeniu pewnej linii, która jakoby pod różnemi względami miała stanowić granicę pomiędzy półkulą wschodnią i zachodnią. Przez to spostrzeżenie Kolumb zapoczątkował obserwacje nad magnetyzmem ziemskim, które rozwinęły się później w obszerny dział wiedzy.

~~Zakład Chemii Fizycznej~~
~~Politechniki Gdańskiej~~

Rozdział II.

CZASY ODRODZENIA.

UBÓSTWO dawnej wiedzy o zjawiskach elektrycznych i magnetycznych musimy przypisać przedewszystkiem tej okoliczności że organizm ludzki nie posiada oddzielnego zmysłu, któryby go pouczał o istnieniu tych zjawisk, tak jak np. zmysł słuchu poucza go o istnieniu fal głosowych, zmysł temperatury o zjawiskach cieplnych, a zmysł mięśniowy o ruchu i siłach. W tych wszystkich dziedzinach ludzkość zebrała mnóstwo materiału doświadczalnego, raczej instynktownego niż świadomego, które mimo to stanowiło podstawę do zastanawiania się nad zjawiskami i do ich celowego powtarzania. Zjawiska elektryczne tego bodźca nie dostarczały. Aby wciągnąć je w orbitę swoich zainteresowań, umysł ludzki musiał przebyć przewrót, którego świadkiem było zaranie wieku Odrodzenia, musiał zawierzyć świadectwu zmysłów i wyznaczyć właściwe miejsce doświadczeniu, tłumionemu długie wieki przez rozumowanie i ślepe zaufanie do wiedzy, przekazanej przez mędrców starożytności.

Ten przewrót w metodzie badania przyrody, wprowadzony w mechanice przez Galileusza (ob. t. I, str. 40), skłonił współczesnego mu lekarza angielskiego Gilberta do doświadczalnych poszukiwań w dziedzinie elektryczności i magnetyzmu i wyjścia poza te skąpe wiadomości, jakie do tej pory były zgromadzone.

WILIAM GILBERT.

(1540 — 1603).

Urodził się w Colchester, studjował medycynę w Oxfordzie i Cambridge. Jako lekarz nadworny królowej Elżbiety, poświęcał wolny czas studjom naukowym. Przejął się ideami współczesnego mu filo-

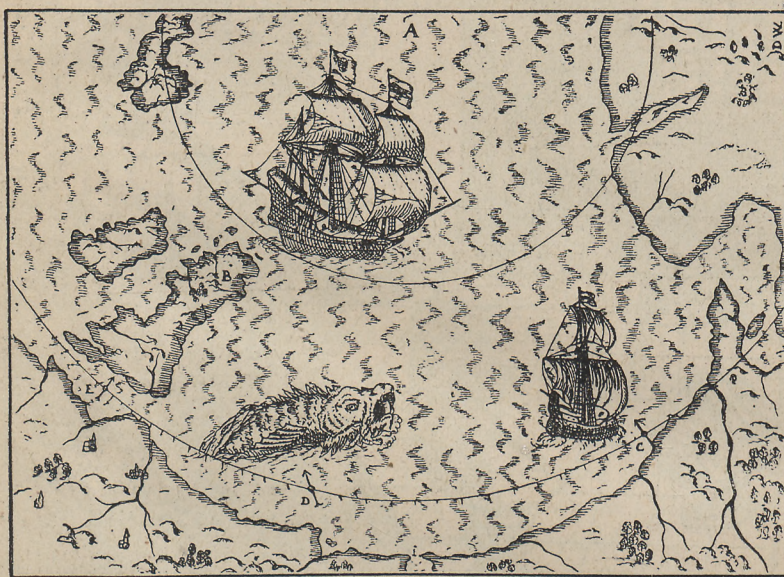


Rys. 2.
Igła inklinacyjna Gilberta.

zofa i męża stanu angielskiego Francis'a Bacon'a z Verulam (1561—1626), jednego z najkonsekwentniejszych rzeczników nowej filozofji, który jedyne źródło wiedzy upatrywał w empirycznym poznawaniu zjawisk; Gilbert w sposób świetny zastosował

ogólnikowe zasady swego ziomka i w dziele swem „De Magnete” (1600) dał mocne podwaliny pod nowy dział wiedzy: naukę o elektryczności i magnetyzmie.

Gilberta interesowało zagadnienie magnetyzmu ziemskiego. Uważał ziemię za wielki magnes, a, by lepiej zbadać jego właściwości, sporządził kulę z rudy magnetycznej, jako model ziemi („terrella”) ¹⁾ i śledził jej działanie na druciki żelazne i igły magnetyczne (ob. niżej). Znalazł bieguny magnetyczne kuli i stwierdził, że igła,



Rys. 3.

Mapa magnetyczna Gilberta.

ustawiająca się naogół ukośnie względem powierzchni kuli, na biegunach jest do niej prostopadła. Takie same nachylenie (inklinację) odkrył Gilbert w polu ziemskim, przebijając kulę drewnianą igłą magnetyczną o tak dobranej masie, aby mogła unosić się w wodzie. Zmierzona w ten sposób wartość nachylenia wyniosła w Londynie 72° . Brak pomiarów w innych miejscowościach nie pozwalał porównać ich i sprawdzić wniosków, wysnutych z obserwacji „terrelli”. Dopiero w r. 1608, a więc po śmierci Gilberta, żeglarz angielski Hudson zmierzył nachylenie w Zatoce swego imienia, pod $75^\circ 22'$ sz. geogr.

¹⁾ Zdrobniałe od terra = ziemia.

i znalazł wartość $89\frac{1}{2}^0$, a więc prawie tyle, ile powinna wynosić na biegunie magnetycznym. Gilbert zresztą mniemał, że bieguny magnetyczne ziemi zgadzają się z geograficznymi i myślał nawet o wyznaczaniu szerokości geograficznej przez pomiar nachylenia magnetycznego. Istnienie zboczenia tłumaczył budową ziemi; wewnątrz jej miało zawierać mnóstwo „kamieni magnetycznych”, znacznie większe, niż spotyka się w warstwach powierzchniowych; oceany są od nich zupełnie wolne, a to powoduje, że igła odchyła się ku magnetycznemu ładowi. Załączona mapa magnetyczna Gilberta wskazuje przewidywany przezeń rozkład zboczenia; rzeczywiste pomiary nie poparły tych przewidywań.

Znany już dawniej fakt, że pionowe pręty żelazne z czasem się magnesują, wyjaśnił Gilbert działaniem magnetyzmu ziemskiego, o którym już wiedział, że ma kierunek ukośny, a nie poziomy; naśladując to zjawisko zapomocą zwykłego magnesu, odkrył magnesowanie przez wpływ (indukcję) i przekonał się, że wstrząsanie (np. kucie) żelaza ułatwia namagnesowanie, a żarzenie usuwa własności magnetyczne. Odkrył też, że w magnesie przełamanym w miejscu przełamania powstają nowe bieguny (ob. niżej).

Równie wielkie są zasługi Gilberta w nauce o elektryczności, a raczej o siłach elektrycznych: „*vim illam electricam nobis placet appellare*” (siłę tę podoba nam się nazwać elektryczną). Znalazłszy własności elektryczne u wielu ciał poza bursztynem, podzielił wszystkie ciała na elektryczne i nieelektryczne, zależnie od tego, czy, trzymane w ręku, dają się elektryzować przez tarcie, czy też nie. Zauważył, że wszystkie ciała podlegają przyciąganiu przez ciała naelektryzowane. Dla badania elektryzacji ciał używał igły miedzianej, osadzonej na osi, podobnie jak igła magnesowa; był to więc pierwszy elektroskop. Poznał wpływ wilgoci i płomienia na utratę stanu elektrycznego przez ciała. Zdawał sobie też sprawę z różnicy pomiędzy siłami magnetycznymi a elektrycznymi.

Teoretyczne poglądy Gilberta, choć w zasadzie wyszły z teorii wpływów Empedoklesa, odznaczają się jednak większą precyzją. Wpływy — effluvia — wydzielają się z ciał namagnesowanych, względnie naelektryzowanych i one to wywołują ruchy ciał do nich zbliżonych. Wewnątrz magnesów istnieją wiry, które idą od bieguna do bieguna, a w przestrzeni zewnętrznej — „*orbis virtutis*” — łączą się zapomocą wpływów. Mamy więc jakgdyby zaczątek teorii pola wewnętrznego i zewnętrznego magnesów.

Wpływy magnetyczne, aczkolwiek materialnej natury, są bardziej

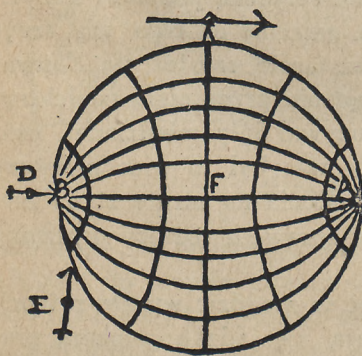
subtelne, niż grubsze od nich wypływy elektryczne. Tarcie pobudza do wydzielania wypływów. To wydzielanie nie wpływa na ciężar ciała; podobnie, zdaniem Gilberta, ciała wonne przez lata całe wydzielają zapach bez straty swego ciężaru.

„De Magnete“¹⁾.

Należy wziąć silny kamień magnetyczny odpowiedniej wielkości i nadać mu postać kuli. Tak ukształtowany kamień jest wiernym i dokładnym obrazem ziemi; nazwiemy go zatem „*terrella*“.

Aby znaleźć bieguny magnesu, odpowiadające biegunom ziemi, należy wziąć go w rękę i położyć na nim cienutki drucik żelazny [nić]. Końce drutu zostaną poruszone, a potem nagle uspokoją się. Miejsce, gdzie nić leży i przywarła, obrysujemy kredą. Następnie przenieśmy środek nici do innego miejsca, potem do trzeciego i czwartego i za każdym razem naznaczymy kamień kreską wzdłuż kierunku nici. Te kreski wyobrażają na *terrelli* linie, które można przyrównać do południków; okaże się wyraźnie, że zbiegają się one w biegunach kamienia magnetycznego. W równych odległościach od tych biegunów można przeciągnąć wielkie koło, które odpowiadałoby równikowi.

Inny sposób znajdowania biegunów polega na posługiwaniu się igłą magnetyczną, zaopatrzoną we wgłębienie i tak osadzoną na ostrzu, że może się na niem swobodnie poruszać.



Rys. 4.
Bieguny kuli magnetycznej.

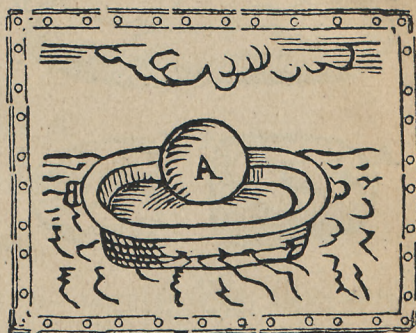
Ten kompas (rys. 4) ustawiamy na kuli *AB* w *C* tak, aby igła znajdowała się w równowadze. Teraz naznaczymy kredą kierunek spoczywającej igły, przenosimy przyrząd do innego punktu i znów znaczymy kierunek. Jeśli uczynić to w wielu miejscach, to ze zbiegania się linii znajdziemy jeden biegun w punkcie *A*, drugi w *B*. Sam biegun wykaże igła magnetyczna, zbliżona do kamienia, ustawiając się prostopadle do powierzchni kamienia i wskazując na biegun, a zatem i na środek kuli...

Podobnie jak jeden z biegunów ziemi jest skierowany do gwiazdozbioru polarnego i wskazuje zawsze na jeden i ten sam punkt nieba,

¹⁾ Data wydania r. 1600. Tłumaczone z F. Dannemann: „Aus der Werkstatt grosser Forscher“.

podczas gdy drugi spogląda na przeciwną okolicę nieba — tak samo i magnes ma własność skierowywania się ku biegunom północnemu i południowemu, jak to wyobraża rys. 5.

Położmy kamień magnetyczny *A*, w którym znaleźliśmy już bieguny, do okrągłego naczynia drewnianego *BC* i umieścmy go razem z naczyniem w większym zbiorniku z wodą tak, aby magnes pływał bez przeszkody w środku zbiornika. Kamień zaczyna natychmiast poruszać się razem z naczyniem i kręci się tak długo, póki biegun południowy nie wskaże na północ, a biegun północny na południe ¹⁾.



Rys. 5.

Magnes pływający (busola).

Wiadomo, że magnes przyciąga żelazo. Ale w ten sam sposób jeden kamień magnetyczny przyciąga drugi. Kamień magnetyczny, którego bieguny zostały rozpoznane i oznaczone, włożmy do odpowiedniego naczynia tak, aby mógł w nim pływać. Niechaj bieguny jego leżą w płaszczyźnie poziomej. Drugi kamień, również o naznaczonych biegunach, weźmy do ręki i trzymajmy tak, by jego biegun południowy był zwrócony ku biegunowi północnemu kamienia pływającego. Teraz zbliżajmy go z boku. Pływający kamień natychmiast będzie pośpieszał ku niemu, póki do niego nie przywrze, o ile przez podstawioną dłoń nie zapobiegniemy zetknięciu. Jeśli będziemy zbliżali biegun północny trzymanego w ręku kamienia do bieguna południowego kamienia pływającego, to znów nastąpi przyciąganie. Jeśli jednak będziemy w podobny sposób zbliżali biegun południowy do południowego, a północny do północnego, to kamienie będą się od siebie oddalały...

Wyberzmy podługowaty kamień magnetyczny *AD*, którego biegun północny jest w *A*, a południowy w *D*, i podzielmy go na dwie równe części. Następnie puśćmy część *AB* na wodę, aby pływała; zauważymy, że biegun północny *A* będzie wskazywał, jak poprzednio, ku południowi, podobnie biegun *B* — ku północy. Lecz końce *B* i *C*, które

¹⁾ Obecnie biegunem północnym nazywamy ten biegun, który wskazuje na północ. Sposób oznaczania Gilberta utrzymał się jeszcze długo w literaturze francuskiej (ob. np. wyjątki z prac Ampère'a).

poprzednio były z sobą złączone, stały się teraz biegunem południowym i północnym. Biegun południowy *B* przyciąga biegun pół-



Rys. 6.
Dzielenie magnesu.

nocny *C*. Jeśli niema żadnej przeszkody, a ciężar [kawałków magnesu] jest zniesiony, jak to ma miejsce na powierzchni wody, to bieguny zbliżają się i łączą z sobą. Jeśli jednak zbliżyć biegun *A* do bieguna *C* drugiego kamienia, to odbiegają od siebie...

Przyczyna ruchów magnetycznych różni się bardzo od sił bursztynu. Starożytni, a także i nowsi pisarze wspominają, że bursztyn

przyciąga plewy. To samo czyni gagat [rodzaj węgla brunatnego], który jest wydobywany z ziemi w Anglii, Niemczech i wielu innych krajach. Ale nie tylko te dwie substancje przyciągają drobne ciała; również djament, szafir, rubin, opal, ametyst, beryl i kryształ górski zachowują się tak samo. Podobne siły przyciągania posiada szkło. Siarka i żywica przyciągają również...

Wszystkie te substancje przyciągają nie tylko plewy, ale i wszystkie metale, drzewo, liście, kamienie, ziemię, nawet wodę i olej, jednym słowem, wszystko, co podpada pod zmysły. Aby jednak ustalić przez doświadczenia, jak to przyciąganie się odbywa, i które to substancje przyciągają w ten sposób inne ciała, należy sporządzić wskazówkę długości 3—4 cale z jakiegokolwiek metalu i umieścić ją na ostrzu igły, podobnie jak w kompasie, aby się mogła łatwo poruszać. Jeśli do tej wskazówki zbliżyć bursztyn lub kryształ górski, uprzednio potarty, to wskazówka natychmiast zostanie poruszona...

Magnes objawia swój magnetyzm bez uprzedniego pocierania, w stanie zarówno suchym, jak wilgotnym, w powietrzu, jak i w wodzie, nawet wtedy, gdy pomiędzy magnesy wstawić jaknajmasywniejsze ciała, jako to płyty z drzewa i kamienia, lub krażki metalu. Magnes działa jedynie na ciała magnetyczne, podczas gdy substancje elektryczne przyciągają wszystko. Może też magnes unosić znaczne ciężary, gdy ciało naelektryzowane jest w stanie przyciągnąć tylko niewielkie...

Rozdział III.

NASTĘPCY GILBERTA.

Nowe fakty.

WZBUDZONE przez Gilberta zaciekawienie zjawiskami elektrycznymi i magnetycznymi, pobudzało do wielu powtarzań i prób, ale tylko nielicznym badaczom udało się odnaleźć istotnie nowe strony zawiłych i tajemniczych zjawisk.

Otto v. Guericke (ob. t. I, str. 65) zbudował pierwszą maszynę elektryczną, złożoną z dużej kuli, odlanej z siarki i osadzonej na osi. Trąc ręką obracającą się kulę, mógł otrzymać zjawiska o nieznanem dotychczas natężeniu. Odkrył, że ciała naelektryzowane mogą nie tylko przyciągać, ale i odpychać: pierze, przyciągnięte przez siarkę, po zetknięciu z nią odskakiwało i wówczas było przyciągane przez ciało obserwatora, ale, zetknąwszy się z niem, mogło być znów przyciągane przez siarkę.

Gdy koniec nici długości 1 stopy, przewieszony przez pręt drewniany, zetknął z naelektryzowaną kulą siarkową, drugi koniec nici nabierał własności przyciągania lekkich ciał. Z obu odkrytych faktów: odpychania elektrycznego i przenoszenia się stanu elektrycznego, Guericke nie wyciągnął konsekwencji. Uczynili to jego następcy.

STEFAN GRAY (1670—1736), członek Royal Society (ob. życiorys Faraday'a), zbadał szczegółowo drugie z tych zjawisk. Zawieszając sznur konopny na nitkach jedwabnych, wziętych do tego celu z powodu swej cienkości, mógł przenosić stan elektryczny przez 765 stóp sznura. Zastąpiwszy zerwaną nić jedwabną cieniutkim drucikiem metalowym, przekonał się o zasadniczo różnych własnościach tych dwóch substancyj. Zbadawszy szereg ciał, Gray podzielił je na złe i dobre przewodniki oraz dostrzegł, że podział ten odpowiada podziałowi Gilberta na ciała elektryczne i nieelektryczne. Stwierdziwszy, że-

ciało ludzkie przewodzi dobrze, mógł tę okoliczność wskazać, jako przyczynę niemożności naelektryzowania ciał przewodzących, trzymany w ręku.

Zawieszając chłopca na sznurach z włosia lub stawiając go na placku z żywicy, mógł go silnie naelektryzować zapomocą pocierania rury szklanej; naelektryzowanie następowało już przy zbliżaniu ręki do rury. Było to więc elektryzowanie przez indukcję, lepiej zbadane później przez H a w k s b e e (1713) i A e p i n u s a (1724—1809).

CHARLES FRANÇOIS DE CISTERNAY DUFAY (1698 — 1739), członek Akademji, powtarzając doświadczenia Guericke'go z odpychaniem ciał naelektryzowanych, zbliżył do listka złota, naelektryzowanego przez zetknięcie z rurą szklaną, potartą płytkę z żywicy; zamiast spodziewanego odpychania, zauważył przyciąganie się ciał naelektryzowanych. Zbadanie bliższe tych zjawisk doprowadziło go do odkrycia, że istnieją dwa odrębne rodzaje naelektryzowania: „istnieją dwa rodzaje elektryczności; jedna, którą nazwę szklaną, drugą, którą nazwę żywiczną. Pierwsza powstaje w szkłe, drogich kamieniach, włosiu, wełnie i t. p., druga — w bursztynie, żywicy, jedwabiu i t. d. Zasadnicza różnica obu rodzajów polega na tem, że każdy z nich odpycha sam siebie, natomiast przyciąga rodzaj drugi”.

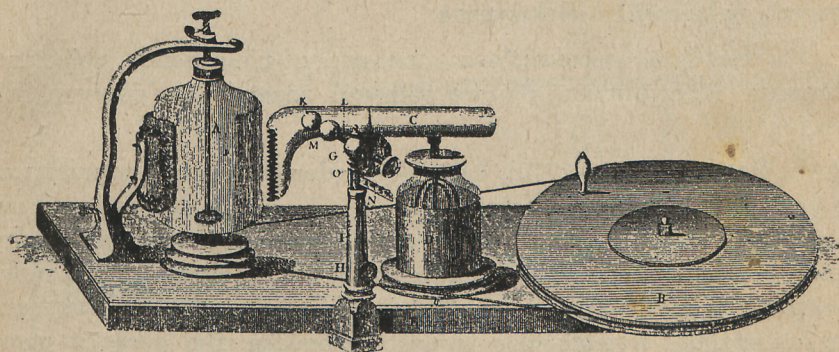
Teorja dwóch rodzajów naelektryzowania, dwóch rodzajów „atmosfer”, któremi poglądy ówczesne otaczały ciała naelektryzowane, nie trafiła do umysłów współczesnych uczonych, budziła silny sprzeciw, i dopiero przez Symmera została ponownie wprowadzona do nauki.

Udoskonalenia techniczne.

Równoległe z odkrywaniem nowych faktów szedł postęp w technicznych środkach otrzymywania silnych stanów elektrycznych. Pierwsza machina elektryczna Guericke'go doznała szeregu doniosłych ulepszeń. Siarkę zastąpiono szkłem — najpierw kulą (1743), potem walcem, wkońcu płytą (1755); zamiast tarcia o rękę zastosowano poduszki skórzane (1744), które następnie nauczono się pokrywać amalgamatem (1762); wprowadzono t. zw. konduktor, t. j. dużą izolowaną kulę lub walec metalowy, na którym gromadzono elektryczność; do zbierania jej ze szkła służyły najpierw zwisające druty, potem — po odkryciu, że ostrze może „zbierać” elektryczność ze zbliżonego doń ciała — metalowe grzebienie. Rys. 7 wyobraża maszynę L a n e'a z r. 1766, w której zastosowano te wszystkie ulepsze-

nia. Optyk angielski Ramsden nadał maszynie postać, w której przetrwała bez zasadniczych zmian do końca wieku XIX, kiedy ostatecznie musiała ustąpić maszynie influencyjnej. Te udoskonalenia pozwalały otrzymywać duże napięcia gromadzonej elektryczności.

Doniosłem było odkrycie holenderskiego fizyka Pietera Musschenbroeka z Leydy (1692 — 1761): chcąc zgromadzić większą ilość elektryczności, napełnił szklaną wodą, której przeznaczył



Rys. 7.

Maszyna elektryczna Lane'a.

tę rolę; trzymając szklaną w dłoni, zbliżył zanurzony w niej drut do konduktora maszyny; dotknąwszy następnie drugą ręką drutu. otrzymał silne, wstrząsające uderzenie. Jednocześnie tego samego odkrycia dokonał Kleist na Pomorzu. Inni badacze udoskonaliли tę „butelkę lejdejską”, przez oklejanie jej — naprzód zzewnątrz, potem od wewnątrz — cynfolją, lecz dopiero Franklin wyjaśnił jej własności przyciągającym działaniem naboju, gromadzących się na obu okładkach.

Wyładowania elektryczne.

Te ulepszenia techniczne pozwalały zauważyć wiele nowych objawów, związanych z rozbrajaniem się silnie naelektryzowanych ciał, a dawniej zaobserwowane wytwarzać w znacznym natężeniu i zbadać je dokładnie.

Już Guericke zauważył świecenie, występujące pomiędzy kulką siarkową a ręką, o którą się tarła, oraz towarzyszące temu trzeszczenie. W r. 1708 Anglik Wall otrzymał silne iskry z potartego bursztynu, a nawet upodobił je do błyskawic, a trzask do pioruna.

Hawksbee wytwarzał świecenie próżni Torricellego przez tarcie rtęci o szkło. Gray już odróżniał wypływy świetlne od iskry.

Teorie wpływów.

Rozpowszechnianie się machin elektrycznych popularyzowało te objawy, lecz przez to skierowało w mylną stronę poglądy współczesnych na zjawiska elektryczne.

Były one dość nieokreślone, operowały niejasnymi pojęciami „atmosfer” i „wypływów”; nowe odkrycia zdawały się popierać ich słuszność.

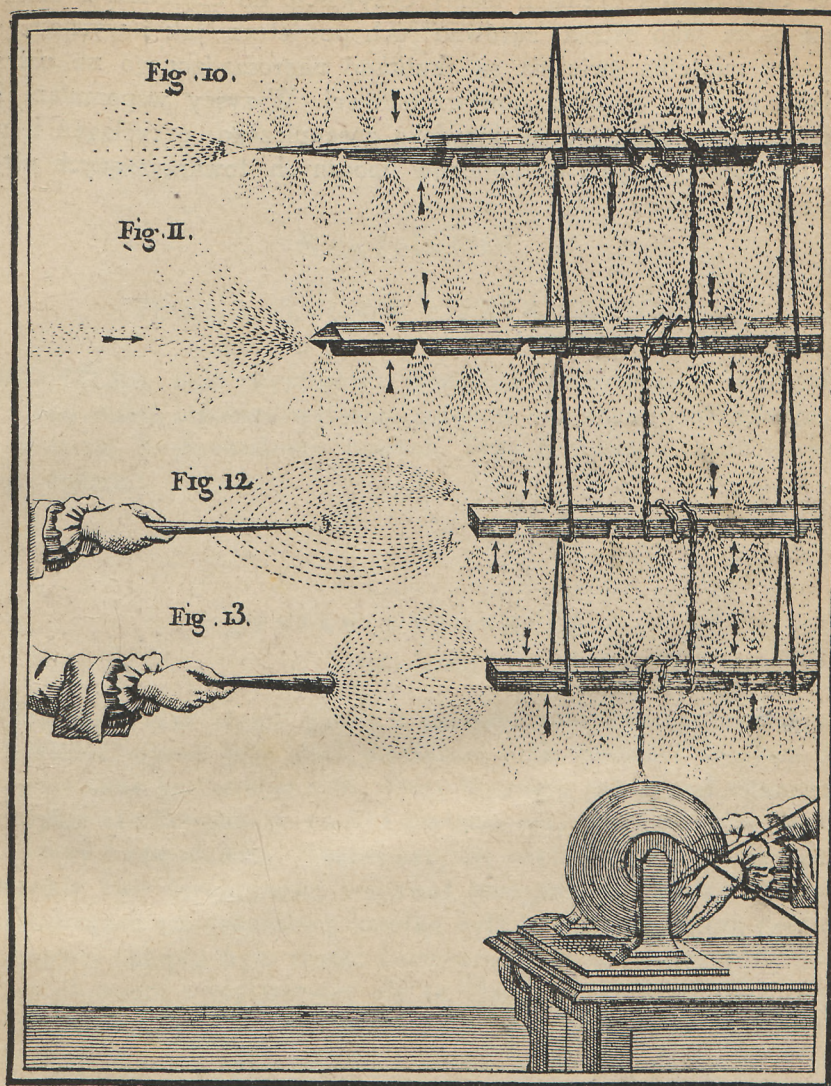
ABBÉ NOLLET (1700—1770), członek Akademii, świetny popularyzator nauk fizykalnych, pozostający w nieustannej korespondencji ze wszystkimi niemal, co mogli coś nowego powiedzieć, wypełnił swemi listami poważne zadanie w dziejach fizyki, szczególnie nauki o elektryczności: w czasie, gdy nie wychodziły jeszcze czasopisma naukowe, rolę ich spełniał wysiłek tego jednego człowieka. Był gorącym zwolennikiem teorii „wypływów i napływów”, którą tak streszcza w ujęciu prof. z Genewy Neckera¹⁾: „Z ciała naelektryzowanego wydobywa się materja, która jednocześnie zostaje zastąpiona przez inną, podobną, napływającą do ciała. Od tego to jednoczesnego prądu podwójnego, modyfikowanego przez różne okoliczności, zależą tak różnorodne zjawiska... Ma on analogję w materji, jaką zwolennicy Newtona upatrują w świetle”. (Por. teorię korpuskularną Newtona w dziale Optyki). Rys. 8 wskazuje, jak Nollet wyobrażał sobie te wypływy; kształt ich, oczywiście, przypomina kształt linii pola elektrycznego.

Jak te poglądy służyły do objaśnienia zjawisk, mówi cytowany przez Nollet'a list Jallabert'a:

„Kiedy mnie naelektryzowano, i osoba nienaelektryzowana zbliżała palec do mojej dłoni, odczuwałem bardzo wyraźnie słaby wiatr, a miotełka miała podstawę na mojej dłoni, a szczyt na końcu nienaelektryzowanego palca...”

Kiedy, stojąc na placku z żywicy, wyciągałem palec ku dłoni nienaelektryzowanej, nie czułem żadnego podmuchu: miotełka wycho-

¹⁾ Abbé Nollet „Lettres sur l'électricité” 3 tomy, Paryż 1774—1777.



Rys. 8.

Wpływy elektryczne według Nollet'a.

dziła z mego palca; a podstawą spoczywała na dłoni mego przyjaciela, który czuł lekki wiatr.

W tych dwóch wypadkach mamy dowód istnienia dwóch materij [elektrycznych] *wypływającej i napływającej*“.

W tych doświadczeniach mamy oczywiście do czynienia z działaniem palca jako ostrza; zarówno ruch powietrza, jak i wychodząca z palca miotłka świetlna są skutkami nagromadzonego na ostrzu naboju o dużej gęstości powierzchniowej. Wszyscy wspomniani fizycy nie odróżniali jednak zjawiska zasadniczego: przyciągań i odpychań elektrycznych, od objawów ubocznych, towarzyszących utracie naboju.

Rozdział IV.

TEORJA FLUIDÓW ELEKTRYCZNYCH.

POTRZEBA było wyjątkowo jasnego i nieuprzedzonego umysłu, aby trafić hipotezą wyjaśnić zjawiska już znane i wskazać planową drogę do gromadzenia nowych. Tego doniosłego czynu naukowego dokonał

BENJAMIN FRANKLIN.

(1706 — 1790).

Znakomity mąż stanu, pisarz i uczony amerykański, urodził się w Bostonie; ojciec jego miał mydlarnię i nie posiadał środków na systematyczne kształcenie syna, który wcześniej już zaczął okazywać niezwykle zamiłowanie do nauki i czytania oraz charakter energiczny, stanowczy i samodzielny. Nauczywszy się czytać niemal bez pomocy, wszystkie swe oszczędności wydawał następnie na kupno książek; a w kolonjach amerykańskich książka była podówczas rzeczą rzadką. Marzeniem chłopca było zostać marynarzem, to też ćwiczył się usilnie w pływaniu i żeglarstwie; ale te plany nie były na rękę ojcu, który chciał uczynić z niego przemysłowca, a widząc, że do własnego zawodu go nie zachęci, oddał go na naukę do drukarni, którą posiadał drugi jego syn. Tutaj Benjamin Franklin przebył do 18-go roku życia, ucząc się fachu, ale i kształcąc jednocześnie swój umysł ze spokojnym uporem, który cechował całe jego życie. W tym czasie brat jego przystąpił do wydawania dziennika; dało to Franklinowi sposobność obcowania z wielu wybitnymi ludźmi i przysłuchiwania się dyskusjom na tematy naukowe i polityczne; wkrótce sam spróbował swych sił, a artykuły jego, pomieszczone w dzienniku, zwróciły powszechną uwagę; ale w końcu kilka ostrych

zwrotów przeciwko rządowi spowodowało zamknięcie pisma przez władze angielskie.

Nieporozumienia z bratem skłoniły Benjamina do opuszczenia Bostonu; wkrótce znalazł miejsce drukarza w Filadelfji, skąd został wysłany przez gubernatora Pensylwanji do Londynu w celu nabycia przyborów, potrzebnych do założenia pisma. Po szeregu przygód i niepowodzeń, które przezwyciężył dzięki silnej woli i wytrwałości, powrócił do Filadelfji, gdzie założył własną drukarnię. Zebrawszy grupę ludzi wykształconych, urządzał wraz z nimi stałe zebrania, poświęcone dyskusjom nad sprawami nauki i życia; następnie zakupiono dziennik, — i od tej chwili zaczyna szybko wzrastać sława Franklin'a jako publicysty. Jednocześnie bierze on coraz żywszy udział w życiu miejscowem, dzięki czemu zostaje w r. 1736 członkiem rady prowincjonalnej i dyrektorem poczt; zapoczątkowuje i zakłada szereg pożytecznych instytucyj, jak czytelnia i bibliotekę publiczną (pierwszą w Ameryce), straż ogniową, szpital i przytułek dla biednych, drogą składek zbiera fundusze na szkołę wzorową (późniejszy uniwersytet) i t. d.

Na tę epokę przypada też zainteresowanie się Franklin'a zjawiskami elektrycznymi¹⁾. Pomiędzy książkami, przysłanemi do założonej przez niego biblioteki, znajdowała się broszura fizyka angielskiego Watson'a, drukowana w r. 1746, a zawierająca opis nowych doświadczeń z tej młodej jeszcze dziedziny badania. Franklin, zapoznawszy się z tą książką, nie tylko powtórzył zawarte w niej doświadczenia, ale obmyślał coraz to nowe, z początku sam, później w towarzystwie Kinnersley'a, Hopkinson'a i Sing'a, mężów, którzy zajęli następnie poważne stanowiska w naukowym świecie angielskim. Na surowym gruncie kolonji, usunięci z pod bezpośredniego wpływu uczonych europejskich, nie mając ani ulepszonych przyrządów, ani nie znając poglądów rozpowszechnionych, badacze amerykańscy szli własnymi drogami, czasem „odkrywając Amerykę po raz wtóry” (np. wynajdując maszynę elektryczną), lecz zarazem wnosząc świeży, nieuprzedzony pogląd na zjawiska. Na tym gruncie powstała teoria Franklin'a, zakładająca, że elektryczność jest płynem, „ogniem elektrycznym”, zawartym w stanie normalnym we wszystkich ciałach w pewnym określonym stosunku; taka równowaga może być jednak zakłócona; wówczas płyn elektryczny prze-

¹⁾ Dalsze szczegóły zaczerpnięto z dzieła P. Benjamin'a: „The intellectual Rise in Electricity”. New York, 1898.

chodzi z jednego ciała do drugiego; to ostatnie będzie teraz zawierało nadmiar elektryczności, t. j. będzie naelektryzowane dodatnio: pierwsze natomiast będzie miało niedobór — będzie naelektryzowane ujemnie. „A, stojąc na wosku i pocierając rurę [szklaną], zbiera ogień elektryczny z siebie do rury; ponieważ połączenie pomiędzy nim a zapasem ogólnym jest przerwane przez wosk, przeto ciało jego nie może być od razu zaopatrzone nanowo. B (stojąc również na wosku), wodząc kłyciem wzdłuż rury, odbiera od niej ogień, zebrany w szkłe przez A, a ponieważ jego połączenie z ogólnym zapasem jest również przerwane, przeto zatrzymuje pobraną ilość dodatkową. C, stojącemu na podłodze, obaj wydają się naelektryzowani; posiadając bowiem średnią ilość ognia elektrycznego, otrzymuje iskrę od B, który posiada nadmiar tego ognia, oraz udziela iskry A, który ma niedobór. Jeśli A i B, zbliżywszy się, dotkną się wzajemnie, to iskra jest silniejsza, gdyż różnica między nimi jest większa”.

Równolegle do dociekań nad naturą zjawisk elektrycznych szły odkrycia doświadczalne; Franklin opisał je w listach do Collinson'a, botanika angielskiego, który je następnie komunikował Towarzystwu Królewskiemu; zbiór tych listów wyszedł potem jako „Doświadczenia Filadelfijskie”. Uwagę Franklin'a zwróciła butelka lejdejska, wynalazek Kleista i Musschenbroeka (ob. str. 15). Franklin odkrył, że butelka jest naelektryzowana wewnątrz i zewnątrz: korek, zawieszony na nici jedwabnej pomiędzy przewodnikami, wiodącymi od obu okładek, waha się między nimi, a przenosząc naboje od jednej okładki do drugiej, stopniowo rozbraja butelkę. Dalej dowiódł Franklin, że siedliskiem naelektryzowania jest szkło, a nie woda, jak to wówczas powszechnie przypuszczano: woda wylana z nabitej butelki nie wykazywała ani śladu elektryczności; po nalaniu świeżej wody butelka dawała iskrę o sile niezmniejszonej. Okładki, zdaniem Franklin'a, służą tylko do zbierania elektryczności ze szkła, „do jednoczenia sił części oddzielnych”. Zgodnie z tą teorią można było zmienić kształt butelki i, zamiast naczynia szklanego, użyć płaskiej płyty, pokrytej z obu stron warstewką metalu; taki kondensator otrzymał nazwę płyty Franklin'a. Franklin pierwszy też wprowadził łączenie kondensatorów w szereg i budował silne baterje, z których otrzymywał potężne iskry.

Podobieństwo iskry elektrycznej i błyskawicy zostało już oddawna zauważone (ob. str. 15), i hipoteza, że piorun jest tylko potężnem



wyładowaniem elektrycznem pomiędzy chmurą a ziemią, nie była nową; najdobitniej wypowiedział ją fizyk niemiecki Winkler (1703—1770); ale było to tylko przypuszczenie, nie poparte niewątpliwymi faktami. Zasługą Franklin'a było wskazanie drogi, na której można było zdobyć potwierdzenie elektrycznej teorii burzy. Najpierw zgrupował Franklin wszystkie cechy, wspólne obu grupom zjawisk. „Płyn elektryczny”, pisze w swym dzienniku z r. 1849, „zgadza się z błyskawicą w następujących szczegółach: 1) Świecenie. 2) Barwa światła. 3) Kierunek zakrzywiony. 4) Chyżość ruchu. 5) Przewodzenie przez metale. 6) Trzask lub szmer przy wybuchu. 7) Istnienie w wodzie lub lodzie. 8) Szarpanie ciał, przez które przechodzi. 9) Zabijanie zwierząt. 10) Topienie metali. 11) Zapalanie materij palnych. 12) Zapach siarkowy” [zapach ozonu]. Należało jeszcze dowieść, że tak podobne do siebie istoty rządzą się jednakowymi prawami, że w tych samych okolicznościach zachowują się w ten sam sposób. Do sprawdzenia tego wydała się Franklin'owi odpowiednią znana już dawniej, ale przez niego dokładniej zbadana własność ostrzy. Jeśli ostrze, zbliżone do przewodnika naelektryzowanego, wywołuje w nim stratę naboju, „odciąga elektryczność”, to takie same działanie powinno wywierać ostrze, zbliżone do chmury, kryjącej piorun w swem łonie. „Jeśli tak jest, to czy znajomość tej władzy ostrzy nie może posłużyć ludzkości do chronienia domów, kościołów, okrętów i t. p. od uderzeń piorunów?”... Praktyczny umysł wielkiego amerykańczyka odrazu przewidział pożyteczne zastosowanie odkrycia, które dopiero w głowie jego istniało. Franklin opisuje doświadczenie, które mogłoby rozstrzygnąć pytanie, czy chmury burzowe zawierają elektryczność.

„Ustawić na szczycie wysokiej wieży lub dzwonnicy rodzaj pudła, dość dużego, aby pomieścić człowieka i podstawę elektryczną [izolującą]. Niechaj ze środka statywu wychodzi pręt żelazny, niechaj się zagina tak, aby przejść poza drzwi, niechaj następnie wznosi się do góry na 20 lub 30 stóp, kończąc się silnie zaznaczonem ostrzem. Jeśli podstawę utrzymywać czysto i sucho, to człowiek, stojący na niej podczas przechodzenia nisko takich chmur, może być naelektryzowany i wydzielać iskry, gdyż pręt będzie ściągał doń ogień z chmury”.

Franklin byłby zapewne sam wykonał doświadczenie według podobnego planu, ale cóż, skoro w okolicach Filadelfji nie było dość wysokiego pagórka, a w całej stolicy Pensylwanji — ani jednej wieży, ani nawet domu, wyższego ponad dwa piętra! Wzięto się do zbierania funduszków na dokończenie wieży, którą zaczęto już budo-

wać przy kościele, gdy nadeszła wiadomość, że we Francji doświadczenie zostało już wykonane i to z pomyślnym wynikiem. Dali-bard, ustawivszy już w r. 1752 w Marly-la-Ville pod Paryżem pręt żelazny, zgodnie ze wskazówkami, podanymi przez Franklina, wydobyl z pręta potężne iskry podczas nadciągającej burzy¹⁾. Prawie jednocześnie Delor wykonał podobne doświadczenie w samym Paryżu. Innego, bardziej bezpośredniego doświadczenia Franklin dokonał sam; podczas zbliżającej się burzy wypuścił latawca, zaopatrzonę w drut, zaostrozony na końcu; latawiec wzniósł się ku chmurom, a gdy deszcz zwilżył nić, na której był trzymany, Franklin mógł ściągnąć elektryczność z chmur; nabił nią butelkę i otrzymywał z nią wszystkie te objawy, jakie daje elektryczność, wydobyta z maszyny elektrycznej. Tożsamość elektryczności i „materji piorunowej” została przez to niezbicie stwierdzona.

Wypadki polityczne wielkiej wagi, które już parokrotnie odrywały Franklina od badań nad elektrycznością, teraz odsunęły go od nich zupełnie i pochłoneły całkowicie. Otoczony czcią i zaufaniem powszechnem, podejmował dwukrotnie podróż do Londynu w celu załatwiania zatargów pomiędzy kolonjami a rządem centralnym. W stolicy Anglii został przyjęty przez świat naukowy i literacki z otwartymi rękami: mianowano go członkiem Królewskiego Towarzystwa Nauk i szeregu innych stowarzyszeń. Tymczasem zatarg kolonialny przybierał postać coraz bardziej zaognioną; Franklin bronił interesów swojej ojczyzny z niezwykłą odwagą i energją; jego spokój, inteligencja i świetna wymowa wywierały potężne wrażenie. Nadaremnie rząd starał się go ułagodzić to gwałtownymi groźbami, to obietnicami i pokusami, — wielki amerykańczyk ani na jotę nie odstępował od tego, co uważał za zgodne z interesem swych współobywateli. Po ostatnim jego powrocie do Ameryki nastąpił krok stanowczy: Franklin proklamował niepodległość kolonij amerykańskich. Zaczęła się wielka wojna wolnościowa. Franklin odbył jeszcze jedną podróż do Europy w trudnej misji skłonienia Francji do zawarcia przymierza z nowym państwem. W Paryżu przyjęto go z entuzjazmem. Starzec Voltaire umyślnie przybył do Paryża, aby osobiście poznać znakomitego uczonego i obywatela i wprowadzić go na posiedzenie Akademji. Turgot uczcił go znany wierszem, w którym streścił jego zasługi naukowe i polityczne:

¹⁾ Przy podobnem doświadczeniu poniósł śmierć prof. Richman w Petersburgu w r. 1753.

„Eripuit coelo fulmen, sceptrumque tyrannis“...
Niebiosom wydał piorun, a berło tyranom.

W stolicy Francji doczekał się Franklin zawarcia pokoju i uznania niepodległości Stanów Zjednoczonych Ameryki Północnej.

Wkrótce po powrocie do Ameryki zmarł w r. 1790, czczony i uwielbiany przez wszystkich, — wielki obywatel Nowego Świata.

Z „Doświadczeń i obserwacji nad elektrycznością, dokonanych w Filadelfji w Ameryce“¹⁾.

LIST I.

DO P. P. COLLINSON'A
z Tow. Królewskiego w Londynie.

29 lipca 1750 r.

Mniemania i przypuszczenia.

dotyczące własności i działań materji elektrycznej, a wynikające z doświadczeń i obserwacji, wykonanych w Filadelfji w r. 1749.

1) Materja elektryczna składa się z cząsteczek niezmiernie subtelnych, ponieważ może przechodzić przez materję zwykłą, nawet przez najgęstsze metale, z taką swobodą i łatwością, że nie doznaje przy tem widocznego oporu.

2) Materja elektryczna tem różni się od materji zwykłej, że cząstki ostatniej nawzajem się przyciągają, a cząstki pierwszej nawzajem się odpychają; to właśnie powoduje widoczną rozbieżność wpływów elektrycznych.

— — — — —
4) Pomimo jednak, że cząsteczki materji elektrycznej odpychają się nawzajem, są one silnie przyciągane przez każdą inną materję...

5) Z tych trzech rzeczy: z nadzwyczajnej subtelności materji elektrycznej, wzajemnego odpychania się jej cząstek i silnego przyciągania między nią a innemi materjami, wynika w samej rzeczy, że, jeśli pewnej ilości materji elektrycznej udzielić masie materji zwykłej, o dość znacznej grubości i długości, która jeszcze nie posiada jej we właściwej mierze, to materja elektryczna rozejdzie się natychmiast po całej masie.

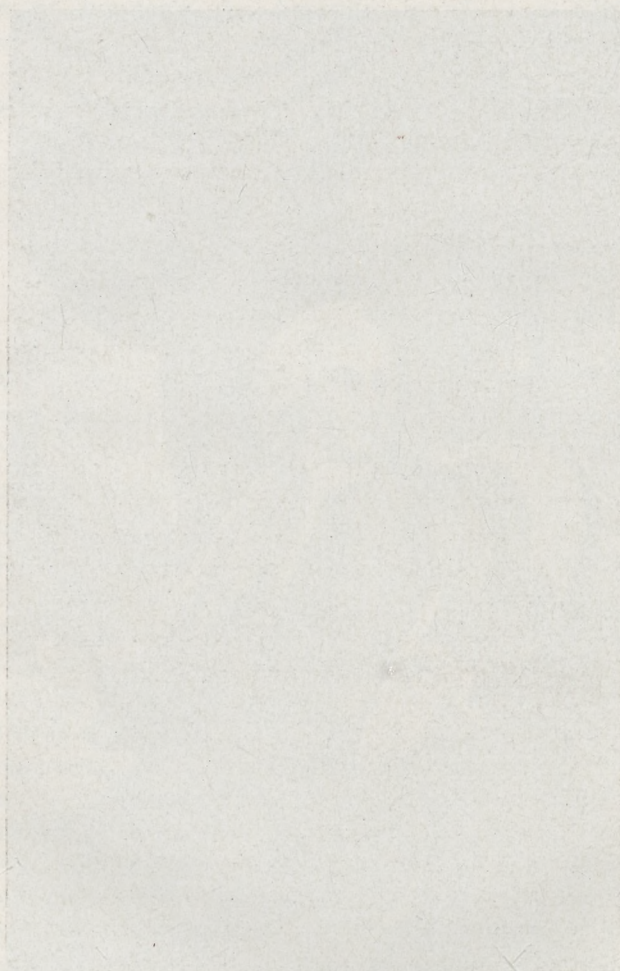
¹⁾ Experiments and observations on Electricity made at Philadelphia in America by Benjamin Franklin; drukowane w Londynie. Tłumaczone z drugiego wydania francuskiego d'Alibard'a, Paryż 1756.

Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



BENJAMIN FRANKLIN

Wyd. „Mathesis Polska”.



6) Materja zwykła jest więc rodzajem gąbki dla płynu elektrycznego; gąbka nie nasiąkałaby wodą, gdyby cząstki wody nie były mniejsze, niż pory gąbki; nasiąkałaby powoli tylko, gdyby nie istniało przyciąganie pomiędzy cząstkami wody i cząstkami gąbki; gąbka nasiąkałaby prędzej, gdyby przyciąganie wzajemne pomiędzy cząstkami wody nie stawiało temu na przeszkodzie, gdyż należy użyć pewnej siły, aby je od siebie odłączyć; wreszcie — nasiąkanie odbywałoby się bardzo szybko, gdyby zamiast przyciągania zachodziło wzajemne odpychanie cząstek wody, które współdziałałoby przyciąganiu przez gąbkę. W tem właśnie położeniu znajdują się: materja zwykła i materja elektryczna.

7) Ale materja zwykła zawiera (mówiąc ogólnie) tyle materji elektrycznej, ile może się pomieścić w jej substancji. Jeśli dodać jej więcej, to nadmiar pozostaje na powierzchni i tworzy to, co nazywamy atmosferą elektryczną [nabojem powierzchniowym]; mówimy wówczas, że ciało jest naelektryzowane.

9) Wiemy, że płyn elektryczny jest zawarty w materji zwykłej, ponieważ możemy wypompować i wypędzić go z niej zapomocą kuli lub rury [szklanej]; wiemy, że materja zwykła zawiera go tyle mniej więcej, ile go może utrzymać, gdyż, jeśli dodamy go nieco do jakiegokolwiek ilości materji, to ta ilość dodana nie wchodzi do wnętrza materji, lecz wytwarza atmosferę elektryczną; wiemy wreszcie, że materja zwykła nie posiada (mówiąc ogólnie) więcej, niż może zawierać, materji elektrycznej, gdyż inaczej cząstki oderwane odpychałyby się wzajemnie, jak to czynią stale, gdy mają atmosferę elektryczną.

Chcąc elektryzować dodatnio lub ujemnie¹⁾, należy tylko wiedzieć, że tarte części kuli lub rury przyciągają podczas tarcia ogień elektryczny, a przeto odbierają go przedmiotowi trącemu. Gdy tylko tarcie ustaje, części te są gotowe oddać pobrany ogień każdemu ciału, które go mniej posiada... Można go zbierać na jakimś ciele, lub odciągać go od niego, zależnie od tego, czy się je łączy z ciałem trącym, czy z ciałem pobierającym...

¹⁾ Ustęp z listu VI, z dnia 1 września 1747 r.

LIST X.

(O zbieraniu elektryczności z chmur zapomocą latawca).

19 października 1752.

W wiadomościach z Europy wspomina się często o powodzeniu doświadczenia filadelfijskiego, które polegało na sprowadzeniu ognia elektrycznego z chmur zapomocą prętów żelaznych zaostzonych, umieszczonych na szczytach budynków i t. p. Dla ciekawych nie będzie zapewne niemiłą wiadomość, że to samo doświadczenie udało się wykonać w Filadelfji, w sposób odmienny i łatwiejszy. Oto szczegóły.

Składa się krzyż z dwóch listewek o ramionach dość długich, aby mogły sięgnąć czterech rogów chustki z cienkiego jedwabiu. Gdy chustka jest naciągnięta, przywiązuje się jej rogi do zakończeń krzyża; otrzymuje się w ten sposób korpus latawca. Jeśli mu dodać odpowiedni ogon i nitkę, to wzniesie się tak, jak latawiec papierowy; jedwabny jednak nie tak łatwo rozrywa się na wietrze i deszczu podczas burzy. Do szczytu krzyża należy przymocować drut bardzo ostro zakończony, tak, żeby wystawał o stopę lub więcej ponad drzewo. Do końca nitki, blisko ręki, trzeba przywiązać sznur albo taśmę jedwabną, a w miejscu połączenia nitki i jedwabiu umieścić klucz. Puszczą się latawca, gdy nadciąga burza; osoba, trzymająca sznur, powinna znajdować się w bramie lub w oknie, albo pod jakimkolwiek schronieniem, by taśma jedwabna nie zamoczyła się; należy też zwrócić uwagę, by nic nie dotykała ramy okna albo drzwi. Gdy tylko chmura burzowa zbliży się do latawca, drut zacznie ściągać z niej ogień elektryczny, i cały latawiec naelektryzuje się wraz z nitką; niesplecione włókna nitki zaczną się rozprostowywać nazewnątrz na wszystkie strony i będą przyciągane przy zbliżeniu palca, a gdy deszcz zmoczy latawca i nitkę tak, że będą mogły swobodnie przewodzić ogień elektryczny, można spostrzec, że wypływa on obficie z klucza przy zbliżeniu palca; od tego klucza można nabić butelkę lejdejską, a zebrany w ten sposób ogień można zapalać cieczę spirytualną i wykonywać z nim wszystkie inne doświadczenia fizyczne, jakie zwykle robi się przy pomocy pocierania kuli lub rury szklanej; w ten sposób dowodzi się zupełnej tożsamości materji elektrycznej i materji piorunowej.

LIST LIX.

(Opis piorunochronu)¹⁾.

...Materja burzowa czyli elektryczna jest to płyn nadzwyczaj subtelny, który przenika inne ciała i rozmieszcza się w nich równomiernie.

Jeżeli się zdarzy, że wskutek procesu naturalnego lub sztucznie wywołanego płyn ten znajdzie się w jednym ciele w ilości większej, niż w drugim, to ciało zawierające go więcej, udziela go temu, które go zawiera mniej...

Jeśli wyrównanie owego płynu zachodzi przez przewodnik, to może się ono odbywać bez światła i głosu, gdyż subtelny płyn przepływa przez materję przewodnika.

Jeśli przewodnik jest dobry i dość wielki, elektryczność przechodzi przezeń bez szkody dla niego; jeśli nie, to uszkadza go lub nawet niszczy.

Wszystkie metale oraz woda są dobrymi przewodnikami. Inne ciała, jak drzewo i pozostałe materjały, używane do budowli, o ile zawierają pewną ilość wody, mogą przewodzić elektryczność. Jeśli jednak zawierają wody niewiele, to nie są dobrymi przewodnikami i dlatego doznają często uszkodzeń przy rozbrojeniu.

Szkło, wosk, jedwab, wełna, włosie, pióra i zupełnie suche drzewo są nieprzewodnikami, t. j. sprzeciwiają się przejściu elektryczności, zamiast je ułatwić. Kiedy płyn ten ma do wyboru dwa przewodniki: jeden dobry, jak np. metal, a drugi mniej dobry, to przechodzi do lepszego i idzie za nim we wszelkim kierunku.

Odległość, przy jakiej występuje gwałtowne rozbrojenie ciała nabitego elektrycznością, która przeskakuje przytem na inne ciało, nabite mniej lub wcale, jest różna, zależnie od ilości elektryczności, wielkości i kształtu ciał, a również i od własności znajdującego się pomiędzy ciałami powietrza. Ten odstęp nazywa się dalekością bicia iskry. Rozbrajanie następuje dopiero wtedy, gdy ciała znajdują się w obrębie odległości bicia iskry.

Chmury zawierają często więcej elektryczności, niż ziemia. W tym wypadku płyn ten opuszcza chmury i uderza w ziemię, gdy tylko chmury znajdują się dość blisko niej, czyli gdy dojdą na odległość

¹⁾ Tłumaczono z książki „Aus der Werkstatt grosser Forscher“ F. Danne-mann'a. Wyd. III. Lipsk 1908 r.

bicia iskry, lub też gdy napotkają jaki przewodnik. Jeśli chmura, silnie nabitą elektrycznością, zbyt jest wysoko, aby się znaleźć w odległości bicia iskry, to przeciąga spokojnie bez zjawisk świetlnych i głosowych; chyba, że napotka inną chmurę, mniej od niej nabitą.

Duże drzewa i wysokie budowle, jak zamki i wieże kościelne, stają się czasem przewodnikami pomiędzy chmurami i ziemią; ale przytem doznają często uszkodzeń, gdyż nie są dobrymi przewodnikami, t. j. nie przepuszczają elektryczności bez przeszkód.

Budowle, posiadające dachy, pokryte ołowiem lub innymi metalami, albo zaopatrzone w metalowe rynny, sięgające, w celu odprowadzenia wody, od dachu aż do ziemi, nie doznają nigdy szkody od piorunu, gdyż ten, napotykając podobny budynek, uderza w metal, a nie w mury.

Jeśli inne budynki znajdują się w odległości bicia iskry z takich chmur, to elektryczność przechodzi w ściany, bądź to drewniane, bądź ceglane lub kamienne, i nie opuszcza ich, dopóki nie napotka w bliskości lepszych przewodników, jak pręty metalowe, rygle, zawiasy u drzwi i okien, ramy złożone, rtęć pokrywającą z tyłu zwierciadła, druty od dzwonek, lub żywe istoty; ostatnie są przewodnikami, gdyż zawierają wodniste ciecze. W drodze swojej poprzez dom elektryczność trzyma się kierunku tych przewodników i korzysta z tych wszystkich, które ułatwiają jej przejście, czy to w linii prostej, czy krzywej. Gdy odległość nie jest zbyt wielka, elektryczność przeskakuje z jednego przewodnika na drugi i uszkadza ściany tam tylko, gdzie dobre przewodniki są zbyt od siebie oddalone. Jeśli nazewnątrz domu ustawić pręt żelazny, sięgający czy to w linii prostej, czy wygiętej od najwyższej części bez przerwy aż do wilgotnych warstw ziemi, to pręt ten pochwyci piorun swą częścią górną, przyciągając go tak, że go powstrzyma od uderzenia w inne części i da mu dobrą drogę aż do ziemi. W ten sposób unika się uszkodzenia jakiegokolwiek części budynku. Znaleziono, że mała ilość metalu jest w stanie przewodzić wielkie ilości elektryczności. Druk żelazny, nie grubszy od pióra gęsiego, mógł odprowadzić ilość elektryczności, która na obu jego końcach wyrządziła okropne spustoszenie. Grubsze pręty nie są prawdopodobnie potrzebne, choć w Ameryce robią je zwykle grube na pół, trzy czwarte lub nawet cały cal.

Pręt musi być przytwierdzony do muru, komina i t. d. zapomocą klamer żelaznych. Piorun nie opuści pręta, który jest dobrym przewodnikiem, aby po klamrach przejść do muru, który źle przewodzi elektryczność. Płyn ten, gdyby się go trochę znalazło w murze, prze-

szedłby raczej do pręta, aby po tym dobrym przewodniku łatwiej dostać się do ziemi.

Gdy budowla jest bardzo duża, można dla większej pewności, wznieść dwa lub więcej prętów w rozmaitych miejscach.

Dolny koniec pręta musi być wpuszczony do ziemi tak głęboko, aby mógł osiągnąć części wilgotnych. Jeśli wtedy pręt zgąć, po prowadzić go poziomo na odległość sześciu do ośmiu stóp od muru i zapuścić go znów na trzy lub cztery stopy wglęb, to ochroni on od uszkodzenia kamienie fundamentu.

Dalszy rozwój teorii fluidów.

Teoria Franklina nie łatwo znajdowała posłuch u współczesnych mu fizyków; wynikająca z niej konsekwencja, że dwa ciała materialne, pozbawione elektryczności, powinny się nawzajem odpychać, odstręczała umysły. Ale teoria zawierała rdzeń zdrowy i płodny: pojęcie substancji, której ilość, doprowadzona lub odprowadzona od ciała, stanowi o stopniu jego naelektryzowania, tworzy to, co dziś nazywamy *nabojem* albo *ładunkiem* elektrycznym.

Teorii fluidu nadał postać łatwiejszą do przyjęcia angielski fizyk Symmer († 1763), który powiązał poglądy Franklina z twierdzeniem Dufay'a o dwóch rodzajach elektryczności, i wprowadził teorię t. zw. dualistyczną dwóch płynów elektrycznych, dodatniego i ujemnego; ciała obojętne zawierają równe ilości obu płynów, przewaga jednego z nich stanowi o naelektryzowaniu ciała odpowiednim znakiem.

Teorie Franklina i Symmera są formalnie równoważne; czy płyn elektryczny jednego znaku, odpływając z ciała obojętne, pozostawia nadmiar płynu przeciwnego znaku, czy też odpowiednią ilość niezobojętnionej materji, to nie zmienia toku naszych rozumowań i obliczeń; żaden fakt doświadczalny nie rozstrzyga na korzyść jednej lub drugiej koncepcji, dopóki obserwujemy naboje elektryczne w związku nierozzerwalnym z materją. Dopiero obserwacja naboju swobodnych (ob. dział Jony i Elektrony) mogła rozstrzygnąć na korzyść teorii Franklina, tłumacząc naelektryzowanie nadmiarem wzgl. niedoborem ujemnych elektronów; tylko znak musiał zostać zmieniony: nadmiar „elektryczności” wywołuje naelektryzowanie ujemne.

Zanim te rozstrzygające fakty zostały poznane, teoria dualistycz-

na cieszyła się większym wzięciem od unitarystycznej, gdyż pozwalała na większą prostotę i dogodność w formułowaniu praw.

Teoria płynów elektrycznych nie mogła pozostać bez wpływu na teorię magnetyzmu: mimo wyraźnych różnic obie dziedziny zjawisk przedstawiają tyle wzajemnego podobieństwa, że zawsze starano się je tłumaczyć podobnemi przyczynami.

AEPINUS (1724—1809), profesor fizyki w Petersburgu i Berlinie, przeniósł poglądy Franklina na dziedzinę magnetyzmu, utrzymując, że biegun północny zawiera nadmiar, południowy — niedobór fluidu magnetycznego. Symmer zmodyfikował tę teorię, wprowadzając hipotezę dwóch płynów magnetycznych. Dalej rozwinął teorię Coulomb na podstawie koncepcji magnesów elementarnych (ob. str. 31).

Wyobrażenie pewnych substancyj, które, nagromadzone na ciałach, wywierają na siebie siły, nawet gdy są oddalone, „agunt in distans“, musiało nasuwać analogję z siłami grawitacyjnymi, rządzo-nemi według praw Newtona, już wówczas stanowiących podstawę mechaniki nieba (ob. Mechanika, rozdz. III); ta analogja nasuwała z kolei pytanie, czy i tu nie zachodzą zależności podobne, jak w prawie grawitacji.

Tę hipotezę wypowiadało wielu badaczy (Bernoulli, Priestley, Cavendish i inni), lecz dopiero Coulomb stwierdził jej słuszność zapomocą starannych, wzorowo przeprowadzonych pomiarów.

KAROL AUGUST COULOMB.

(1736 — 1806).

Coulomb odebrał wykształcenie techniczne; był początkowo inżynierem wojskowym i w tym charakterze przebył 3 lata na Martynice przy budowie fortyfikacyj. Zajmowała go już wówczas naukowa strona prac inżynierskich, jak to widać z tytułów dwóch jego obszernych rozpraw, wydanych po powrocie do Francji: „Zagadnienia statyki w zastosowaniu do budownictwa“ i „Teoria machin prostych, obejmująca zjawiska tarcia i sztywności lin“. Ta druga praca stanowi już przejście do badań ściśle fizycznych, które zajęły

mu dalsze lata życia; były to pierwsze dokładne prace nad tarcieniem, które do tego czasu mechanicy traktowali jako zjawisko zakłócające, nie dające się ująć ilościowo. C o u l o m b stwierdził proporcjonalność tarcia dwóch ciał do ciśnienia całkowitego, a niezależność od wielkości powierzchni tarcia i od szybkości; ostatniego wniosku nie potwierdziły dalsze badania. Badał też lepkość cieczy oraz siłę skręcenia drutu metalowego, obserwując wahania zawieszonego na nim krążka. Stwierdzenie proporcjonalności pomiędzy siłą sprężystą a kątem obrotu nasunęło mu myśl zbudowania na tej zasadzie bardzo czułej wagi dla mierzenia drobnych sił. Ta t. zw. waga C o u l o m b a posłużyła mu następnie do jego kapitalnego odkrycia. Dokładność bezpośrednich pomiarów, zarówno C o u l o m b'a, jak i wielu jego następców jest zbyt mała, gdy chodzi o sprawę tak pierwszorzędnej wagi; to też najściślejszy dowód prawa odwrotnych kwadratów jest pośredni i opiera się na konsekwencji, którą już C o u l o m b ze swego prawa wyprowadził; mianowicie, jeśli przyjmiemy prawo to za słuszne, to elektryczność będzie mogła utrzymać się w przewodniku tylko na jego powierzchni. C o u l o m b sprawdził ten wniosek doświadczalnie; przed nim jednak dokonał tego samego fizyk i chemik angielski H e n r y C a v e n d i s h (1731 — 1810). Badania tego uczonego, który pracował tylko dla siebie i prac swoich nie ogłaszał, stały się znane dopiero po wydaniu jego pism przez M a x w e l l'a. C a v e n d i s h dowiódł (1772), że odwrotnie, fakt pozostawiania naboju na powierzchni przewodnika prowadzi do prawa C o u l o m b'a i wyliczył na podstawie swoich doświadczeń, że, jeśli siła zmienia się odwrotnie proporcjonalnie do $r^2 + q$, to q nie może być większe od 0,02. Inny ważny i ściśle sprawdzony wniosek z prawa C o u l o m b'a głosi, że równomiernie naelektryzowana kula działa na nabój umieszczony zewnątrz niej tak, jak gdyby cały nabój kuli był skupiony w jej środku geometrycznym. C o u l o m b posiłkuje się tą zależnością w swej drugiej rozprawie o elektryczności (ob. str. 39). W tej rozprawie zastosował metodę wahań do porównywania sił.

Zasługi C o u l o m b'a w dziedzinie magnetyzmu polegają nie tylko na odkrycie prawa odwrotnych kwadratów w zastosowaniu do biegunów magnetycznych, ale i na wprowadzeniu hipotezy magnesów elementarnych; magnesy te miały zawierać pomieszane równe ilości fluidu magnetyzmu północnego i południowego — na podobieństwo płynów elektrycznych dodatniego i ujemnego. Pod wpływem zewnętrznego magnesu płyny rozdzielają się, magnesując dotychczas obojętne cząstki elementarne.

Teorię C o u l o m b'a rozwinął irlandzki chemik K i r w a n († 1812), który wyprowadził hipotezę gotowych już magnesów elementarnych; w żelazie obojętnem układają się one w linje zamknięte, a pod wpływem magnesu skierowują się zgodnie z kierunkiem jego działania. Ociąganie się, z jakim żelazo zdąża za zmianami pola, a które C o u l o m b nazwał k o e r c j ą, polega, według jego poglądów, na oporze, stawianym przepływowi fluidów wewnątrz magnesów elementarnych; według teorii K i r w a n a — na oporze, na jaki napotykały ruchy obrotowe cząsteczek. Ta teoria zbliża się do współczesnych poglądów na zjawiska ferromagnetyczne.

C o u l o m b został w r. 1782 członkiem Akademii; był też jednym z pierwszych członków założonego przez rząd republikański Instytutu (Institut de France)¹⁾. O sile jego charakteru świadczy następujący fakt: gdy w Bretanii planowano przeprowadzenie całej sieci kanałów, C o u l o m b został wysłany jako komisarz królewski dla zbadania tej sprawy; plany wywołały z jego strony ostrą krytykę, która pociągnęła za sobą uwięzienie go przez władze miejscowe; to jednak ani na jotę nie zmieniło jego opinii, a stanowczością swoją i wytrwałością wywalczył posłuch dla swego zdania.

Tłumaczenie nasze zawiera wyjątki z dwóch pierwszych z ogólnej liczby siedmiu rozpraw o elektryczności i magnetyzmie, przedstawionych przez C o u l o m b'a Akademii.

Rozprawa pierwsza o elektryczności i magnetyzmie.

Budowa i zastosowanie wagi elektrycznej, opartej na tej właściwości drutów, że ich siła skręcenia jest proporcjonalna do kąta skręcenia²⁾.

Określenie doświadczalne prawa, według którego odpychają się wzajemnie elementy ciał naelektryzowanych jednakowo.

W rozprawie, przedstawionej Akademii w r. 1784, określiłem na podstawie doświadczeń prawa, rządzące siłą skręcenia drutu i znala-

¹⁾ Instytut Narodowy, później nazwany Instytutem Francuskim, został stworzony przez Konwent w roku 1795, w celu zastąpienia wszystkich akademii, założonych za panowania królów francuskich; podzielono go na trzy sekcje, których liczbę pomnożono do pięciu; za panowania Ludwika XVIII sekcjom przyznano tytuły Akademii; obecnie Instytut obejmuje wszystkie pięć istniejących we Francji Akademii.

²⁾ Histoire et Mémoires de l'Académie royale des sciences 1785. Przekład z tłumaczenia niemieckiego Königa w Ostwald's Klassiker Nr. 13.

złem, że siła ta była w stosunku prostym do kąta skreślenia i do czwartej potęgi średnicy drutu, a w stosunku odwrotnym do jego długości; przytem należało to wszystko pomnożyć przez stały współczynnik, zależny od natury metalu i dający się łatwo wyznaczyć doświadczalnie.

W tej samej rozprawie wykazałem, że przy pomocy tej siły skreślenia można było mierzyć bardzo drobne siły z dokładnością np. do jednej dziesięciotysięcznej grana [gran = 0,0531 gr.].

Dziś przedstawiam Akademji wagę elektryczną, zbudowaną na tych samych zasadach; mierzy ona z największą dokładnością stan elektryczny i siłę elektryczną ciała, choćby stopień naelektryzowania był dowolnie mały.

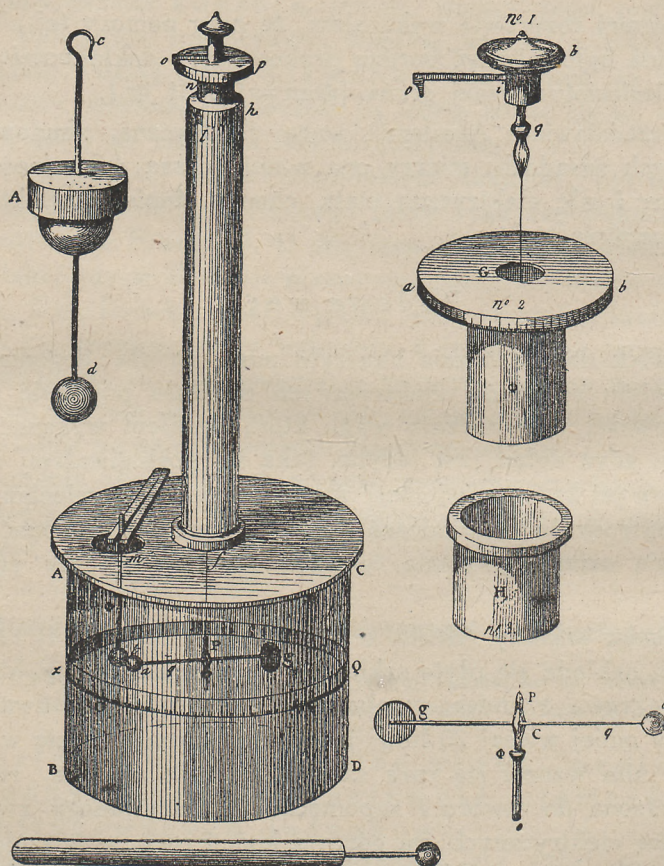
B u d o w a w a g i.

Jakkolwiek doświadczenie nauczyło mnie, że dla dogodnego wykonania wielu pomiarów elektrycznych należało poprawić niektóre braki pierwszej tego rodzaju wagi, którą kazałem wykonać, opiszę ją jednak, gdyż dotąd jest jedyną, jaką się posługiwałem; zauważę wszakże, że jej kształt i wielkość mogą i muszą być zmieniane, w zależności od rodzaju doświadczeń, które zamierzamy wykonać. Rys. 9 przedstawia perspektywicznie tę wagę, której szczegóły są następujące.

Na cylinder szklany ABCD, o 12 calach¹⁾ średnicy i 12 calach wysokości, nakłada się płytę szklaną o 13 calach średnicy, która całkowicie zakrywa cylinder; w płycie tej są wywiercone dwa otwory o średnicy mniej więcej 20 linii; jeden z nich znajduje się w środku, w *f*; nad nim wznosi się rura szklana 24 cale wysoka; rura jest przytwierdzona do otworu *f* zapomocą kitu, używanego zwykle do przyrządów elektrycznych; na górnym końcu rury, w *h*, umieszczono mikrometr do mierzenia skręceń, którego szczegóły pokazuje rys. 9. Górna część jego, Nr. 1, posiada główkę *b*, wskazówkę *io* i zacisk *q* do zawieszania drutu; ta cała część wsuwa się do otworu *G* części Nr. 2; ta składa się z krążka *ab*, którego obwód jest podzielony na 360°, i z rurki miedzianej Φ , którą się wsuwa do rurki *H*, Nr. 3; ta rurka jest umocowana zapomocą kitu wewnątrz górnego końca rury szklanej *fh* na fig. 1. Zacisk *q* (rys. 9, Nr. 1) ma kształt zakończenia dużego grafjonu; można go zaciskać zapomocą pierścienia *q*. W szczyp-

¹⁾ 1 cal = 12 linii = 32,48 cm.

cach tego grafjonu jest zaciśnięty koniec bardzo cienkiego drutu srebrnego; drugi koniec tego drutu tkwi w zacisku walca miedzianego lub żelaznego Po , o średnicy wynoszącej zaledwie jedną linję, którego koniec P jest rozszczepiony, tworząc szczypce, zaciskane zapo-



Rys. 9.

Waga skręceń Coulomb'a.

mocą przesuwano pierścienia Φ . Ten mały walec posiada w C zgromienie z otworem, przez który przesuwają się igły ag ; ciężar walca musi być tak duży, aby napiąć srebrny drut, ale go nie rozerwać. Igła ag , którą widać na rys. 9, zawieszona poziomo mniej więcej w połowie wysokości dużego otaczającego ją naczynia, składa się z nitki jedwabnej, pociągniętej lakiem, albo ze źdźbła słomy, rów-

niez lakiem pociągniętego, przedłużonego od C do a zapomocą walca z szellaku długości 18 linii; na końcu a tej igły znajduje się kulka z rdzenia bżowego o średnicy 2 do 3 linii, na końcu g — mały, pionowo umieszczony krążek z papieru, nasyczonego terpentyną, który przeciwważa kulkę a i tłumi wahania igły.

Powiedzieliśmy, że pokrywa AC posiada drugi otwór w m ; przez ten drugi otwór wprowadza się mały walec $m\Phi t$, którego dolna część Φt jest zrobiona z szellaku; w t znajduje się również kulka z rdzenia bżowego; wkoło naczynia, na wysokości igły, jest umieszczone koło zOQ , podzielone na 360 stopni; dla większej prostoty posługują się paskiem papierowym, podzielonym na 360° , którym oklejają naczynie dokoła, na wysokości igły.

W celu przygotowania wagi do użytku ustawia się otwór m ponad początkiem skali walca, na tę samą podziałkę nastawia się kulkę a ; wskazówka oi powinna przytem stać na zerze podziałki mikrometru; przez otwór m wsuwa się drugą kulkę na drucie $m\Phi t$, tak, aby się stykała z kulką a i przypadała na początek skali walca.

Zasadnicze prawo elektryczności.

Sila odpychania dwóch małych kul, naelektryzowanych jednakowo, jest w stosunku odwrotnym do kwadratu odległości środków obu kul.

Doświadczenie.

Elektryzuje się mały przewodnik, zrobiony poprostu ze szpilki o dużym łebku, izolowanej w ten sposób, że ostrze jej jest wbite w koniec laski laku; tę szpilkę wprowadza się przez otwór m i dotyka kulki t , która ze swej strony pozostaje w zetknięciu z kulką a ; po usunięciu szpilki obie kulki posiadają jednakowe naboje elektryczne i odpychają się nawzajem, póki się nie oddalą na odległość, którą mierzymy, celując poprzez drut zawieszenia i środek kulki a w odpowiadającą im podziałkę koła zOQ ; następnie, obracając wskazówkę mikrometru w kierunku pno , skręcamy drut qP i wywołujemy siłę, proporcjonalną do kąta skręcenia, dążącą do zbliżenia kulki a do kulki t . W ten sposób obserwuje się odległości, na jakie różne kąty skręcenia zbliżają kulkę a do kulki t , a porównywując siły skręcenia z odpowiadającymi im odległościami obu kulek, otrzymujemy prawo odpychania.

Przytoczę tu tylko parę łatwych do powtórzenia doświadczeń, które niezwłocznie wykazują prawo odpychania.

Doświadczenie pierwsze: Po naelektryzowaniu obu kulek zapomocą łebka szpilki, kulka α igły oddaliła się od kulki t o 36° , a wskazówka mikrometru stała na zerze.

Doświadczenie drugie: Po skręceniu drutu zawieszenia o 126° zapomocą mikrometru, kulki zbliżyły się do siebie tak, że w końcu były oddalone od siebie o 18° .

Doświadczenie trzecie: Po skręceniu drutu zawieszenia o 567° , kulki zbliżyły się na odległość $8\frac{1}{2}^\circ$.

Objaśnienie i wyniki tych doświadczeń.

Dopóki kulki nie są jeszcze naelektryzowane, stykają się z sobą, a środek kulki α , umocowanej na igle, jest oddalony zaledwie o pół średnicy obu kulek od tego punktu, w którym skręcenie drutu zawieszenia jest równe zeru. Należy zaznaczyć, że srebrny drut IP , służący do zawieszania, miał 28 cali długości, a był tak cienki, że stopa jego ważyła tylko $\frac{1}{16}$ grana... Przekonałem się, że siła $\frac{1}{340}$ grana, działając na ramię dźwigni aP o długości 4 cali, wystarcza do skręcenia tego drutu o 360° .

Przy pierwszym z naszych doświadczeń, kiedy wskazówka mikrometru stoi na punkcie 0, widzieliśmy, że kulki są oddalone o 36° ... przy drugim doświadczeniu odległość kulek wynosi 18° , a że mikrometr został jednocześnie obrócony o 126° , więc wynika stąd, że przy odległości 18° siła odpychania wynosiła 144° ; zatem przy połowie pierwotnej odległości odpychanie jest cztery razy większe.

Przy trzecim doświadczeniu drut zawieszenia skręcono o 567° a kulki znajdowały się już tylko w odległości $8\frac{1}{2}^\circ$. Całkowite skręcenie wynosiło zatem 576° , cztery razy więcej, niż przy drugim doświadczeniu; do tego zaś, aby odległość kulek w drugim doświadczeniu została w trzecim sprowadzona do połowy, brakło tylko pół stopnia. Wynika więc z tych trzech doświadczeń, że działanie odpychające, wywierane wzajemnie przez dwie kulki naelektryzowane jednakowo, jest w stosunku odwrotnym do kwadratów odległości...

U w a g a d r u g a.

Elektryczność obu kulek zmniejsza się nieco w czasie trwania doświadczenia; przekonałem się, że w dniu, w którym wykonałem przytoczone doświadczenia, naelektryzowane kulki, znajdując się pod wpływem odpychania w odległości 30° od siebie, zbliżały się o jeden

stopień co trzy minuty przy kącie skreńcenia, wynoszącym 50° ; ponieważ zaś potrzebowiałem tylko dwóch minut na wykonanie powyższych doświadczeń, przeto błąd, pochodzący ze straty elektryczności, można tutaj zaniedbać...

U w a g a t r z e c i a.

Odległość kulek, oddalonych od siebie wskutek wzajemnego odpychania, mierzy się ściśle nie kątem, jaki tworzą, lecz cięciwą łuku, łączącego ich środki; również i ramię dźwigni, do końca którego przyłożona jest siła, mierzy się nie połową długości igły lub promieniem, lecz dostawą połowy kąta pomiędzy obu kulkami; jedna z tych wielkości jest mniejszą, niż łuk, i przez to zmniejsza odległość, mierzoną łukiem, podczas gdy druga zmniejsza ramię dźwigni; obie więc wyrównywują się w pewnej mierze i przy tego rodzaju doświadczeniach, jak te, co nas zajmują, można się zadowolić bez wielkiego błędu podanem przez nas obliczeniem, o ile odległość kulek nie przekracza 25° do 30° ; w przeciwnym razie należy obliczenie przeprowadzić ściśle...

Uwagi pierwsza i czwarta dotyczą drobnych ulepszeń wagi oraz trudności odczytania położenia igły wskutek jej wielkiej ruchliwości.

Rozprawa druga o elektryczności i magnetyzmie,

w której zostają wykryte prawa, rządzące działaniem tak odpychającym, jak i przyciągającym płynów magnetycznych i elektrycznych.

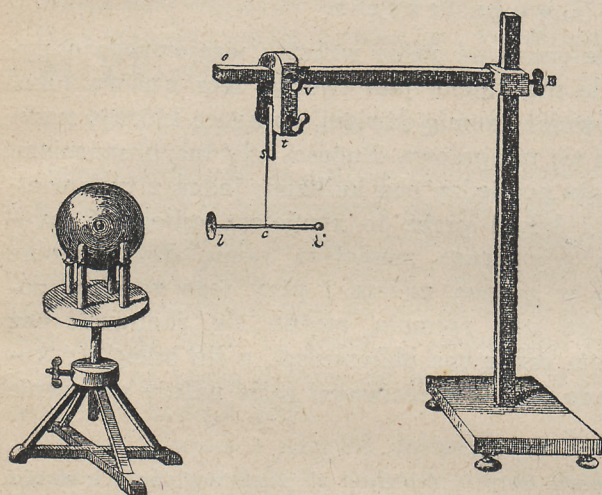
Metoda wagi skreńcen nie daje się stosować przy pomiarach przyciągania elektrycznego, ponieważ trudno zapobiec zetknięciu się kulek naelektryzowanych.

Druga metoda... polega na tem, że zawiesza się poziomo igłę, naelektryzowaną tylko na końcu; jest ona przyciągana przez kulę przeciwnie naelektryzowaną, ustawioną w pewnem od niej oddaleniu, i waha się pod wpływem tego przyciągania; z liczby wahań, wykonanych w określonym czasie, oblicza się siłę przyciągającą w różnych odległościach, podobnie jak się określa siłę ciężkości z wahań zwykłego wahadła.

Nitka z kokonu jedwabnego ma tak małą siłę skreńcenia, że jej wpływ na wahania może być zaniedbany nawet przy drobnych siłach działających.

Na nitce jedwabnej sc (rys. 10) z pojedynczego włókna, jakie się otrzymuje przy rozwijaniu kokonu, zawiesza się igłę szellakową lg:

na końcu l umieszcza się, prostopadle do igły, lekki krążek o średnicy 8 do 10 linii, wycięty z arkusza złotego papieru; nitka jedwabna jest przymocowana w s do dolnego końca pręta drewnianego st , wysuszonego w piecu i pokrytego szellakiem; pręt ten jest trzymany w t przez zacisk, który można przesuwac wzdłuż ramienia oe i przy-



Rys. 10.

Pomiar przyciągania elektrycznego.

twardzać w dowolnem miejscu za pomocą śruby V ; G jest kulą miedzianą lub tekturową, pokrytą cynfolją; spoczywa ona na czterech słupkach szklanych, pokrytych lakiem i zakończonych, w celu lepszej izolacji, prętami z laku 3 do 4 cali długości... Po przygotowaniu wszystkiego w opisany sposób, kulę G ustawia się tak, aby jej średnica Gr była na tej samej wysokości, co

i środek krążka l , oddalonego od niej o parę cali. Zapomocą butelki lejdejskiej przepuszcza się iskrę elektryczną na kulę i dotyka się krążka l ciałem przewodzącem; działanie naelektryzowanej kuli na płyn elektryczny nienaelektryzowanego krążka udziela krążkowi naboju przeciwnego, niż nabój kuli; tak, że po usunięciu przewodnika kula i krążek działają na siebie przyciągająco.

Doświadczenie.

Kula G miała stopę w średnicy, krążek l miał 7 linii, igła szellakowa lg 15 linii długości; nitka zawieszon sc była nitką jedwabną o długości 8 linii; gdy zacisk znajdował się w punkcie o , krążek l dotykał kuli w r , a w miarę odsuwania zacisku ku E krążek oddalał się o długości równe 0, 3, 6, 9, 12 calom; gdy kula była nabita w sposób przytoczony elektrycznością t. zw. dodatnią, a krążek ujemną, otrzymano:

Doświadczenie 1. Krążek 1 w odległości 3 cali od powierzchni kuli, czyli 9 cali od jej środka wykonywał 15 wahnięć w . . 20''

Doświadczenie 2. Krążek 1 w odległości 18 cali od środka kuli, wykonywał 15 wahnięć w 41''

Doświadczenie 3. Krążek 1 w odległości 24 cali od środka kuli, wykonywał 15 wahnięć w 60''

Objaśnienie i wyniki tych doświadczeń.

Jeśli wszystkie punkty powierzchni kulistej działają na punkt, położony w dowolnej odległości od powierzchni, z siłą przyciągania lub odpychania, odwrotnie proporcjonalną do kwadratu odległości, to, jak wiadomo, działanie jest takie same, jakgdyby cała powierzchnia kuli była skupiona w środku kuli...

Możemy przyjąć, że całe działanie krążka skupia się w jego środku, podobnie jak działanie kuli; więc przy małych wahanich igły działanie, podtrzymujące te wahania, będzie wielkością stałą przy danej odległości i będzie działało w kierunku, łączącym oba środki. Jeśli teraz oznaczmy siłę przez φ , a czas określonej liczby wahań przez T , to T będzie odwrotnie proporcjonalne do $\sqrt{\varphi}$; ale jeśli d jest odległością Gl środka kuli od środka krążka i jeśli siły przyciągające są proporcjonalne do odwrotności kwadratu odległości, czyli do $1/d^2$, to wynika stąd, że T będzie proporcjonalne do d^1 , czyli do odległości, więc, jeśli w doświadczeniach naszych będziemy zmieniali odległość, to czasy jednej i tej samej liczby wahań powinny tak się mieć do siebie, jak odległości środka kuli od środka krążka. Porównajmy tę teorię z doświadczeniem:

Doświadczenie 1. Odległość środków 9 cali, 15 wahań w 20''

Doświadczenie 2. Odległość środków 18 cali, 15 wahań w 41''

Doświadczenie 3. Odległość środków 24 cale, 15 wahań w 60''

Odległości mają się do siebie jak liczby . . 3, 6, 8.

Czasy tej samej liczby wahań 20, 41, 60.

Według teorii powinno być 20, 40, 54.

Małe odchylenie w ostatnim pomiarze jest spowodowane stratą naboju podczas doświadczenia. Obliczona poprawka zmniejsza błąd, dając liczbę 57 zamiast 54.

¹⁾ Wynika to ze wzoru na wahadło: $T \sim \frac{1}{\sqrt{\varphi}}$; z prawa Coulomb'a $\varphi \sim \frac{1}{d^2}$; zatem $T \sim d$.

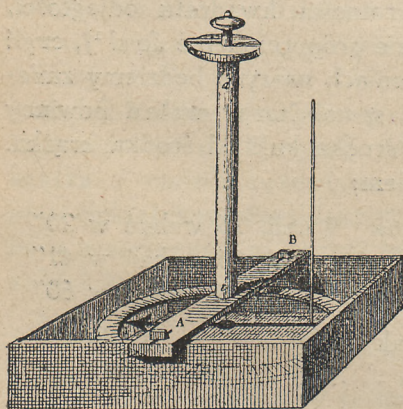
Doszliliśmy więc zapomocą metody zupełnie odmiennej od pierwszej do wyników zgodnych z pierwotnymi; możemy więc wyprowadzić stąd wniosek, że przyciąganie wzajemne płynu elektrycznego, oznaczonego jako dodatni, oraz płynu, t. zw. ujemnego, jest odwrotnie proporcjonalne do kwadratu odległości...

Doświadczenia, służące do określenia prawa, według którego płyn magnetyczny działa przyciągająco lub odpychająco.

Ponieważ ciała namagnesowane działają na siebie w skończonych odległościach przyciągająco lub odpychająco, tak jak ciała naelektryzowane, więc wydaje się, że płyn magnetyczny jest analogiczny do płynu elektrycznego, jeśli nie co do swej natury, to przynajmniej pod wymienionym względem; a zgodnie z tą analogią można przypuścić zgóry, że oba płyny działają według tych samych praw...

Opis wagi magnetycznej.

Kazałem sporządzić skrzynkę kwadratową o długości krawędzi równej 3 stopom, a wysoką na 18 cali (rys. 11); deski były łączone



Rys. 11.

Waga magnetyczna.

tylko zapomocą czopów, wrębów i kołeczków drewnianych. O 9 cali nad dnem umieszczono poziomy krąg z bardzo suchego drzewa lub z miedzi, o średnicy 2 stóp 10 cali, podzielony jak zwykle na 360°. Na tę skrzynkę nałożono poprzeczkę *AB*, od której środka wznosi się rura *id*, długości 30 cali, zakończona w *d* mikrometrem, podobnym do opisanego przy wadze elektrycznej. Zacisk mikrometru utrzymuje koniec drutu mosiężnego... Dolny koniec tego drutu przytrzymuje pierścień ołowiany lub miedziany; ten pierścień przeznaczony

jest do umieszczenia w nim igły magnetycznej, z którą zamierza się wykonać doświadczenia...

Namagnesowano drut z dobrej stali, długości 24 cali o przekroju $1\frac{1}{2}$ linii i zawieszono go poziomo w naszej wadze; najpierw wyzna-

czono, z jaką siłą magnetyzm ziemski utrzymuje tę igłę w południku, i znaleziono, że potrzeba siły skrócenia prawie o 35° , aby igłę wyprowadzić o 1° z jej południka magnetycznego. Następnie ustawiono drugi drut takich samych rozmiarów pionowo w płaszczyźnie południka w odległości 11 cali 2 linii od środka zawieszenia pierwszej igły, umieszczając koniec drutu mniej więcej o cal poniżej poziomu igły wiszącej...

Doświadczenie.

Doświadczenie pierwsze. Igła, wisząca poziomo bez skrócenia drutu zawieszenia, została odepchnięta i ustawiła się o 24° od południka magnetycznego.

Doświadczenie drugie. Po skróceniu (drutu) o trzy obroty, igła ustawiła się o 17° od południka magnetycznego.

Doświadczenie trzecie. Po skróceniu o osiem obrotów, igła ustawiła się o 12° od swego południka magnetycznego.

Objaśnienie i wyniki tego doświadczenia.

...W pierwszym doświadczeniu igła, wychylona o 24° , była pociągana ku swemu południkowi z siłą 840° [t. j. 24×35]; ponieważ jednak, wskutek odpychania igieł, drut zawieszony był skrócony o 24° , więc całkowite odpychanie wynosiło 864° .

Przy drugim doświadczeniu igła ustawiła się o 17° od południka magnetycznego; była więc pociągana przez działanie magnetyzmu ziemskiego ku temu południkowi z siłą 595° [t. j. 17×35]. Ale skrócenie, które je utrzymywało w tej odległości, wynosiło 3 obroty $+ 17^\circ$; ponieważ ta siła skrócenia działa w tym samym kierunku, co i siła magnetyzmu ziemskiego, więc działanie obu biegunów igieł mierzy się liczbą 1692° ...

Tak samo oblicza się dla trzeciego doświadczenia siłę odpychania równą: $2880^\circ + 12^\circ + 12 \times 35^\circ = 3312^\circ$.

Zatem w doświadczeniach naszych, w których odległości były 24, 17, 11, odwrotności kwadratów odległości są dane przez liczby $\frac{1}{576}$, $\frac{1}{289}$, $\frac{1}{144}$, których stosunek jest bliski stosunkowi liczb $\frac{1}{4}$, $\frac{1}{2}$, 1. Ale dla odpowiednich sił odpychających doświadczenie dało 864, 1692, 3312, które też są w stosunku bliskim liczb $\frac{1}{4}$, $\frac{1}{2}$, 1. Jeśli przypuścimy, że cały płyn magnetyczny jest skupiony w odległości 10 linii

od końca naszej 24-calowej igły, to wynika, że siła odpychająca pły-
nu magnetycznego jest odwrotnie proporcjonalna do kwadratu odle-
głości...

Wpływ biegunów przeciwnych może być zaniedbany wobec znacz-
nej długości igieł.

Rozprawy C o u l o m b'a są pierwszymi próbami ścisłych pomia-
rów elektrycznych i magnetycznych; są też doskonałym wzorem pra-
cy doświadczalnej; każde przypuszczenie, służące za podstawę do
wyprowadzania wniosków, jest sprawdzone doświadczeniem; wszel-
kie możliwe źródła błędu są wzięte pod uwagę; czyni to styl autora
ciężkim i rozwlekłym, ale podnosi wartość naukową pracy.

Waga skręceń, pomyślana przez C o u l o m b'a, była potem, dzięki
swej wielkiej czułości, niejednokrotnie używana do mierzenia bar-
dzo małych sił. W r. 1798 C a v e n d i s h zastosował ją do mierze-
nia przyciągania dwóch mas materialnych (ob. tom I str. 110); w roku
1896 Eötvös nadał jej wielką czułość przy badaniach swych nad lokal-
nymi zmianami przyspieszenia ziemskiego; w r. 1901 Lebediew
użył jej do zmierzenia ciśnienia światła; waga Lebediewa mo-
gła wykazać siły, nie przekraczające jednej milionowej dyny (ob. roz-
dział o ciśnieniu światła).

Prawa C o u l o m b'a umożliwiły zbudowanie na nich całej elektro-
statyki, równie przejrzystej, jak mechanika N e w t o n a. Ale odkry-
cie wpływu ośrodka na wzajemne działania nabojów elektrycznych,
wskazało możliwość odmiennej interpretacji sił elektrycznych. Obu
wielkich dzieł, zarówno odkrycia wymienionego wpływu, jak i prze-
wrotu w pojęciach na naturę zjawisk elektrycznych dokonał M i c h a ł
F a r a d a y.

Rozdział V.

PRĄDY GALWANICZNE.

Odkrycie prądów galwanicznych.

Z NAZWISKAMI dwóch włoskich uczonych Galvani'ego i Volty wiąże się jedno z najdonioślejszych odkryć naukowych: stwierdzenie istnienia prądów elektrycznych i zbadanie warunków, w których mogą być wzbudzone. Wyjątki z pism tych badaczy najlepiej zobrazują historję tego odkrycia.

LUDWIK ALOIZY GALVANI.

(1737 — 1798).

Urodz. 9 września 1737 r. w Bolonji, po ukończeniu studjów medycznych pracował początkowo jako lekarz w rodzinnem mieście; w r. 1762 powołano go na docenta medycyny uniwersytetu bolońskiego, a w r. 1775 na katedrę anatomji praktycznej. W r. 1798 odmówił przysięgi rządowi stworzonej przez Napoleona Rzeczypospolitej Cisalpińskiej, co spowodowało odebranie mu katedry i wszystkich tytułów; ze względu na zasługi naukowe zwrócono mu je w tym samym jeszcze roku, lecz ponownemu objęciu wykładów stanęła na przeszkodzie choroba i śmierć, która nastąpiła 4 grudnia 1798 roku.

Pracując przez lat wiele nad różnemi zagadnieniami anatomji i fizjologii, badał między innemi ruchy mięśniowe oraz wrażliwość nerwów ruchowych u żaby. Podczas tych badań (a nie, jak twierdzi legenda, podczas przygotowywania żab na rosół dla chorej żony) zauważył przypadkowo w r. 1870 działanie iskry elektrycznej na umieszczoną w pobliżu żabę. Przeczuwając, że jest na tropie doniosłego odkrycia, prowadził badania nad tem zjawiskiem przez kilka lat, lecz dopiero w r. 1791 ogłosił ich wyniki w rozprawie, z której wyjątki poniżej przytaczamy. Po ogłoszeniu doświadczeń Volty, który wystąpił przeciw przyjętej przez Galvani'ego hipotezie

elektryczności zwierzęcej, wywiązała się gwałtowna polemika pomiędzy zwolennikami i przeciwnikami tej teorii; Galvani sam wziął udział w sporze, ogłaszając w r. 1797 drugą rozprawę o elektryczności zwierzęcej, w której starał się wykazać niedostateczność przypuszczeń Volty. Rozprawa ta żadnych nowych faktów nie zawierała.

W pracach Galvani'ego poznajemy wybitne cechy umysłu autora; rzutki, pełen entuzjazmu, ale mało krytyczny, dał się pociągnąć powierzchownym analogjom, których słuszności nie starał się sprawdzić wszechstronnie. Zjawiska elektryczności zwierzęcej, badane wówczas gorliwie, nasunęły mu błędną hipotezę, która pozornie tłumaczyła odkryte przez niego zjawiska. To nie dało mu zwrócić należytej uwagi na tę okoliczność, że do wywołania zjawiska są potrzebne dwa różne metale. Uczynił to Volta; wykazał błędność hipotezy Galvani'ego i na jej miejsce postawił własną teorię. Pomimo ostrej polemiki, skierowanej przeciw teorii Galvani'ego, Volta potrafił ocenić ogromne zasługi, jakie jego przeciwnik położył dla nauki; wyrazem tego uznania było nadanie przez Voltę nazwy „galwanizmu” całej dziedzinie nowo odkrytych zjawisk. Prace Galvani'ego otworzyły nowe, nadzwyczaj płodne pole dla badań fizycznych, gdyż stanowiły pierwszy krok do obszernej nauki o prądach elektrycznych.

O siłach elektryczności przy ruchach mięśniowych¹⁾.

CZĘŚĆ PIERWSZA.

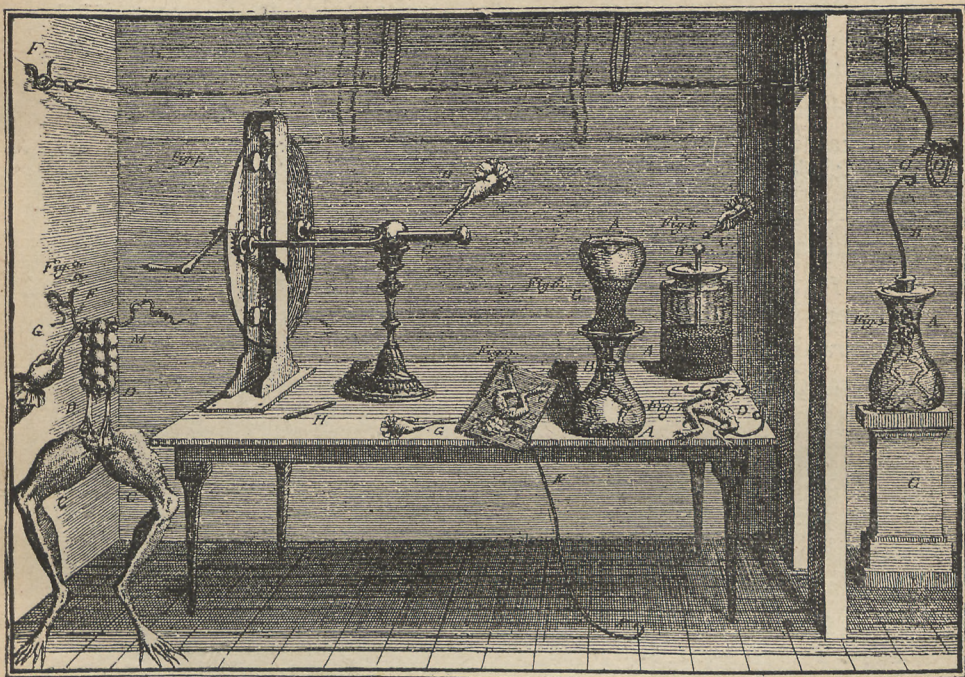
Siły elektryczności sztucznej przy ruchach mięśniowych.

Chcąc udostępnić to, co mi się udało odkryć w nerwach i mięśniach, przy niemałym nakładzie pracy i po wielu doświadczeniach, i pragnąc, aby siły ich ukryte o ile możności wyjaśnione zostały... nie znalazłem nic, co by lepiej spełnieniu tego życzenia odpowiadało, jak poddanie pod sąd publiczny moich rezultatów w tej postaci, w jakiej były w rzeczywistości otrzymane...

Rzecz tak się zaczęła. Robiłem dysekcję żaby i odpreparowałem ją tak, jak na rys. 12, i położyłem ją na stole, na którym stała ma-

¹⁾ „Aloysii Galvani: de viribus electricitatis in motu musculari Comentariorum”, 1791 roku. Tłumaczone z wydania niemieckiego w „Ostwald's Klassiker der Exakten Wissenschaften”.

china elektryczna, fig. 1. Gdy jeden z moich pomocników przypadkiem dotknął końcem skalpeła bardzo lekko wewnętrznych nerwów udowych *DD* żaby, wszystkie mięśnie stawów zdawały się kurczyć kilkakrotnie, jakgdyby były pozornie opanowane przez gwałtowne skurcze toniczne. Ale innemu, który nam pomagał przy doświadcze-



Rys. 12.

Pierwsze doświadczenia Galvani'ego z żabami.

niach z elektrycznością, wydawało się, iż zauważył, że stało się to podczas wydobywania iskry z konduktora maszyny. Zdziwiony tem nowem zjawiskiem, zwrócił na to uwagę mnie, który miałem zupełnie inne zamiary i w myślach byłem pogrążony. Wtedy ogarnął mnie niewymowny zapał i żądza, żeby poddać to próbie i wydobyć na światło dzienne, co by się pod tem ukrywało. Dotykałem więc sam końcem noża tego lub owego nerwu udowego, a w tej samej chwili jeden z obecnych wydobywał iskry. Zjawisko było zawsze takie same. Gwałtowne skurcze występowały niechybnie w oddzielnych mięśniach stawów w tej samej chwili, w której przeskakiwała iskra, tak, jakgdyby zwierzę dostawało napadu tęcza.

Wziąwszy jednak pod uwagę, że ruchy te mogły być spowodowane nie tyle przez iskrę, ile raczej przez dotknięcie noża, co, być może, wywoływało podrażnienie, dotykałem nożem tych samych nerwów w ten sam sposób u innej żaby i to mocniej, ale wówczas, gdy iskier nikt nie wydobywał. Lecz żadnych ruchów nie udało mi się dostrzec. Przyszedłem więc do przekonania, że do wywołania zjawiska są, być może, potrzebne jednocześnie i dotknięcie jakimś ciałem i iskra...

Pobudzeni nowością zjawiska, zabraliśmy się do... zbadania doświadczalnego różnymi sposobami tej sprawy, używając jednak do tego jednego i tego samego skalpela, aby, o ile można, wykryć przyczyny odrębności nieoczekiwanych. I ta nowa praca nie pozostała bez rezultatu, gdyż odkryliśmy, że całe zjawisko należy przypisać rozmaitym częściom skalpela, za które się go trzymało palcami. Albowiem, ponieważ skalpel miał rączkę kościaną, wstrząśnienia nie występowały przy przeskakiwaniu iskry, jeśli się obejmowało dłonią tę rączkę, zdarzało się to jednak przy dotykaniu palcami ostrza metalowego lub gwoźdźcia żelaznego, którym było ono umocowane.

Ponieważ dostatecznie suche kości wykazują naturę idioelektryczną [izolującą], a ostrze i gwoździe żelazny naturę przewodzącą lub t. zw. anelektryczną, więc doszliśmy do przypuszczenia, iż, jeśli trzymać palcami za rączkę kościaną, płynowi elektrycznemu, działającemu w jakiś sposób w żabie, wzbrania się przystępu, że natomiast przystęp zostaje dozwolony, jeśli chwycić za ostrze lub połączony z nim gwoździec.

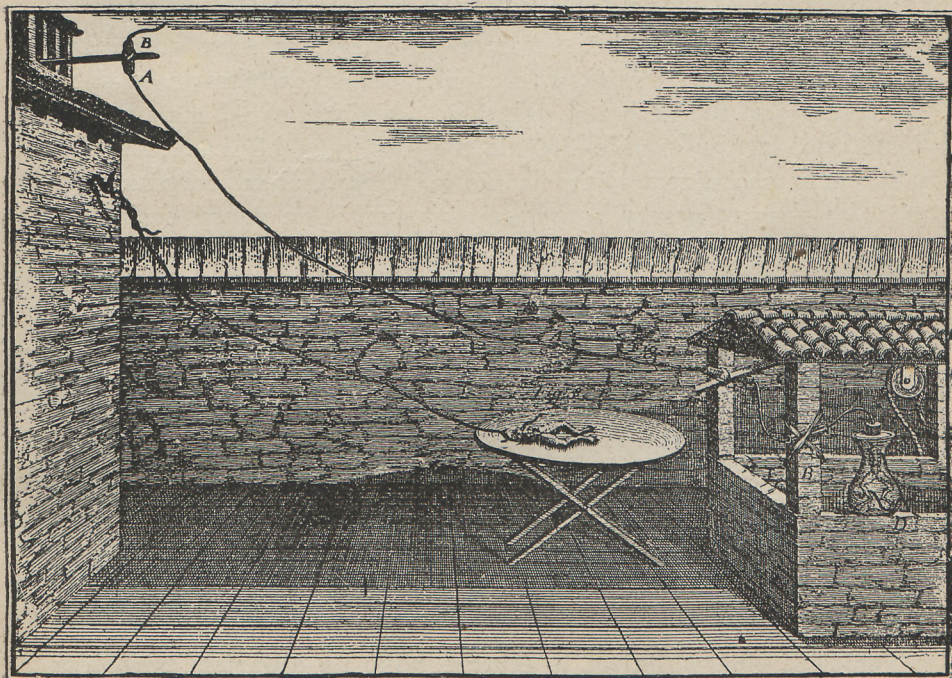
Aby usunąć wszelką wątpliwość, posługiwaliśmy się zamiast skalpela to cienkim wałkiem szklanym *H*, czysto wytartym z wszelkiej wilgoci i wszelkiego kurzu, to walcem żelaznym *G*. Szklanym nie tylko dotykaliśmy nerwów udowych, ale tarliśmy je energicznie podczas wydobywania iskry. Ale napróżno; wbrew wszelkim staraniom zjawisko nie występowało nigdy, nawet gdy liczne, silniejsze iskry wydobywano z konduktora maszyny i to w niewielkiej odległości od zwierzęcia. Zato występowało, gdy się lekko tylko dotykało tych samych nerwów walcem żelaznym i przy przeskakiwaniu drobnych tylko iskier.

Tem została jasno i stanowczo dowiedziona prawda naszego przypuszczenia, mianowicie, że do wystąpienia zjawiska koniecznym jest zetknięcie ciała przewodzącego z nerwem...

CZĘŚĆ DRUGA.

Siły elektryczności atmosferycznej przy ruchach mięśniowych.

Po odkryciu w skurczach mięśni sił elektryczności sztucznie wzbu-
dzonej, o których pisaliśmy obszernie dotychczas, nic nam się nie
wydawało ważniejszym od wyjaśnienia, czy tak zwana elektryczność
atmosferyczna wywoła te same zjawiska, czy też nie; czy mianowi-
cie, przy użyciu tych samych urządzeń, błyskawice będą wzbudzały
skurcze mięśniowe podobnie, jak przeskakujące iskry.



Rys. 13.

Żaba reaguje na błyskawicę.

Rozpięliśmy więc i izolowaliśmy na otwartem powietrzu na wy-
żej położonej części domu odpowiedni przewodnik, rys. 13, a miano-
wicie drut żelazny, i na nim, kiedy na niebie widać było nadcho-
dzącą burzę, zawieszaliśmy za nerwy odpreparowane żaby lub odpre-
parowane uda zwierząt ciepłokrwistych. Do ich stóp również przy-
twierdzaliśmy inny przewodnik, mianowicie drugi drut żelazny i to
bardzo długi, aby go móc zanurzyć w wodzie studni, wskazanej na

rysunku. Sprawa miała przebieg zupełnie zgodny z naszymi życzeniami tak, jak przy elektryczności sztucznej: ilekroć mianowicie powstawały błyskawice, w tej samej chwili wszystkie mięśnie wpadały w gwałtowne, powtarzające się drgania tak, że zawsze, jak światło błyskawic i ich błyski, tak i ruchy mięśni oraz skurcze poprzedzały odgłos grzmotu i zapowiadały go niejako...

CZĘŚĆ TRZECIA.

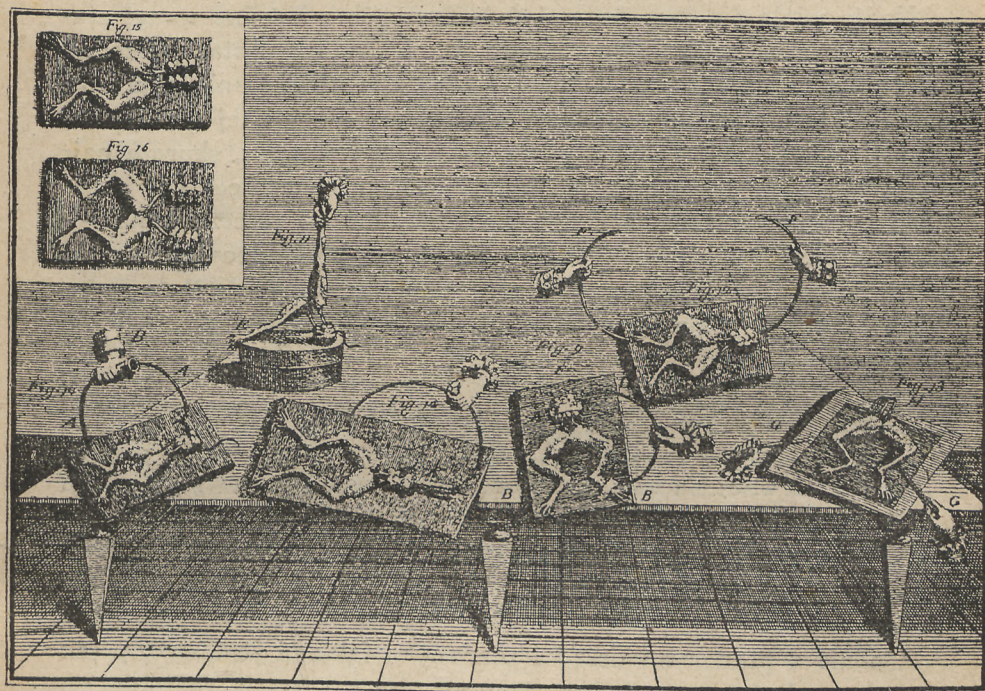
Siły elektryczności zwierzęcej przy ruchach mięśniowych.

Ponieważ zdarzało mi się czasem zauważyć, że żaby odpreparowane, zaopatrzone również w haczyki mosiężne, wetknięte w mlecz pacierzowy, wisząc na kracie żelaznej, okalającej ogród przy naszym domu, wpadały w zwykłe drgania nie tylko przy błyskawicach, lecz także przy spokojnem i jasnem niebie, przypuściłem, że powstawanie tych skurczy należy przypisać zmianom, jakie wtedy zachodziły w elektryczności atmosferycznej. Zacząłem przeto nie bez nadziei starannie badać działanie tych zmian na ruchy mięśniowe i czynić doświadczenia w ten i ów sposób. W tym celu obserwowałem stosownie spreparowane zwierzęta w różnych godzinach i to przez kilka dni z rzędu, ale ruchy w mięśniach występowały zaledwie kiedy niekiedy. W końcu, znużony daremnem oczekiwaniem, zacząłem przyciskać i przygniatać haczyki bronzowe, wetknięte w mlecz pacierzowy, do żelaznej kraty, aby zobaczyć, czy przez taki wybieg skurcze mięśni nie zostaną wzbudzone i czy nie zmiany w stanie atmosfery i elektryczności, lecz inne jakie zmiany i przebiegi nie mają na nie wpływu. Zauważyłem wprawdzie skurcze dość częste, ale nie takie, któreby zależały od rozmaitego stanu atmosfery i elektryczności.

Ponieważ obserwowałem te skurcze tylko na otwartem powietrzu, gdyż gdzieindziej doświadczenia nie były jeszcze robione, przeto niewiele brakło, abym przypisał te skurcze elektryczności atmosferycznej, która wpełza w zwierzę, skupia się tam i uchodzi nagle przy zetknięciu haczyka z kratą żelazną. Łatwo jest bowiem łudzić się przy doświadczeniu i mniemać, że się widzi i znajduje to, co widzieć i znajdować pragniemy.

Przeniosłem jednak zwierzę do pokoju zamkniętego, położyłem je na płycie żelaznej i zacząłem przyciskać do niej haczyk, wetknięty w mlecz pacierzowy, i oto — te same skurcze, te same ruchy! To samo wypróbowałem, używając innych metali, w innych miejscach, o in-

nych godzinach i innych dni; i rezultat zawsze ten sam, tylko że skurcze były różne przy różnych metalach, przy jednych mianowicie silniejsze, przy innych słabsze. Nareszcie przyszło nam na myśl użyć do doświadczeń innych ciał, lecz takich, które przewodzą elektryczność mało lub wcale, a więc składających się ze szkła, z gumy, żywicy, kamienia, lub drewna i to suchych; nic podobnego nie wystąpiło, nie było widać żadnych skurczy, ani ruchów. Rzecz pro-



Rys 14.

Działanie zetknięcia różnych metali.

sta, że podobny wynik wywołał w nas zdumienie niemałe i obudził przypuszczenie, że elektryczność znajduje się wewnątrz samego zwierzęcia. Umocniło nas w tem przekonaniu przypuszczenie istnienia fluidu nerwowego bardzo subtelnego, który płynie podczas zjawiska od nerwów do mięśni, podobnie do prądu elektrycznego w butelce lejdejskiej.

Aby jednak rzecz lepiej wyjaśnić, kładłem z najlepszym rezultatem żabę na płytę nieprzewodzącą, mianowicie ze szkła lub żywicy

i używałem łuku to przewodzącego, to całkowicie lub tylko częściowo nieprzewodzącego, dotykając jednym jego końcem haczyka wbitego w mlecz pacierzowy, a drugim mięśni udowych albo stóp. Przy tem doświadczeniu zauważyliśmy, że skurcze występowały, gdyśmy używali łuku przewodzącego, fig. 9 na rys. 14, a nie zdarzały się przy użyciu łuku częściowo nieprzewodzącego, jak na fig. 10. Łuk przewodzący składał się z drutu żelaznego, haczyk zaś z drutu mosiężnego...

Nadto udało się nam zauważyć to szczególne i godne uwagi zjawisko, że mianowicie różnorodność i odrębność substancji metalu silnie współdziała wzbudzaniu, a szczególnie zwiększaniu skurczów mięśni i to o wiele więcej, niż przy użyciu jednej i tej samej substancji metalicznej. Tak np. gdy cały łuk był żelazny, skurcze najczęściej się nie pojawiały, lub były bardzo drobne. Lecz gdy część jego była np. żelazna, a druga mosiężna, lub — jeszcze lepiej — srebrna (srebro mianowicie zdało nam się bardziej odpowiedniem do przewodzenia elektryczności zwierzęcej, niż wszystkie pozostałe metale), występowały skurcze wielokrotne, znacznie silniejsze i długotrwałe.

Dalsze doświadczenia Galvani'ego były przeważnie odmianami pierwszych, przedsiębranemi w celu potwierdzenia hipotezy istnienia elektryczności w organizmie zwierzęcym; polegały one głównie na tworzeniu łuku, łączącego nerw z mięśniem, z coraz to innych materiałów, w coraz to innym kształcie użytych, na włączaniu weń swego ciała lub tworzeniu łańcucha z kilku ludzi i t. p.

CZEŚĆ CZWARTA.

Niektóre przypuszczenia i wnioski.

Zgodnie z poznanymi dotąd i zbadanymi faktami jest rzeczą, jak mniemam, dostatecznie pewną, że wewnątrz zwierzęcia znajduje się elektryczność, którą za Bartoloni'm i innymi pozwalamy sobie nazwać imieniem gatunkowym elektryczności zwierzęcej...

Trafną byłaby może hipoteza, że włókno mięśniowe jest niejako małą butelką lejdejską lub innem podobnem ciałem elektrycznem, nabitem elektrycznością podwójną i odwrotną, a nerw da się przyrównać do przewodnika butelki...

Resztę rozprawy zajmuje bardzo fantastyczne stosowanie odkrytych zjawisk do zagadnień fizjologii i patologji; między innemi poszukuje Galvani źródła elektryczności zwierzęcej i przypuszcza, że wydziela ją kora mózgowa.

ALEKSANDER VOLTA.

(1745 — 1827).

Urodził się 18 lutego 1745 r. w Como; już jako młodzieniec okazywał wybitne zdolności i zamiłowanie do wiedzy. W r. 1774 został profesorem fizyki przy gimnazjum w Como, od r. 1779 do 1819 wykładał fizykę w uniwersytecie w Pawji. W r. 1777 i w latach 1780—1782 odbył dwie podróże po Szwajcarji, Francji, Niemczech, Holandji i Anglji, w czasie których miał sposobność poznać się i pracować razem z szeregiem wybitnych fizyków i chemików ówczesnych, jak Saussure w Genewie, Lavoisier i Laplace w Paryżu, Priestley w Anglji i in. Pociągnęły go zagadnienia nauki o elektryczności, zajmujące wówczas żywo umysły nie tylko uczonych ale i laików, i rozpoczął szereg badań nad nimi. Pracował więc nad teorią butelki lejdejskiej, nad powstawaniem elektryczności przy uderzeniu i przy parowaniu wody, nad działaniem rozbrajającym płomienia, oraz nad elektrycznością atmosferyczną. W r. 1771 odkrył elektrofor, a szczegółowe zbadanie działania tego przyrządu doprowadziło go w roku 1782 do zbudowania kondensatora płaskiego, który zastosował do mierzenia drobnych nabożów elektrycznych oraz do uczulenia elektroskopu; ten przyrząd ulepszył sam w roku 1781, używając źdźbeł słomy zamiast kulek z rdzenia bżowego¹⁾. Prócz tego pracował nad rozszerzalnością gazów i parowaniem cieczy, wynalazł eudiometr oraz płomień wodorowy. Sławę swą jednak zawdzięcza Volta głównie pracom, przedsięwziętym w latach 1792—1800 w celu wyjaśnienia odkryć Galvani'ego; te badania doprowadziły go do odkrycia prądów galwanicznych, elektryzacji przez zetknięcie przewodników niejednorodnych, do zestawienia t. zw. szeregu Volty oraz sformułowania prawa tego szeregu, wreszcie do budowy ogniwa i stosu elektrycznego, t. j. pierwszych stałych źródeł prądu elektrycznego. Odkryć swoich Volta nie ogłaszał w rozprawach, lecz, zgodnie z ówczesnym zwyczajem, w listach do licznych przyjaciół i do uczonych zagranicznych. Prace Volty przyniosły mu już za życia powszechne uznanie i zaszczyty; wezwany w r. 1801 do Paryża przez Bonaparte'go, wygłosił w jego obecności w Institut de France odczyt o swym wynalazku; poczem, na wniosek Napoleona, ofiarowano mu złoty medal pamiątkowy; po szeregu dalszych odznaczeń otrzymał w r. 1810 tytuł hrabiego i senatora Lom-

¹⁾ Anglik Bennet zastosował w r. 1787 listki złota.

bardzi. Zmarł 5 marca 1827 r. jako członek licznych towarzystw naukowych. Współczesny mu fizyk francuski A r a g o tak go scharakteryzował: „Umysł silny i szybki, idee wielkie i trafne, charakter szczerzy i serdeczny... Ambicja, żądza złota, chęć rywalizacji nie wpływały na żaden z jego czynów. Zamiłowanie do badań nie było zamaćone u niego żadnemi przymieszkami światowemi”.

Prace Volty stanowią piękny przykład rozwoju myśli naukowej. Po zapoznaniu się z doświadczeniami Galvani'ego zrazu podzielał jego sposób tłumaczenia ich, ale jasna i krytyczna myśl rychło wskazała mu braki tej teorii i skłoniła go do szukania gdzieindziej przyczyny nowych zjawisk; drogowskazem w tem poszukiwaniu było dlań zawsze doświadczenie celowe, trafnie pomyślane, przeprowadzone zręcznie i zadziwiająco prostymi środkami. Znalazłszy poszukiwane źródło prądu w zetknięciu przewodników niejednorodnych, Volta stosuje swe odkrycie z całą ostrożnością, uznaje je najpierw za czynnik współrzędny z elektrycznością zwierzęcą Galvani'ego, a dopiero po usunięciu wszelkich wątpliwości, po dowodnem wykazaniu błędów Galvani'ego i jego zwolenników, głosi śmiało i stanowczo, że wskazane przezeń źródło prądu jest *źródłem jedynem*.

O pewnych odkryciach Galvani'ego z Bolonji wraz z doświadczeniami i uwagami.

DWA LISTY DO P. TYBERJUSZA CAVALLO, F. R. S.¹⁾.

13 września 1792 r.

I.

...Pragnę dać Panu opis zarówno cudownych odkryć Galvani'ego, jak i postępów, jakich miałem szczęście dokonać w tej dziedzinie...

Ustęp 1 zawiera zwięzły opis doświadczeń Galvani'ego.

2) To zjawisko wywołało w Galvani'm zdumienie większe może, niżby należało, gdyż właściwość nie tylko iskry elektrycznej, napotykać nerw lub mięsień bezpośrednio, lecz każdego prądu, który z jakąbądź prędkością krąży po ciele, jego potężna, powta-

¹⁾ Listy te ukazały się w języku francuskim w Philosophical Transactions p. t. „On some discoveries made by Galvani of Bologna with experiments and observations on them”. Tłumaczenia dokonano z wydania niemieckiego w Ostwald's Klassiker Nr. 118. 73.

rzam, zdolność do wywoływania podrażnień była rzeczą dobrze znaną; było zresztą oczywiste, że tak w tem doświadczeniu, jak i we wszystkich, przytoczonych w dwóch pierwszych częściach jego pracy, jak to widzimy na obu pierwszych tablicach, przez żabę jego przepływał prąd. Należy sobie tylko wyobrazić dobrze znane działanie atmosfer elektrycznych, czyli t. zw. ciśnienia elektrycznego; przez nie elektryczność przewodnika, zanurzonego w obszar czynny ciała elektrycznego, zostaje odepchnięta — w zależności od tego, jak silną i jak obszerną jest ta sfera działania — i pozostaje w tym stanie przesunięcia dopóty, dopóki trwa elektryczność ciała działającego, oraz powraca na swe dawne miejsce, jak tylko ta zostanie usunięta; a dzieje się to powoli, gdy i pierwsze ciało rozbraja się powoli, a nagle, gdy ciało nabite zostanie naraz rozbrojone. Owo to uderzenie zwrotne, ów przepływ powrotny elektryczności do przewodników, połączonych z żabą, nagłe przejście z przewodnika nerwowego do mięśniowego lub odwrotnie, szczególnie gdy prąd taki ogranicza się do jednego tylko wąskiego kanału nerwowego: ono właśnie wywołuje skurcze i ruchy we wspomnianych doświadczeniach...

Dalej stara się Volta ocenić wrażliwość nerwów żaby na podrażnienia elektryczne, szukając najdrobniejszego naboju butelki lejdejskiej, jaki jest jeszcze w stanie wywołać skurcz mięśni, i dochodzi do przekonania, że wystarczają do tego naboje tak słabe, że nie dałyby się wykryć zapomocą któregośkolwiek ze znanych wówczas elektroskopów.

10) Jeśli więc nie dziwimy się już doświadczeniom, przytoczonym w obu pierwszych częściach rozprawy Galvani'ego, to jakże mamy się oprzeć zdumieniu wobec całkiem nowych i cudownych, przytoczonych w części trzeciej? Otrzymał on tam te same drgania i ruchy członków bez uciekania się do jakiegokolwiek elektryczności sztucznej lub podrażnienia zewnętrznego, jedynie przez przyłożenie łuku przewodzącego, którego jeden koniec dotykał mięśni, a drugi nerwu lub odpreparowanego kręgosłupa...

13) Galvani wytworzył sobie na podstawie swych doświadczeń wyobrażenie, zgodne z którym podtrzymuje w każdym wypadku analogię z butelką lejdejską... Gdyby był nieco więcej urozmaicał swe doświadczenia, jak ja to uczyniłem, byłby także zauważył, że owo zetknięcie podwójne z nerwem i z mięśniem, ów obwód prądu, pomyślany przez niego, bynajmniej nie zawsze jest potrzebny. Byłby odkrył to, co ja znalazłem, że można otrzymać te same drgania, te same ruchy nóg i innych kończyn żab i wszystkich innych zwierząt

jedynie przez zetknięcie metaliczne, bądź dwóch miejsc jednego nerwu, bądź dwóch mięśni, a nawet różnych punktów jednego i tego samego mięśnia.

14) Jeśli istnieją nawet wypadki (co mogłoby się jeszcze wydawać bardzo wątpliwem), w których mniemane rozbrojenie pomiędzy nerwem i mięśniem bywa przyczyną ruchu mięśni, to z pewnością i to o wiele częściej istnieją warunki, w których otrzymuje się te same ruchy przez zupełnie inny proces, przez zupełnie inny obieg płynu elektrycznego.

15) Jest to też zupełnie inna czynność płynu elektrycznego, o której można powiedzieć, że raczej narusza równowagę, niż że ją przywraca; gdyż płyn ten przepływa z części mięśnia lub nerwu, zarówno wewnątrz przez przewodzące włókna, jak i zewnątrz przez przyłożone przewodniki metalowe, nie wskutek istniejącego niedoboru lub nadmiaru [ob. Franklin], lecz wskutek działania własnego tychże metali, o ile tylko są one różne. W ten sposób odkryłem nowe prawo, które jest nietylko prawem elektryczności zwierzęcej, ile prawem elektryczności zwykłej; jej właśnie należy przypisać większość objawów, które... zdawały się należeć do elektryczności zwierzęcej, co jednak nie zachodzi; są to w istocie działania bardzo słabej elektryczności sztucznej, wzbudzonej w sposób, którego nie przeczuwano, przez proste przyłożenie dwóch okładek z różnych metali...

18) Przechodzę teraz do doświadczeń, które dowodzą wszystkich postawionych twierdzeń. Z wielkiej liczby nadających się do tego wybieram tylko niektóre i to takie, które zdają mi się lepiej dowodzić pewnych zasad; większość ich jest nowa i różni się od doświadczeń Galvani'ego...

19) Doświadczenie A. Chwytam szczypczykami nerw udowy powyżej wejścia do nogi i o parę linii wyżej przykładam monetę do tegoż samego nerwu, starannie oczyszczonego, zawieszonego na nitce lub ułożonego na płytce szklanej, lasce laku, suchem drzewie, albo innym złym przewodniku. Następnie dotykam szczypczyków częścią zewnętrzną butelki lejdejskiej, bardzo słabo nabitej, a pręt jej wprowadzam w zetknięcie z drugą płytką metalową. Natychmiast następuje rozbrojenie, które, jeśli nawet jest tak słabe, że się iskry wcale nie otrzymuje, wprawia w drganie wszystkie mięśnie nogi: noga zostaje wstrząśnięta i gwałtownie się porusza. A jednak cała ta noga, a nawet część nerwu znajdowała się poza obrębem drogi, którą obrał płyn elektryczny tak, że tylko mała część nerwu mogła zostać podrażniona; niemniej wystarczało to do wywołania drgań.

20) Doświadczenie B. To samo dzieje się, t. j. występują podobne drgania i ruchy nogi bez zastosowania elektryczności zewnętrznej, przez rozbrojenie, jakie występuje, gdy przyłożyć do jednego miejsca nerwu te same szczypczyki, co powyżej, albo płytkę srebrną, a do drugiego miejsca płytkę z jakiego innego metalu, szczególnie z cyny lub ołowiu, poczem poprostu połączyć je albo przez zetknięcie bezpośrednie albo przez włączenie trzeciego kawałka metalu, któryby zamykał łuk przewodzący.

21) Tutaj oto mamy te same działania, bardzo żywe drgania i ruchy mięśniowe bez rozbrojenia płynu elektrycznego pomiędzy nerwami i mięśniami, jak to Galvani zawsze przypuszcza; również bez łączenia jednego końca łuku przewodzącego z nerwem, a drugiego z mięśniami...

Dalsze doświadczenia stwierdzają, że obnażenie i izolowanie nerwu jest zbyt niebezpieczne, gdyż wystarcza przyłożenie okładek z różnych metali do dwóch różnych miejsc skóry żaby niepokrajanej lub nawet żywej; że to samo zjawisko można otrzymać z innymi mięśniami, a także u innych zwierząt ciepłota i zimnokrwistych, że wreszcie otrzymuje się drgania w mięśniach, pociętych na kawałki.

II.

25 października 1792 r.

30) Doświadczenie G. Pokryłem oba uda żaby w miejscach, dokładnie sobie odpowiadających, dwoma listkami: srebrnym i cynowym, połączyłem obie okładki łukiem przewodzącym i otrzymałem zwykłe poruszenia.

31) Jeśli tak jest, to zapytuję, czy tu rozbrajają się dwie butelki lejdejskie przez połączenie dwóch powierzchni zgodnych? Porzućmy lepiej te wyobrażenia o butelkach i ich rozbrajaniu, jak i wszelkie objaśnienia wymuszone, powiedzmy raczej, że tu, jak i w doświadczeniach analogicznych, płyn elektryczny przelewa się z jednej do drugiej, odpowiednio obłożonej części; jest to przenoszenie, spowodowane nie przez nadmiar tego płynu, gdyż nie można przypuścić istnienia takiego nadmiaru pomiędzy częściami jednakowymi, lecz przez różność okładek, gdyż metale muszą być rozmaite, jak to wykazałem (20, doświadczenie B) i wciąż ponownie podkreślam. I w rzeczy samej:

32) Doświadczenie H. Gdy dwa mięśnie lub dwa miejsca jednego i tego samego mięśnia są obłożone jednakowo, t. j. dwoma płytkami jednego i tego samego metalu, równomiernie także pod wzglę-

dem twardości, ciągliwości lub wytrzymałości, wygładzenia lub szorstkości swych powierzchni i jednakowo nałożonemi, to można je dowoli łączyć przewodnikiem, a nie występuje żadne drganie, ani żaden ruch...

Przy próbie pobudzania własnego języka w podobny sposób (przez dotykane paskiem cynfolji i łyżką srebrną) zamiast spodziewanych ruchów wystąpiły wrażenia smakowe. Tem doświadczeniem utorował Volta drogę dla prawa psychofizyki, że każdy nerw wykonywa tylko jedną funkcję, niezależnie od tego, w jaki sposób jest drażniony.

LIST PIERWSZY

DO PANA OPATA ANTONIEGO MARJI VASSALLI ¹⁾

profesora w Turynie.

Jakie jest Pańskie zdanie o domniemanej elektryczności zwierzęcej? Co do mnie, to od dłuższego czasu jestem przekonany, że całe działanie ma swe źródło pierwotne w metalach, stykających się z ciałami wilgotnemi lub z samą wodą; dzięki temu zetknięciu płyn elektryczny w ciałach wilgotnych jest party naprzód przez owe metale, przez jeden mniej, przez drugi więcej (najwięcej przez cynk, najmniej przez srebro); jeśli wówczas przyłożyć nieprzerwany, dobry przewodnik, to płyn zostaje wprowadzony w obieg. Jeśli teraz nerwy udowe odpreparowanej żaby stanowią jakąkolwiek część tego przewodzącego obwodu, ...to mięśnie lub posłuszne nerwom członki zostają wprawione w drgania, gdy tylko wytworzenie obwodu przewodzącego wywołuje podobny prąd elektryczny i ilekroć, po przerwaniu, wytworzyć go znów należycie. Jeśli zamiast nerwów, służących do ruchów, w obwodzie przewodzącym znajdują się nerwy smakowe lub wzrokowe, to zostaje wzbudzone odpowiednie czucie smaku lub światła; a te czucia i te ruchy są tem żywsze, im oba użyte metale bardziej są od siebie oddalone, licząc w przytoczonym porządku:

cynk,	miedź,
cynfolja,	platyna,
cyna zwykła w płytach,	złoto,
ołów,	srebro,
żelazo,	rtęć,
mosiądz i bronz o różnym składzie,	grafit z ołówka.

¹⁾ Ogłoszony w r. 1794 w Giornale Fisico-medico Brugnatelli'ego. Ostw. Klass. Nr. 114.

Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



ALEKSANDER VOLTA

Wyd. „*Mathesis Polska*”.



Do tego można w końcu jeszcze dodać niektóre węgle drzewne, te mianowicie, które przewodzą prawie tak, jak metale, podczas gdy inne nadają się do tego celu źle lub wcale...

Ale czyż można to, co wskazuje tu na elektryczność zwierzęcą, uważać za coś właściwego organom i pierwiastkowemu? Czy nie jest raczej o wiele więcej prawdopodobnem, że one zachowują się biernie tylko, że są jedynie bardzo czułymi elektrometrami, że natomiast właściwie czynnymi są metale; że mianowicie przez zetknięcie ostatnich płynowi elektrycznemu udziela się popędu; że wogóle metale te nie tylko przewodzą, ale naprawdę pędzą elektryczność? Co mówię: więcej prawdopodobnem? Jest całkowicie widocznem, że wszystko tu zależy od metali i od różnego ich składu, ponieważ do udania się doświadczeń trzeba koniecznie, aby oba metale były niejednakowe. Więc zamiast mówić o elektryczności zwierzęcej, miałyby się równe prawo do nazywania jej elektrycznością metaliczną.

Niechaj mi nikt nie zarzuca, że czasem można otrzymać ruchy u żab, preparowanych sposobem Galvani'ego przykładając do jednej i drugiej części metale nawet o jednakowych własnościach, mianowicie srebro i srebro, rtęć i rtęć, cynę i cynę, żelazo i żelazo. Tak, otrzymuje się je (ale nie zawsze) w pierwszych chwilach, gdy zwierzę, odpreparowane jaknajlepiej, tak jest jeszcze pobudliwe, że odczuwa rzeczy najdrobniejsze. Ale jak można utrzymywać, że metale użyte są dokładnie i zupełnie jednakowe? Są one takimi tylko z pozoru, nie z istoty; własności przypadkowe, jak miękkość, twardość, gładkość i blask powierzchni, ciepło i t. d. mogą je uczynić wystarczająco różnymi pod względem działania elektrycznego...

Nie zadowolilem się jednak samymi domysłami, choć były one oparte na słusznych podstawach analogji, lecz chciałem przekonać się doświadczeniem, czy i o ile wymienione własności przypadkowe decydowały o działaniu metali na płyn elektryczny. W tym celu wygiąłem gruby drut z żelaza sprężynowego i próbowałem, czy przez zanurzenie obu jego końców w dwu szklankach z wodą, w których była zawieszona świeżo i dokładnie odpreparowana żaba, mianowicie w jednej tylnymi kończynami, a w drugiej grzbietem lub mleczem pacierzowym (gdy tylko ten był na niej pozostawiony), uda mi się doprowadzić ją do skurczów i podskoków. Przy pierwszych razach udawało mi się to istotnie, mianowicie dwa, trzy, cztery razy; ale mniej więcej po minucie już nie; i muszę powiedzieć, że z różnych drutów żelaznych, o jakie się wystarałem, znalazłem jeden tylko,

który nie działał od samego początku. To samo było z kilkoma łukami srebrnymi i kilkoma miedzianymi, które, jak znalazłem, nie działały przy żadnym doświadczeniu. Istnieją więc wszystkie powody do mniemania, że te, które się okazały nieczynne, były na obu końcach równe sobie pod względem twardości i wszystkich innych własności, co w innych nie miało miejsca, gdyż przecie bardzo trudno i niezmiernie rzadko się zdarza, aby istniała pod tym względem całkowita we wszystkich punktach i zupełna równość. Gdy więc znalazłem jeden z tych drutów żelaznych, który, po kilkakrotnem sprawdzeniu, od samego początku nie dawał żadnych objawów, a wyczerpana żaba nie była już pobudzana przez te, które początkowo w ruch ją wprowadzały, wtedy zanurzyłem jeden koniec tego łuku na jakąś minutę do wrzącej wody, wyjąłem go i, nie dając mu czasu na ostygnięcie, powtórzyłem doświadczenie z żabą w dwóch szklankach zimnej wody; przy powtarzaniu doświadczenia żaba skurczyła się, i to dwa, trzy, cztery razy, dopóki koniec drutu nie ostygł... Następnie wytrzymałem jeden z końców tego drutu i zmiękczyłem go w ten sposób, podczas gdy drugi koniec pozostał zahartowany, i oto znów odzyskał on własność wywoływania ruchów w żabie nawet po ostygnięciu i to przez czas dość długi, ponieważ zwierzątko nie było jeszcze osłabione...

Powtarzałem te doświadczenia z paskami blachy mosiężnej, srebrnej i cynowej — i to z tym samym wynikiem...

Jeśli po tem wszystkim Galvani i inni zechcą jeszcze twierdzić, że (przynajmniej w tych wypadkach, kiedy dwa metale jednakowe lub dwa końce tego samego kawałka metalu służą do wzbudzenia silnych lub słabych skurczów i ruchów w żabie, odpreparowanej jego sposobem) pobudzenie płynu elektrycznego jest powodowane tylko przez same narządy zwierzęcia, że zatem istnieje jeszcze elektryczność zwierzęca w przyjętem przez niego znaczeniu — to odpowiem, że zaprzeczam, aby te metale, przez które zostały otrzymane wspomniane zjawiska były zupełnie i całkowicie jednakowe, i twierdzę, że były różne pod względem twardości albo gładkości i blasku... Galvani musi dowieść, że pod względem wspomnianych i innych, nie rozpoznanych jeszcze własności nie zachodzi najmniejsza nawet różnica, któraby mogła mieć wpływ; żadna, mówię, różnica dostrzegalna, czy niedostrzegalna pomiędzy końcami metalu, zanurzonymi ten w jednej, tamten w drugiej szklance¹⁾...

¹⁾ Volta nie uwzględnia, że różnica może też zachodzić we własnościach tkanek, z którymi stykają się końce drutu. Du Bois-Reymond, a za nim

O elektryczności, wzbudzanej jedynie przez zetknięcie różnych rodzajów substancyj przewodzących ¹⁾.

LIST DO SIR JÓZEFA BANKS'A.

Como, 20 marca 1800 r.

Po długim milczeniu, którego nie będę się starał usprawiedliwiać, mam przyjemność udzielenia Panu, a przez Pana Towarzystwu Królewskiemu wiadomości o pewnych uderzających wynikach, do jakich doszedłem, rozwijając moje doświadczenia nad elektrycznością, wywołaną przez proste zetknięcie wzajemne metali różnego rodzaju lub nawet innych przewodników także różnych od siebie, czy to płynnych, czy też zawierających tylko jakąś wilgoć, której właściwie zawdzięczają swe przewodnictwo. Najistotniejszym z tych wyników, obejmującym nieomal wszystkie inne, jest sporządzenie przyrządu, który przez swe działanie, t. j. przez uderzenia, jakie wywołuje w rękach i t. p., zbliżony jest do butelki lejdejskiej lub raczej do słabo nabitej baterji elektrycznej, która jednak działa nieustannie, albo której nabój odnawia się sam przez się po każdym wybuchu; która, innemi słowy, posiada nabój niewyczerpany, stałe działanie na płyn elektryczny, czyli bodziec. Przyrząd ten różni się jednak pozatem całkowicie od butelki lejdejskiej, zarówno przez owo właściwe mu działanie stałe, jak i przez to, że zamiast składać się, jak zwykle butelki i baterje elektryczne, z jednej lub kilku płyt odosabiających lub cienkich warstw tych ciał, uważanych jako jedynie elektryczne, a obłożonych przewodnikami, czyli ciałami anelektrycznymi — naodwrot, zbudowany jest wyłącznie z kilku tych ostatnich ciał, wybranych z pośród najlepszych przewodników, które więc, według mniemania powszechnego, są najbardziej oddalone od natury elektrycznej. Tak, przyrząd, o którym mówię, i który niewątpliwie wprowadzi Pana w zdumienie, nie jest niczem więcej, jak tylko zestawieniem pewnej liczby przewodników różnego rodzaju, któ-

i inni fizjologowie badali tę sprawę i dowiedli, że zapomocą przewodnika zupełnie jednorodnego można od organizmu zwierzęcego odbierać prąd elektryczny, jeśli w miejscach zetknięcia z przewodnikiem zachodzą różne procesy fizjologiczne, choćby w obrębie jednej i tej samej tkanki (Hermann, 1868). Takie prądy należą do dziedziny elektryczności zwierzęcej w znaczeniu współczesnem, różnem od pojęć Galvani'ego.

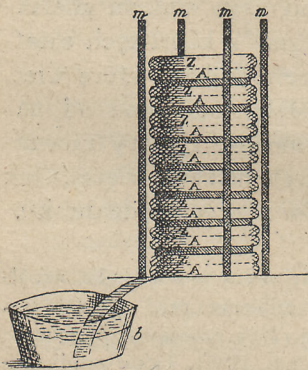
¹⁾ „On the electricity excited by the mere contact of conducting substances of different kinds”, drukowane po francusku w *Philosophical Transactions* z r. 1800. Tłumaczone z *Ostw. Klass.* Nr. 118.

re następują po sobie w sposób określony...; przytem, coprawda, jego zdolność działania pod względem siły i hałaśliwości wybuchów, blasku iskry, odległości iskrowej i t. d., jest znacznie słabsza, niż działanie baterij silnie nabitých; podobny jest pod względem działania zaledwie do baterji słabo nabitej, posiadającej natomiast pojemność nadzwyczajną, prześciga jednak nieskończenie siłę i zdolność tych baterij tem, że nie wymaga, jak one, nabicia uprzedniego elektrycznością obcą, i że jest w stanie dać uderzenia za każdym razem, gdy go się dotknie odpowiednio, chociażby te doknięcia powtarzały się jaknajczęściej...

Podaję tu Panu opis szczegółowy tego przyrządu i paru innych podobnych, oraz odnośnych a godnych uwagi doświadczeń.

Przygotowuję sobie parę tuzinów małych okrągłych płytek lub krążków z miedzi, mosiądzu lub lepiej srebra, cal lub nieco więcej w średnicy (np. monet) i równą liczbę płytek z cyny lub, co jest znacznie lepsze, z cynku, o kształcie i wielkości w przybliżeniu takich samych... Sporządzam oprócz tego dostateczną liczbę krążków z tektury, skóry lub innego materiału porowatego, zdolnego do pobrania i zatrzymania dużej ilości wilgoci albo wody, którą krążki muszą być dobrze nasiąknięte, aby się doświadczenie udało. Te warstwy lub krążki, które nazywam płytkami wilgotnemi, czynię nieco mniejszemi, niż płytki metalowe, aby nie wystawały poza nie, gdy zostaną pomiędzy nie włożone w sposób, który zaraz opiszę.

Gdy mam pod ręką wszystkie te części w dobrym stanie, t. j. płyt-



Rys. 15.
Stos Volty.

ki metalowe dobrze oczyszczone i suche, a niemetalowe dobrze nasiąknięte wodą zwykłą lub lepiej słoną, a potem osuszone, aby płyn z nich nie ściekał, wystarczy tylko uporządkować je odpowiednio; a porządek ten jest prosty i łatwy.

Kładę więc poziomo na stół, lub na jaką inną podstawę jedną z płytek metalowych, np. srebrną, na niej kładę cynkową, a na tę jedną z płytek wilgotnych, potem drugą srebrną, za nią następuje bezpośrednio cynkowa, na którą znów kładę płytkę wilgotną. Postępuję dalej w ten sposób, t. j. składam zawsze do pary płytkę cynkową ze srebrną, t. j. zawsze srebro na dole a cynk na górze lub odwrotnie, zależnie od tego, jak rozpoczą-

łem, i kładąc pomiędzy każdą parę płytkę wilgotną; postępuję tak dalej, powtarzam, aby z wielu takich pięter zbudować stos taki wysoki, jaki się może utrzymać, nie upadając.

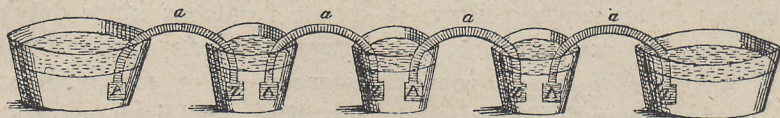
Gdy już jest tak wysoki, że zawiera 20 do 30 pięter czyli par metali, jest już w stanie nie tylko powodować zapomocą kondensatora wychylenia o przeszło 10 do 15 stopni w elektrometrze Cavallo [z kulkami rdzenia bżowego], nabijać kondensator przez proste zetknięcie, tak że ten wydaje iskry i t. d., ale i palcom, które dotykają takiego stosu na obu końcach, t. j. przy podstawie i wierzchołku, udziela jednego lub kilku drobnych uderzeń, które się powtarzają przy ponawianem dotknięciu; każde z tych uderzeń jest podobne do lekkiego wstrząśnienia, jakie daje słabo nabita butelka lejdejska, albo jeszcze o wiele słabiej nabita bateria, lub wreszcie wyczerpana raja elektryczna, która najlepiej naśladuje działanie mego przyrządu z punktu widzenia powtarzających się uderzeń, jakich może udzielać bez ustanku...

Zresztą działanie mego przyrządu (uderzenia, jakie się otrzymuje) stają się znacznie dotkliwsze w miarę tego, jak wzrasta temperatura otaczającego powietrza, wody lub płytek wilgotnych, które się znajdują w stosie... gdyż ciepło czyni wodę lepiej przewodzącą. Co jednak jeszcze lepiej wywołuje ten sam skutek, to wszystkie prawie sole, a w szczególności sól zwykła. Jest to jedna z przyczyn, jeśli nie jedyna, dlaczego jest korzystną rzeczą, gdy woda pomiędzy... parami metali, woda, którą są nasiąknięte krawężki tekturowe i t. p., jest osolona, jak o tem już wspominałem...

Aby powrócić do urządzenia mechanicznego mego przyrządu, nadającego się do wielu odmian, nie będę tu wprawdzie opisywał wszystkich, jakie obmyśliłem i wykonałem na dużą lub małą skalę, lecz niektóre tylko, szczególnie ciekawe i użyteczne; przedstawiają one istotną korzyść, gdyż dają się zestawić łatwiej i dogodniej, są pewniejsze w działaniu, lub dają się dłużej utrzymać w dobrym stanie...

Ustawia się szereg kubków lub garnków z dowolnego materiału, za wyjątkiem metali: kubki drewniane, muszle, naczynia gliniane, a lepiej szklane (małe szklanki lub czarki są najodpowiedniejsze), napełnione do połowy wodą zwyczajną lub lepiej osoloną, albo ługiem; łączy się je i tworzy z nich rodzaj łańcucha zapomocą takiej samej ilości łuków metalowych, których jedno ramię *Aa* lub też tylko koniec *A*, zanurzony w jednym z kubków, jest z miedzi, mosiądzu lub lepiej z miedzi posrebrzonej, podczas gdy drugie *Z*, zanurzone w następnym kubku, jest z cyny lub lepiej cynku... Oba metale,

z których składa się każdy łuk, są zlutowane w miejscach dowolnych, lecz powyżej tych miejsc, które się zanurzają w cieczy; z tą ostatnią łuk musi się stykać dostatecznie wielką powierzchnią, więc jest stosownem, aby ta część składała się z płytki, mającej cal kwadratowy lub niewiele mniej; reszta łuku może być dowolnie wąska, — choćby ze zwykłego drutu metalowego. Może się też składać z trzeciego



Rys. 16.

Baterja Volty.

metal, różnego od tych, które są zanurzone w cieczy kubków, gdyż działanie na płyn elektryczny, jakie dają wszystkie zetknięcia kilku bezpośrednio po sobie następujących metali, czyli siła, z jaką pędzą ten płyn ku końcowi, jest bezwzględnie lub prawie taka sama, jak siła otrzymana przez bezpośrednie zetknięcie pierwszego metalu z ostatnim, bez żadnego metalu pośredniego, co potwierdziłem doświadczeniami bezpośrednimi¹⁾...

Ustawmy trzykroć po dwadzieścia filiżanek lub kubków i połączmy je z sobą w łańcuch łukami metalowymi, lecz w ten sposób, żeby w pierwszych dwudziestu łuki były zwrócone w tę samą stronę, np. ramiona ze srebrem na lewo, z cynkiem na prawo; ale w drugich dwudziestu w kierunku odwrotnym, t. j. cynk na lewo, srebro na prawo; wreszcie w ostatnich dwudziestu srebro znów na lewo, jak na początku. Po takim ustawieniu zanurzymy palce w wodzie pierwszego kubka i dotknijmy trzymaną w drugiej ręce płytką pierwszego łuku metalowego (tego, który łączy pierwszy kubek z drugim), następnie drugiego łuku pomiędzy drugim i trzecim kubkiem, i potem po kolei

¹⁾ Wspomniane doświadczenia, opisane w liście do de Lamétherie, polegały na mierzeniu zapomocą czułego elektroskopu i kondensatora napięć, wywołanych przez zetknięcie różnych metali; znalazł w nich Volta, że, jeśli pomiędzy dwa metale A i B włączyć szereg innych, $CDE...K$, to suma napięć pomiędzy kolejnymi parami, A/C , C/D , $D/E...K/B$, równa się napięciu zetknięcia bezpośredniego metali krańcowych A/B . Jest to t. zw. prawo szeregu Volty. Stosują się do niego tylko przewodniki, nieulegające rozkładowi przez prąd, czyli tak nazywane przez Voltę przewodniki pierwszej klasy. Przewodniki drugiej klasy, ulegające rozkładowi przez prąd elektryczny, nie stosują się do prawa szeregu, więc w obwodzie, w skład którego wchodzi, mogą powstawać prądy galwaniczne.

następnych aż do ostatniego. Jeśli woda jest dobrze osolona i ciepła, a skóra ręki dobrze zmoczona i zmiękczona, poczujemy małe wstrząśnienia w palcach już po dojściu do czwartego lub piątego łuku, a przy przechodzeniu po porządku do szóstego, siódmego i t. d. uderzenia stopniowo wzmożą się aż do dwudziestego łuku, t. j. do ostatniego, zwróconego w tę samą stronę ;jeśli jednak przejdziemy dalej do 21, 22, 23, czyli pierwszego, drugiego, trzeciego drugiej dwudziestki, to uderzenia będą za każdym razem słabsze i to tak, że przy 36 lub 37 stają się niedostrzegalne i zupełnie zanikają przy 40; gdy ten przekroczyć (i zacząć trzecią dwudziestkę, skierowaną odwrotnie do drugiej, lecz analogicznie z pierwszą), uderzenia nie dadzą się odczuć aż do 44 lub 45; odtąd będą dostrzegalne i będą się wzmacniały stopniowo, w miarę posuwania się do 60, przy którym staną się tak silne, jak przy 20 łuku. Gdyby dwadzieścia środkowych łuków obrócić w tym samym kierunku, co dwadzieścia poprzedzających i dwadzieścia następnych, gdyby więc wszystkie 60 współdziałały w pędzeniu płynu elektrycznego w tym samym kierunku, to łatwo zrozumieć, o ile działanie byłoby w końcu większe, a wstrząśnienie silniejsze...

Gdy łańcuch albo wieniec kubków jest dość długi i może dać silne uderzenie, to odczuje się je nawet, coprawda o wiele słabiej, jeśli zanurzyć obie ręce w jednym tylko dość dużym naczyniu z wodą, w którym kończą się pierwszy i ostatni łuk metalowy, o ile tylko jedna lub druga z zanurzonych rąk lub lepiej obie dotykają tych łuków lub są dość blisko nich; odczuje się, powiadam, uderzenie skoro tylko (po przerwaniu w jakikolwiek sposób łańcucha) wznowi się połączenie i zamknie obwód w którykolwiek ze wspomnianych sposobów. Można by się zadziwić, że prąd elektryczny w tym obwodzie, chociaż ma przejście swobodne przez nieprzerwaną masę wody, mianowicie przez wodę w naczyniu, opuszcza ten dobry przewodnik, aby przejść przez ciało osoby, która zanurzyła ręce w wodzie, i w ten sposób nakłada drogi. Ale to zdziwienie ustąpi, jeśli rozważyć, że żyjące i ciepłe materje zwierzęce, a szczególnie ich wilgocie są wogóle przewodnikami lepszymi, niż woda. Więc ciało osoby, która włożyła ręce w wodę, daje prądowi elektrycznemu przejście łatwiejsze, i ten musi je wybrać, pomimo że jest dłuższe. Ponieważ zresztą płyn elektryczny, gdy ma przeniknąć przewodniki niedoskonałe w większej masie, w szczególności przewodniki wilgotne, lubi się rozlać szerszem korytem lub rozdzielić się na kilka części, a nawet obejść dłuższą drogą, jeśli znajdzie tam opór mniejszy... więc i w naszym

wypadku tylko część prądu elektrycznego obiera sobie drogę przez osobę i oddala się od wody, druga część, większa lub mniejsza, przechodzi przez wodę w naczyniu. To jest powodem, dlaczego uderzenie, jakie się czuje, jest o wiele słabsze, niż wtedy, gdy prąd elektryczny pozostaje niepodzielonym, gdy jedynie człowiek stanowi połączenie od jednego łuku do drugiego ¹⁾...

Koniec listu zajmuje opis paru drobnych ulepszeń stosu, stwierdzenie działania prądu elektrycznego na rozmaite zmysły, wreszcie przeprowadzenie analogii pomiędzy budową narządu elektrycznego ryb elektrycznych a urządzeniem stosu.

Źródło napięcia elektrycznego.

W ciągu całej pracy nad powstawaniem prądów galwanicznych Volta zajmowało pytanie, w którym miejscu obwodu, złożonego z trzech przewodników, należy szukać źródła napięcia elektrycznego; jest to istotnie jedna z najważniejszych kwestyj, jakie się nasuwają przy rozważaniu działania ogniwa elektrycznego; istnieją tu dwie możliwości: różnica potencjału powstaje albo w miejscu zetknięcia metali z sobą, a przewodnik ciekły (elektrolit) służy tylko do przenoszenia napięcia od jednej pary metali do drugiej; albo — w miejscu zetknięcia metali z elektrolitem, a zetknięcie metali gra rolę drugorzędną. Volta, po długich wahaniach, doszedł w końcu do przekonania, że słusznem jest pierwsze przypuszczenie; opierał się przytem na własnych doświadczeniach, które wykazały, że płytki z różnych metali elektryzują się w sposób widoczny przy dotknięciu wzajemnem, że natomiast elektryzacja przy zetknięciu metalu z przewodnikiem ciekłym jest ledwo dostrzegalna. Od tego czasu poświęcono temu zagadnieniu mnóstwo prac doświadczalnych i teoretycznych; zauważono, że teoria Volty, t. zw. teoria kontaktowa, nie uwzględnia wcale zjawisk chemicznych, związanych nierozdzielnie z powstawaniem prądu w ogniwie; de la Rive przeciwstawił jej w r. 1836 teorię chemiczną ogniwa, szukając źródła prądu tam, gdzie się odbywają zmiany chemiczne, t. j. na powierzchni zetknięcia metalu z elektrolitem; teorię tę wybitnie poparł Faraday, który przeczuwał i stosował w swych rozumowaniach zasadę zachowania energii. Sto-

¹⁾ W ostatnich ustępach uderza, jak dobrze Volta zdawał sobie sprawę ze stosunków ilościowych w obwodzie galwanicznym; tkwią w nich zawiązki praw, odkrytych później przez Ohma i Kirchhoffa.

sunek obu zjawisk: elektrycznych i chemicznych mógł być ujęty dokładnie dopiero po odkryciu zasady zachowania energii; istotnie, Helmholtz stwierdził (r. 1847), że energia prądu elektrycznego ma swój całkowity równoważnik w procesach chemicznych, odbywających się w ogniwie. Dalszem poparciem teorii chemicznej było stwierdzenie przez Ostwalda w r. 1887, iż, wbrew twierdzeniom Volty, pomiędzy metalami i elektrolitami istnieją napięcia tak znaczne, że wystarczają zupełnie do wytłumaczenia powstawania siły elektrobodźczej ogniwa; napięcie pomiędzy metalami musi być więc żadne lub nader słabe. To samo twierdzi Nernst w swej teorii zjawisk elektrochemicznych (r. 1880) zakładając, że napięcie elektryczne istnieje tylko pomiędzy ciałami, zawierającymi jony (ob. Faraday) tych samych pierwiastków w różnej koncentracji. Teoria Nernsta najlepiej ze wszystkich znanych zgadza się z doświadczeniem. Zwolennicy teorii chemicznej utrzymują, że doświadczenia Volty były błędne, gdyż pomiędzy użytymi przezeń płytkami musiała się znajdować warstwa wilgoci lub gazów, okludowanych przez metale, trudna do usunięcia nawet przy największych staraniach, i że ta właśnie warstwa powodowała, przy zetknięciu z metalami, powstawanie napięć, mierzonych przez Voltę. Istotnie, dalsze badania wykazały, że wielkość napięć pomiędzy metalami nie jest wielkością niezmienną, lecz zależy od szeregu okoliczności ubocznych. Ale nawet przy bardzo starannych doświadczeniach w próżni metale wykazywały różnice potencjału, co prawda znacznie mniejsze od tych, które otrzymał Volta. Jest to w zgodzie ze zjawiskiem, odkrytem w r. 1834 przez Peltier'a: przy przechodzeniu prądu elektrycznego przez spójenie dwóch różnych metali ciepło w miejscu spójenia zostaje albo pochłaniane, albo wydzielane, zależnie od kierunku prądu, zależnie więc od tego, czy prąd płynie wbrew, czy też zgodnie z napięciem, jakie panuje pomiędzy obu metalami. Z wielkości efektu cieplnego można obliczyć to napięcie; rachunek daje wartości o wiele mniejsze od siły elektromotorycznej odpowiednich ogniw, mniejsze też od napięć, mierzonych bezpośrednio przez Voltę. Napięcie pomiędzy czystymi metalami może więc stanowić tylko nieznaczną część całkowitej siły elektromotorycznej w ogniwach.

Działania chemiczne prądów galwanicznych.

Odkrycie Galvaniego i Volty otworzyło nową, olbrzymią dziedzinę badań fizycznych: dziedzinę prądów elektrycznych. Narazie główną uwagę badaczy zwróciły działania chemiczne prądu.

Działania takie były już obserwowane przy rozbrojeniach elektryczności statycznej. W r. 1785 chemik angielski Priestley zauważył powstawanie tlenków azotu przy przeskakiwaniu iskry przez powietrze. W dwa lata później dwaj holendrzy Paetz van Troostwyk i Deimann, przepuszczając iskrę przez wodę, mogli rozłożyć ją na składniki gazowe; gdy gazów tych zebrano się tyle, że nowa iskra przez nie obrała sobie drogę, nastąpił wybuch i połączenie produktów rozkładu zpowrotem w wodę.

Zaraz po pierwszych odkryciach Volty J. W. Ritter otrzymał ślady rozkładu wody zapomocą jednej „pary” metali. W roku 1820 Antoni Carlisle i William Nicholson umieścili kroplę wody na górnej płytce stosu Volty i zanurzyli w niej koniec drutu, idącego od najniższej płytki i wywołali w ten sposób rozkład wody. Dalsze badania zawdzięczamy głównie Ritterowi (1778—1810) i Davy’emu (1778—1829).

HUMPHREY DAVY (1778—1829), urodzony w Kornwalji, jako syn ubogiego drzeworytnika, nie odebrał systematycznego wykształcenia, lecz dostawszy się na naukę do chirurga, przez studjowanie dzieł chemicznych nabył takiej wiedzy w tej dziedzinie, że już jako 20-letni młodzieniec został kierownikiem specjalnej pracowni chemicznej w Bristolu. W r. 1801 został kierownikiem Royal Institution, w 1803 członkiem Royal Society, a w 1820 prezydentem tego słynnego towarzystwa naukowego (ob. życiorys Farada’a).

Prócz prac z elektrochemji, które nas tu bliżej zajmują, wsławił się licznymi innemi odkryciami: zbadał skład chemiczny kwasu solnego i wykazał, że chlor jest ciałem prostem; że wapno palone, magnezja i baryt są tlenkami metali; zbadał zachowanie się węgla w łuku Volty, a zapomocą magnesu wywołał wirowanie łuku — zjawisko, wyzyskane później przez Ignacego Mościckiego przy wiązaniu azotu z powietrza¹⁾; zbudował znaną lampę bezpieczeństwa, używaną w górnictwie. Wraz z Rumfordem utorował drogę przekonaniu, że ciepło może powstawać z pracy (ob. dział Ciepła).

¹⁾ IGNACY MOŚCICKI, ur. w 1867 r., szkoły ukończył w Warszawie, studjował chemję w Rydze. Zmuszony do opuszczenia granic ówczesnej Rosji wskutek zamieszania w sprawy polityczne, wyjechał do Londynu, a następnie do Fryburga. Tam był od r. 1897 asystentem prof. Józefa Wierusz-Kowalskiego, polskiego fizyka, znanego z prac nad fluorescencją i fosforescencją, i pracował nad sposobami utleniania azotu w łuku Volty. W trakcie tych badań natknął się na zagadnienie przebijania iskrą izolatora w kondensatorach; zbudowany przez

Ritter stwierdził, że prócz wody wiele innych cieczy i roztworów ulega rozkładowi elektrycznemu, a następnie pierwszy zebrał większe ilości produktów rozkładu wody, umieszczając nad drutami doprowadzającymi prąd probówki napełnione wodą i odwrócone dnem do góry.

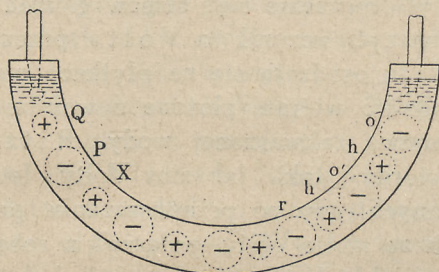
Ritter zauważył „męczenie się” stosów galwanicznych, lecz nie umiał tego wytłomaczyć; uczynił to Volta przez przypuszczenie, że to gazy z rozkładu osadzają się na płytkach metalu i że w ten sposób powstaje ogniwo wtórne, złożone z warstw tlenu i wodoru, przedzielonych warstwą zakwaszonej wody. Ritter niezwłocznie zbudował stos „wtórny”, taki, jak stos Volty, lecz złożony tylko z krążków miedzianych; gdy po przepuszczaniu przez niego przez pewien czas prądu ze stosu Volty, połączył z sobą jego końcówki, otrzymał dość silny, choć krótkotrwały prąd; był to pierwszy krok ku „akumulowaniu” prądów elektrycznych.

Davy ustalił, że tlen i wodór, otrzymane z elektrolizy wody, występują w ilościach, odpowiadających składowi chemicznemu tego związku; aby uniknąć błędu, wynikającego ze znacznej rozpuszczalności tlenu w wodzie, nasycił wodę tlenem przed pomiarem. Następnie stwierdził zapomocą szeregu doświadczeń, że do tego, aby woda mogła ulegać elektrolizie, musi ona zawierać choćby minimalne ilości rozpuszczonych soli, kwasów albo zasad; wystarczy niedość starannie przeprowadzona destylacja lub rozpuszczanie szkła w naczyniu; wydzielanie się tlenu i wodoru jest wynikiem reakcyj wtórnych, zachodzących przy elektrodach. Jeśli usuwać wodę i rozkładać elektrolit stopiony, to można uniknąć reakcyj wtórnych. Przeprowadzona elektroliza stopionego ługu potasowego dała zadziwiające rezultaty: na biegunie ujemnym pojawiły się błyszczące kuleczki metalu, które, zetknięte z wodą, wydzielały wodór i zamieniały się zpowrotem na ług; tą drogą pierwszy raz w dziejach chemji Davy otrzymał metaliczny potas; w krótkim czasie potem w ten sam sposób otrzymał sól, a później bar, stront i wapń.

Pierwszą próbę wytłomaczenia elektrolizy uczynił Teodor

nego typ kondensatora do wysokich napięć, zapobiegający przebiciu (butelka z cienkiego szkła o brzegach zgrubionych w miejscu niebezpiecznym, t. j. tam, gdzie się kończą okładki), znalazł zastosowanie w stacji radjotelegraficznej na wieży Eiffla w Paryżu. Opracowana metoda wiązania tlenu znalazła zastosowanie techniczne w fabrykach, zakładanych i prowadzonych przez Mościckiego Profesor elektrochemji we Lwowie (1912) i w Warszawie (1925), założył „Instytut Badań Chemicznych”. W r. 1926 wybrany na Prezydenta Rzeczypospolitej Polskiej.

Grotthuss (1785—1822); przypuszcza on, że atomy, wiążąc się chemicznie, elektryzują się wzajemnie: jeden ujemnie, drugi dodatnio. Cząsteczki wody mają więc bieguny elektryczne dodatnie na wodorce, ujemne na tlenie, a pod wpływem zanurzonych elektrod zwracają się biegunami dodatnimi ku elektrodzie ujemnej, a ujemnymi ku



Rys. 17.

Wędrówka jonów według Grotthusa.

dodatniej. Jeśli teraz atom tlenu, oderwany przyciąganiem od swego wodoru, wydzieli się na elektrodzie dodatniej, to uwolniony wodór połączy się z tlenem cząsteczki sąsiedniej, uwalniając z kolei jej wodór; będzie się to ciągnęło aż do elektrody ujemnej, na której wydzieli się ostatni uwolniony atom wodoru. Podobne rozumowanie można zastosować do wszystkich t. zw. związków podwójnych.

Mechanizm ten w zasadniczych rysach został przyjęty przez współczesnych, chodziło tylko o to, skąd się biorą naboje na atomach, wchodzących w skład związku.

Davy sprowadza to do naelektryzowania przez zetknięcie „Wszystkie ciała, łączące się z sobą chemicznie... dają przy zetknięciu odwrotne stany elektryczne... Przypuśćmy, że ich najmniejsze czyli elementarne cząsteczki mogą się poruszać z zupełną swobodą, to, zgodnie z przytoczoną zasadą, przyciągałyby się wzajemnie, dzięki swym siłom elektrycznym...”

Podobne stanowisko zajął znakomity chemik szwedzki Berzelius (1779—1848). Przyjął on istnienie w atomach elektryczności obu znaków; przy zetknięciu część elektryczności przechodzi z jednego atomu na drugi, stwarzając na atomach przewagę jednego znaku, a to wywołuje wzajemne przyciąganie się naelektryzowanych atomów i utrzymuje je w związku z sobą.

Te teorie, choć ustąpiły współczesnym poglądom, opartym na pojęciu jonów, mają doniosłe znaczenie w dziejach nauki, ponieważ stanowią

pierwszą poważną próbę sprowadzenia powinowactwa chemicznego do sił elektrycznych.

Dalszy rozwój teorji wymagał przedewszystkiem stwierdzenia, jakie ilościowe stosunki zachodzą przy elektrolizie. Pod tym względem poglądy były zupełnie nieustalone. Dopiero Michał Faraday zbadał to zagadnienie zapomocą wielkiej liczby przekonujących doświadczeń i doszedł do swych praw elektrolizy — prostych a powszechnych.

Rozdział VI.

DZIAŁANIE MAGNETYCZNE PRĄDÓW GALWANICZNYCH.

NAJWAŻNIEJSZEM, zarówno teoretycznie, jak i praktycznie, działaniem prądu elektrycznego jest wytwarzanie pola magnetycznego. Pod tym jednym wyrazem ukrywa się znaczna liczba poszczególnych a doniosłych zjawisk, a więc odchyłanie igły magnetycznej, przyciąganie lub odpychanie innych prądów, wzbudzanie magnetyzmu w żelazie, wytwarzanie prądów indukcyjnych, zjawiska samoindukcji, wreszcie powstawanie fal elektromagnetycznych. Odkrycie tej nowej dziedziny badań zawdzięczamy duńskiemu fizykowi Oersted'owi.

JAN CHRISTIAN OERSTED.

(1771 — 1851).

Jan Christian Oersted, urodzony w małym miasteczku, wykształcenie początkowe zdobywał drogą samouctwa razem z młodszym bratem, późniejszym znakomitym mężem stanu i ministrem duńskim; książki, jakie mogli zdobyć, i pracownia ojca zastępowały im szkołę; pracowali tak dzielnie, że po krótkim przygotowaniu obaj zdali egzaminy w Kopenhadze i wstąpili na uniwersytet: Jan Christian studjował początkowo medycynę, potem przyrodę, nie zaniedbując przytem filozofji i językoznawstwa. Jako profesor fizyki w uniwersytecie kopenhaskim i w szkołach wojskowych, a później dyrektor politechniki, Oersted pracował doświadczalnie nad fizyką i chemją i wówczas, w r. 1820, odkrył działanie prądu elektrycznego na igłę magnesową. Już poprzednio wielu fizyków podejrzewało, że istnieje jakiś związek pomiędzy elektrycznością a magnetyzmem; poszukiwania jednak były daremne, póki skierowywano je w stronę naboju statycznych.

Oersted również wykazał i wymierzył ściśliwość wody i innych cieczy zapomocą zbudowanego przez siebie piezometru. Pocią-

gały go przytem ogólne zagadnienia przyrodoznawstwa, spekulacje filozoficzne i estetyczne; myśli swe ogłosił w dwóch dziełach: „Nauki przyrodnicze w stosunku do poezji i religji” i „Duch w przyrodzie”; w drugiej z tych książek wypowiada poglądy, zgodne zupełnie z późniejszą teorią Darwin’a. Ceniony i szanowany powszechnie, zmarł w r. 1851.

Doświadczenia nad działaniem konfliktu elektrycznego na igłę magnetyczną ¹⁾).

Pierwsze doświadczenia nad przedmiotem, który pragnę wyjaśnić, były wykonywane podczas wykładów o elektryczności, galwanizmie i magnetyzmie, które miałem w ciągu ubiegłej zimy. Z doświadczeń tych zdawało się wynikać, że igłę magnetyczną można wyprowadzać z jej położenia zapomocą przyrządu galwanicznego [baterji ogniów] i to przy zamkniętym obwodzie galwanicznym, nie zaś przy otwartym, jak tego napróżno próbowali przed kilku laty niektórzy sławni fizycy...

Przyrząd galwaniczny, którym posługiwaliśmy się, składa się z 20 kwadratowych naczyń miedzianych, z których każde ma 12 cali długości, 12 cali wysokości i $2\frac{1}{2}$ cala szerokości i każde jest zaopatrzone w dwa paski miedziane, tak pochylone, że mogą unosić pręt miedziany, który podtrzymuje płytę cynkową, zanurzoną w cieczy naczynia sąsiedniego. Do wody, którą były wypełnione naczynia, dodano kwasu siarkowego w stosunku $\frac{1}{60}$ jej ciężaru oraz tyleż kwasu azotowego, a część płyty cynkowej, zanurzona w każdym naczyniu, stanowiła kwadrat o długości boku równej 10 calom. Można jednak używać także i mniejszych przyrządów, aby tylko były w stanie rozżarzyć drut ²⁾).

Wyobraźmy sobie, że przeciwne końce przyrządu galwanicznego są połączone zapomocą drutu metalowego. Dla krótkości będę go nazywał wprost przewodnikiem łączącym lub drutem łączącym; działanie zaś, zachodzące w tym przewodniku łączącym i wokoło niego, określe nazwą konfliktu elektrycznego.

¹⁾ „Experimenta circa effectum Conflictus electrici in Acum magneticum”. Oryginał, drukowany na oddzielnym arkuszu i datowany 21 lipca 1820 r., był rozestany przez autora Akademjom i uczonym. Przekład z tłumaczenia niemieckiego Gilbert’a, Ostwald’s Klass. Nr. 63.

²⁾ Późniejsze badania wykazały, że żarzenie drutu jest tu zupełnie zbyteczne; nawet bardzo słabe prądy działają na igłę magnetyczną.

1) Umieścimy prostolinjowy kawałek tego drutu łączącego w położeniu poziomem ponad zwykłą, swobodnie poruszającą się igłą magnetyczną tak, aby był względem niej równoległy; w tym celu można drut wyginać dowolnie bez szkody. Gdy wszystko jest już tak ustawione, igła porusza się i to tak, że uchyla się ku zachodowi z pod tej części drutu łączącego, która prowadzi od ujemnego końca przyrządu galwanicznego. Gdy odległość drutu od igły magnetycznej nie przekracza $\frac{5}{4}$ cala, odchylenie to wynosi około 45° . Przy większej odległości kąty odchylenia zmniejszają się wraz z rosnącym oddaleniem. Zresztą odchylenia są różne, zależnie od różnej siły przyrządu.

Można przesuwając drut łączący ku wschodowi lub zachodowi, byleby pozostawał równoległym do igły: nie ma to żadnego innego wpływu na wynik, jak tylko zmniejszenie odchylenia. Nie można więc bynajmniej przypisywać tego działania przyciąganiu, gdyż ten sam biegun igły magnetycznej, który się zwraca ku drutowi łączącemu, gdy się ten znajduje na wschód od igły, odwraca się od drutu, gdy ten jest umieszczony od igły na zachód; nie byłoby to możliwem, gdyby odchylenia były powodowane przez przyciągania i odpychania.

2) Drut łączący może się składać z kilku połączonych drutów lub pasków metalowych. Natura metalu nie wpływa na wynik — jedynie może na jego siłę. Używaliśmy z równym powodzeniem drutów platynowych, złotych, srebrnych, mosiężnych i żelaznych, dalej pasków cynowych i ołowianych, wreszcie rtęci. Jeśli przewodnik jest przerwany przez wodę, to działanie ustaje niecałkowicie, chyba że przestrzeń wodna wynosi kilka cali.

3) Drut łączący działa na igłę magnetyczną poprzez szkło, metale, drzewo, wodę, żywicę, poprzez naczynia gliniane i poprzez kamienie; albowiem, kiedyśmy umieszczali pomiędzy drutem i igłą płytę szklaną, płytę metalową lub deskę, działanie nie ustawało, a nawet wszystkie trzy rzeczy razem zdawały się ledwo osłabiać działanie. Również mało wpływał elektrofor, płyta porfirowa i naczynie gliniane, nawet napełnione wodą. Doświadczenia nasze wykazały także, że wspomniane działania nie zmieniają się, gdy wziąć igłę magnesową, umieszczoną w puszcze mosiężnej, pełnej wody...

4) Gdy drut łączący znajduje się w płaszczyźnie poziomej poniżej igły magnesowej, to wszystkie wymienione działania odbywają się w kierunku odwrotnym, niż wtedy, gdy się znajduje w płaszczyźnie poziomej powyżej igły; pozatem wszystko odbywa się w ten sam sposób...

5) Drut łączący, który znajduje się w tej samej płaszczyźnie poziomej, co i igła magnetyczna... i jest do niej równoległy, nie uchyla jej ani ku wschodowi, ani ku zachodowi, lecz wywołuje chwianie się w płaszczyźnie inklinacji tak, że biegun, w pobliżu którego ujemna siła elektryczna wchodzi do drutu, zostaje obniżony, jeśli drut znajduje się na zachód, a wzniesiony — jeśli na wschód od igły.

6) Jeśli drut łączący ustawić prostopadle do płaszczyzny południka magnetycznego, pod czy nad igłą, to pozostaje ona w spoczynku, o ile drut nie jest dość blisko bieguna. Wówczas biegun zostaje podniesiony, jeśli wejście (elektryczności ujemnej) zachodzi po stronie zachodniej drutu, a opuszczony, jeśli ma miejsce po stronie wschodniej...

7) Igła mosiężna, zawieszona na podobieństwo igły magnesowej, nie porusza się pod działaniem drutu łączącego. Igła szklana lub lakowa też pozostaje w spoczynku przy podobnych doświadczeniach.

To wszystko pozwala na wyprowadzenie paru uwag, mogących wyjaśnić te zjawiska. Konflikt elektryczny ma możność oddziaływania jedynie na magnetyczne części materji. Wszystkie ciała niemagnetyczne zdają się przepuszczać przez siebie konflikt elektryczny, natomiast ciała magnetyczne, a raczej ich magnetyczne cząsteczki zdają się przeszkadzać przechodzeniu konfliktu elektrycznego, a stąd wynika, że mogą być wprowadzone w ruch przez zderzenie walczących sił.

Że konflikt elektryczny nie jest zamknięty w drucie przewodzącym, lecz, jak zaznaczono, rozchodzi się jednocześnie dość szeroko w otaczającej przestrzeni, to wypływa dostatecznie jasno z przytoczonych doświadczeń.

Z tego, co zostało zaobserwowane, można też wnioskować, że konflikt ów rozchodzi się po kołach; gdyż bez tego przypuszczenia wydaje się rzeczą niezrozumiałą, jakim sposobem jedna i ta sama część drutu łączącego, ustawiona pod jednym biegunem igły magnetycznej, może ją pędzić na wschód, a znajdując się nad tym samym biegunem, porusza igłę na zachód; tymczasem ruch kołowy odbywa się w kierunkach odwrotnych na przeciwległych końcach średnicy...

Z wywodów Oersted'a wynika, że nie miał on jasnego poglądu na istotę prądu galwanicznego (samą nazwę „prąd elektryczny” wprowadził o kilka miesięcy później Ampère); wyrażenia takie, jak „konflikt elektryczny” lub „zderzenia walczących sił”, wskazują, że myślał on o ciągłym rozbrajaniu się biegunów baterji i ścieraniu się z sobą naboju o przeciwnych znakach. Jeszcze bardziej mgliście ta sprawa wygląda, gdy za pole konfliktu uważa nie tylko drut przewodzący, ale i otaczającą przestrzeń. Dziś powiedzielibyśmy, że Oersted po-

mieszał przewodzenie prądu z wytwarzaniem przez niego polem magnetycznym; natomiast wyrzeczenie o rozchodzeniu się po kołach stwierdza, że dobrze zdawał on sobie sprawę z geometrycznych właściwości pola „konfliktu”. Wszystkie wskazówki, dotyczące kierunku odchylenia igły magnetycznej zgadzają się ze znanym prawidłem, podanem wkrótce potem przez Ampère'a.

Dalszy rozwój elektromagnetyzmu.

W jak szybkim tempie posypały się nowe odkrycia, zapoczątkowane przez Oersted'a, może świadczyć zestawienie następujących dat:

21 lipca 1820 Oersted odkrywa odchylenie igły magnetycznej przez prąd.

25 września 1820 Arago odkrywa magnesujące działanie prądu; później, na propozycję Laplace'a, wzmacnia to działanie przez spiralne nawinięcie drutu i buduje pierwszy elektromagnes.

25 września 1820 Ampère odkrywa działanie prądu na prąd i stwarza elektrodynamikę.

We wrześniu 1820 Schweigger podaje zasadę moltiplikatora.

Jesienią 1820 Biot i Savart formułują ilościowe prawo działania prądu na biegun magnetyczny.

10 i 11 listopada 1820 Biot i Davy, niezależnie od siebie, otrzymują namagnesowanie żelaza zapomocą iskry.

14 grudnia 1820 Seebeck daje dokładny opis działania magnetycznego prądu.

W tym samym roku 1820 de la Rive obserwuje powstawanie łuku elektrycznego (łuku Volty).

Rok 1821 przynosi zrealizowanie przez Faraday'a ruchu wirującego przewodnika naokoło magnesu, odkrycie prądów termoelektrycznych przez Seebecka i wynalazek igły astatycznej przez Ampère'a.

A. A. DE LA RIVE (1801 — 1873), profesor fizyki uniwersytetu w Genewie. Znany ze swych prac nad źródłem i właściwościami prądów galwanicznych, oraz z odkrycia t. zw. łuku Volty.

TOMASZ JAN SEEBECK, urodzony w Rewlu w 1770 roku, spędził życie kolejno w Getyndze, Jenie (gdzie pracował razem z Goethe'm), Bayreucie i Berlinie. Początkowo zajmował się optyką, badał barwy, otrzymywane przy interferencji światła spolaryzowanego, obserwował polaryzację światła dziennego, odkrył nierównomierność rozkładu ciepła w widmie. Później pracował nad elektrycznością,

badając pole magnetyczne prądu i odkrywając zjawiska termoelektryczne.

(Życiorysy Biot'a i Savart'a ob. Akustyka; Arago — ob. Optyka).

Wynalazek Schweiggera polega na tem, że drut, przeprowadzony najpierw ponad igłą magnetyczną, zostaje następnie zaigięty i przechodzi pod igłą; działania prądu w obu tych odcinkach na igłę wzmagają się wzajemnie. Utworzoną w ten sposób pętlę można powtórzyć wielokrotnie i otrzymuje się zwój, nazwany przez wynalazcę multiplikatorem, a dziś nazywany cewką.

Multiplikator i igła astatyczna Ampère'a (ob. str. 77) stanowią zasadnicze elementy galwanometrów — przyrządów do mierzenia słabych prądów. W r. 1825 Nobili połączył obie zasady; od tej pory zbudowano cały szereg galwanometrów o ruchomej igle, nadając im coraz większą czułość, lecz nie zmieniając zasadniczego pomysłu.

W r. 1824 Arago zauważył: 1) że igła magnetyczna, wprowadzona w wahanie, uspakaja się bardzo szybko, gdy znajduje się nad masą metalu, 2) że igła, pod którą wprowadzano w obrót krążek metalowy, odchyłała się w kierunku obrotu krążka. Ampère powtórzył to doświadczenie, biorąc solenoid zamiast igły magnetycznej; lecz dopiero Farada y objaśnił te zjawiska „magnetyzmu rotacyjnego” wzbudzaniem prądów indukcyjnych w masie metalu.

Poglądy Oersted'a zawierają w mglistej formie wycucie kształtu linii pola magnetycznego, wzbudzonego przez prąd; linie te mają istotnie postać kół. Pojęcie linii pola jeszcze nie istniało — wprowadził je dopiero Farada y, — a hipotezy Oersted'a nie nadawały się do ścisłego ujęcia. Zostały one zastąpione jeszcze w tym samym roku 1820 przez jasne sformułowanie Biot'a i Savart'a. Wprowadzili oni siły, wywierane przez elementarne odcinki obwodu na biegun magnetyczny; zależą one od tych elementów w sposób, analogiczny do prawa Coulomb'a, lecz skierowane są nie wzdłuż łączącej je linii, ale prostopadłe i do tej linii i do kierunku prądu. Podział przewodnika z prądem na poszczególne elementy, działające na magnes, niezależnie jeden od drugiego — jak to założyli Biot i Savart — jest wybiegiem sztucznym, nie liczącym się z tem, że obwód stanowi pewną całość, i że ten sam prąd przebiega jednocześnie wszystkie elementy. Pojęcie pola magnetycznego daleko głębiej wnika w istotę zjawiska, a jednak prawo Biot'a i Savart'a pozostało trwałym dorobkiem nauki: pozwala ono bardzo prosto roz-

wiązywać poszczególne zagadnienia, obliczać wzajemne oddziaływanie magnesów i obwodów w różnych przypadkach, nasuwających się w związku z rozważaniami teoretycznymi lub z zastosowaniami praktycznymi. Na prawie Biot'a i Savart'a oparł Weber określenie bezwzględnej, elektromagnetycznej jednostki natężenia prądu oraz teorię busoli stycznych, której pierwszy pomysł dał Pouillet.

Dalszym etapem w rozwoju elektromagnetyzmu było stwierdzenie i zanalizowanie przez Ampère'a wzajemnego oddziaływania dwóch obwodów oraz różnych części jednego i tego samego obwodu.

ANDRZEJ MARJA AMPÈRE.

(1775 — 1836).

Znakomity fizyk i matematyk, urodził się w Lyonie. Od dzieciństwa już okazywał niezwykle zdolności; nie znając jeszcze cyfr, liczył zapomocą kamyczków i wykonywał tą drogą zawiłe rachunki. W latach chłopięcych pochłoniął całą bibliotekę ojcowską, nawet Encyklopedję przeczytał w całości, a po latach czterdziestu mógł jeszcze całe ustępy z niej cytować dosłownie. Chociaż zamięłowania matematyczne obudziły się w nim wcześniej i, jak sam mawiał, mając lat 18 tyle właśnie umiał matematyki, co i pod koniec życia, to nie zasklepiał się w tej specjalnej dziedzinie, lecz ogarniał umysłem szerokie zakresy twórczości ludzkiej, zajmując się filozofją, naukami przyrodniczymi, historją, a nawet poezją, wreszcie, mając lat 18, stworzył sztuczny język międzynarodowy. Żywa i wrażliwa natura Ampère'a została do głębi wstrząśnięta śmiercią ojca, który w r. 1793 zginął na szafocie z wyroku trybunału terrorystycznego. Z głębokiego przygnębienia, w jakie popadł, wyrwały go listy Rousseau o botanice; zamięłowanie do wiedzy zbudziło się z uspienia, a reszty dokonała miłość, jaką powziął do spotkanego na wycieczce botanicznej dziewczęcia; w trzy lata później, w r. 1799, panna została jego żoną, lecz tylko 5 lat trwało ich szczęście. Śmierć żony rzuciła znowu na Ampère'a cień smutku i apatii, który go już nie opuszczał do końca życia. Ten stan przygnębienia nie przeszkadzał mu jednak w twórczości naukowej. Pierwsza praca Ampère'a o matematycznej teorii gry otworzyła mu drogę do sławy i zaszczytów, po której odtąd kroczył szybko. Kolejno profesor uniwersytetu w Lyonie, docent i profesor analizy

w Szkole Politechnicznej w Paryżu, profesor fizyki w Collège de France, w r. 1814 był już członkiem Instytutu Francuskiego oraz wielu towarzystw naukowych zagranicznych. Głównym tytułem jego sławy naukowej stały się jednak późniejsze jego prace nad siłami elektrodynamicznymi. Zapoznawszy się 11 września 1820 roku z pracą Oersted'a, już 18 września przedstawia Akademii własną rozprawę, w której, zamiast ciężkich określeń duńskiego fizyka, daje swe własne, słynne prawidło kierunku odchylenia igły magnetycznej, oraz stwierdza wzajemne przyciąganie i odpychanie prądów elektrycznych, zależnie od tego, czy kierunki ich są zgodne, czy przeciwnie. Użyty przez niego typ przyrządu, znany pod nazwą stolika Ampère'a, do dziś służy do wykazywania działania wzajemnego prądów elektrycznych. Dalsze doświadczenia następowały jedno po drugim; stwierdził nimi Ampère, że solenoid, po którym przebiega prąd elektryczny, zachowuje się jak magnes, że, między innymi, zawieszony swobodnie, ustawia się osią swą w płaszczyźnie południka magnetycznego. Stąd wyprowadził wniosek, że zjawiska magnetyzmu ziemskiego polegają na działaniu prądów, okrążających kulę ziemską, a magnetyzm magnesów stałych jest spowodowany obecnością prądów, okrążających cząsteczki (ob. str. 81—82). W roku 1823 ogłosił „Teorię matematyczną zjawisk elektrodynamicznych, wyprowadzoną jedynie z doświadczenia”, w której wykazał matematycznie, że wszystkie znane przypadki oddziaływania prądów i magnesów dają się wyprowadzić z jednego tylko prawa zasadniczego elektrodynamiki, rządzącego przyciąganiem wzgl. odpychaniem oddzielnych, nieskończone małych elementów prądu; obserwowane przez nas siły wynikają z sumowania tych sił elementarnych.

Ampère był pierwszym, który rzucił myśl zbudowania telegrafu elektromagnetycznego; proponował w tym celu użycia tyłu drutów, ile jest liter w alfabecie; prąd, puszczony ze stacji wysyłającej, poruszałby odpowiednie igły magnetyczne na stacji odbierającej. Niepraktyczny pomysł Ampère'a zmodyfikowali Gauss i Weber, twórcy pierwszego telegrafu elektrycznego (życiorysy, ob. dział Akustyki). Ampère wynalazł też t.zw. układy astatyczne igieł magnetycznych; pomysł jego polega na tem, żeby na jednym pręciku umieszczać równolegle, jedna nad drugą, dwie igły, namagnesowane mniej więcej jednakowo, lecz skierowane przeciwnie. Moment kierujący, wywierany na taki układ przez magnetyzm ziemski, równa się różnicy momentów, wywieranych na każdą igłę z osobna.

jest zatem bardzo mały; słaby prąd, działający na jedną z tych igieł, wychyli ją więc silniej, niż gdyby była wzięta oddzielnie. Ostatnie lata swego życia poświęcił *Ampère* dziełu (niedokończonemu) o klasyfikacji nauk. Zmarł w Marsylii w roku 1836.

Rysem charakterystycznym *Ampère*'a było, między innemi, nadzwyczajne roztargnienie, które dawało powód do licznych przygód. Raz, idąc na wykład przez most na Sekwanie, spostrzegł kamień, który wyglądem swym zwrócił jego uwagę; podniósł go i oglądał uważnie, a przypomniawszy sobie, że może być już dość późno, wyjął z kieszeni zegarek; widząc, że czas iść dalej, pospiesznie kładzie kamień do kieszeni, a zegarek — rzuca do rzeki. Innym razem zaczął rozwiązywać jakieś zagadnienie matematyczne, pisząc kredą na ścianie napotkanego omnibusu; zanim dobrnął do końca rachunku, omnibus ruszył, unosząc z sobą rozwiązanie zadania. Przy wykładzie stale wycierał tablicę własną chustką, a ściereczki używał jako chustki do nosa i chował ją potem do kieszeni.

O metodzie badań *Ampère*'a patrz uwagi *Maxwell*'a o nim i o *Farada*y'u, umieszczone po wyjątkach z dzieł *Farada*y'a.

Wykład metodyczny zjawisk elektrodynamicznych i praw, rządzących temi zjawiskami¹⁾.

Porządek, w jakim rozmaite fakty, odnoszące się do pewnej gałęzi fizyki, ukazują się swym odkrywcom, zależy najczęściej od okoliczności przypadkowych, rzadko się więc zdarza, by zgadzał się on z porządkiem, odpowiednim dla wykładu metodycznego tych faktów. Ta uwaga stosuje się zwłaszcza do nowych własności przewodników voltaicznych, jakie znaleźli pp. *Oersted*, *Arago*, *Ampère*, *Farada*y i inni: ilość faktów, które odkryli, oraz tych faktów, związanych z nimi, które zawdzięczamy innym fizykom, jest dziś dostatecznie wielka, abyśmy je mogli przedstawić w porządku, wynikającym w sposób naturalny z ich wzajemnej zależności; to właśnie zamierzamy uczynić w niniejszym artykule.

I. Pierwszym w porządku naturalnym wydaje się nam fakt, który przepowiedział p. *Ampère* 24 czerwca 1822 r. w Akademji Nauk, jako wynikający z jego wzorów, a który został sprawdzony doświadczalnie dopiero następnej jesieni; jest to odpychanie się wzajemne

¹⁾ „Exposé méthodique des phénomènes électro-dynamiques et des lois de ces phénomènes”. Paris 1823.

wszystkich części prądu elektrycznego¹⁾). To właśnie zdaje się być źródłem wszelkich innych własności prądów elektrycznych...

II. Jeśli... uważać dwie przyległe części prądu elektrycznego, odpychające się nawzajem, za dwa boki kąta rozwartego, to rzecz widoczna, że, jeśli boki tego kąta będą się mogły obracać około wierzchołka, to prąd elektryczny będzie przebiegał po jednym z boków, zbliżając się do wierzchołka, po drugim — oddalając się od niego. Przy tem położeniu dostrzegamy, że to samo odpychanie zachodzi pomiędzy obu bokami kąta tak, że, jeśli jeden z nich jest ruchomy, to obróci się dokoła wierzchołka, oddalając się od drugiego. Ten fakt dowodzi, że wspomniane odpychanie działa na odległość, a nie wyłącznie pomiędzy przyległymi częściami prądu. Działanie pomiędzy dwiema nieskończone małymi częściami dwóch prądów skierowane jest zawsze wzdłuż łączącej je linii.

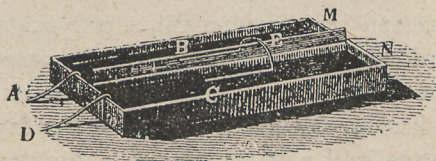
III. To samo zjawisko zachodzi, jeśli dwie części prądu elektrycznego, działające jedna na drugą, znajdują się w różnych płaszczyznach, o ile tylko jeden z tych prądów płynie wciąż zbliżając się, a drugi — oddalając się od wspólnej prostopadłej, mierzącej najmniejszą odległość pomiędzy ich kierunkami.

IV. To samo zachodzi jeszcze i wtedy, gdy kąt, wytworzony przez te kierunki, staje się równym zeru, t. j. gdy prądy przebiegają wzdłuż dwóch linii równoległych w odwrotnych kierunkach.

V. Jeśli zmienić kierunek jednego z prądów w poprzednich doświadczeniach, to odpychanie przejdzie w równe mu przyciąganie; zatem dwa prądy przyciągają się, bądź płynąc wzdłuż dwóch boków kąta płaskiego lub wzdłuż dwóch prostych wchrowatych, razem zbliżając się lub razem oddalając od wierzchołka albo od wspólnej prostopadłej, — bądź płynąc wzdłuż dwóch linii równoległych, poruszając się przytem w jednym i tym samym kierunku.

VI. Zbyteczną jest prawie uwaga, że, gdyby zmienić jednocześnie kierunki obu prądów, ich działania pozostałyby takie same, jak przedtem...

¹⁾ Zjawisko to wykazali Ampère i de la Rive. Na rtęci, wypełniającej podzielone na 2 części naczynie (rys. 18), pływa wygięty drut żelazny *BEC* tak, że prąd elektryczny płynie przez rtęć *A* do *B*, tu przechodzi do drutu i powraca rtęcią od *C* do *D*. Wzajemne odpychanie pomiędzy *AB* i *BE* oraz pomiędzy *EC* i *CD* wywołuje ruch drutu *BEC* ku końcowi naczynia *MSC*.



Rys. 18.

Odpychanie wzajemne elementów prądu.

X. Ostatnią konsekwencją, wypływającą z tych rozważań, jest działanie przewodnika nieograniczonego, dążące do skierowania przewodnika ruchomego tak, aby stał się doń równoległym i aby oba prądy płynęły w jednym kierunku — o ile prostopadła wspólna dla kierunków obu przewodników przechodzi przez środek przewodnika ruchomego, i o ile ten może się obracać swobodnie około tej prostopadłej...

XV. Prądy, wytwarzane wewnątrz ogniwa przez siły elektromotoryczne jego części składowych, oraz prądy, przechodzące przez wodę zakwaszoną, tworzącą część obwodu wołtaicznego, działają ściśle w ten sam sposób, jak i prądy elektryczne w drutach przewodzących.

XVI. Kula ziemską działa zupełnie tak, jak gdyby płynęły w niej prądy elektryczne od wschodu na zachód w kierunkach, z których średni tworzyłby to, co nazywamy równikiem magnetycznym; wystarczy więc zbadać, jak działają prądy, rozłożone w sposób wzmiankowany, aby móc przewidywać zjawiska, jakie kula ziemską wywołuje, przyciągając, odpychając lub wprawiając w bezustanny obrót przewodniki ruchome...

XVIII. Można naśladować wszystkie działania, wywierane przez kulę ziemską na przewodniki, zapomocą paska z blachy miedzianej, zwiniętego w linję śrubową, którego koniec powraca wzdłuż osi spirali, aby prąd tej części mógł zobojętniać działanie, wywierane przez rzuty zwojów spirali równoległe do osi [solenoid].

XIX. Koniec tej spirali, którego położenie względem prądów w zwojach jest takie, jak położenie bieguna południowego ziemi względem prądów, opływających kulę ziemską od wschodu do zachodu, działa tak, jak ten biegun; drugi koniec tej samej spirali działa tak samo, jak biegun północny ziemi. Stąd stosujemy do końców spirali nazwy bieguna południowego i północnego.

XX. Z praw działania wzajemnego przewodników wołtaicznych wynikają następujące zjawiska: dwie spirale będą się odpychały biegunami jednoimiennymi, a przyciągały różnoimiennymi, niezależnie od położenia osi obu spirali względem siebie; przewodnik prostoliniowy nieograniczony, umieszczony naprzeciw środka spirali, powinien ją tak skierować, aby jej oś wytworzyła kąt prosty z kierunkiem przewodnika i aby jej biegun południowy znalazł się na lewo od prądu, przepływającego przez przewodnik¹⁾; w tem położeniu przewod-

¹⁾ Ampère, podobnie jak wielu fizyków francuskich, nazywa biegunem północnym magnesu ten, który zwraca się ku południowemu biegunowi ziemi; w ten





nik przyciąga spiralę, odpycha ją zaś wtedy, gdy jej biegun południowy znajduje się na prawo od prądu...

XXI. Jeśli wewnątrz spirali, przez którą przepływa prąd elektryczny, umieścić pręt stalowy, to można spostrzec, że natężenie zjawiska, wywołanego przez spiralę, wzrasta w tej części, w której znajduje się pręt, zjawisko pozostaje jednak niezmienionem pod każdym innym względem; po wyjęciu ze spirali pręt zachowuje wszystkie jej własności i może ich następnie, podobnie jak spirala, udzielać innym prętom; jeśli do końców pręta zastosujemy nazwy bieguna południowego i północnego, odpowiednio do biegunów spirali, to dwa tak sporządzone pręty będą się odpychały biegunami jednoimiennymi, a przyciągały różnoimiennymi...

I w innych objawach istnieje najzupełniejsza analogja pomiędzy solenoidami i prętami magnetycznymi.

Większość tych faktów była znana oddawna, ale nie podejrzewano wówczas istnienia zjawisk, związanych z działaniem przewodnika woltaicznego: działanie to zostało, jak wiadomo, odkryte przez Oersted'a.

XXII. Prąd elektryczny prostoliniowy, umieszczony obok pręta stalowego, prostopadle do jego osi, udziela mu tych samych własności, ale działanie jego jest znacznie słabsze od działania spirali — przy innych warunkach niezmienionych.

Prądy ziemskie też magnesują żelazo, wskutek tego niektóre rudy żelazne mają własności magnetyczne i nazywają się magnesami naturalnymi; były one — przed odkryciem magnesujących własności prądu elektrycznego — jedynymi źródłami magnetyzmu.

XXIV. Pręt stalowy, obdarzony dopiero co wymienionemi własnościami, jest tem, co nazywamy *magnesem*; wszystkie zjawiska, wywołane przez kawałki stali, posiadające te własności, sprowadzają się natychmiast do wzajemnego oddziaływania prądów woltaicznych, jeśli przypuścimy, że naokoło cząsteczek magnesu obiegają prądy elektryczne w płaszczyznach, które w pobliżu środka tych magnesów są prostopadle do osi, podobnie jak prądy w spirali, które

sposób w pobliżu bieguna północnego geograficznego znajduje się biegun magnetyzmu północnego, gdy przy ogólnie przyjętem określeniu biegunów musimy biegunowi północnemu ziemi przypisać własności południowego bieguna magnetycznego. Opisany przykład odpowiada znanej regule Ampère'a, o ile uwzględnić powyższą uwagę.

jednak pochylają się zapewne w cząsteczkach, położonych poza tą osią, i to tem silniej, im bardziej są oddalone od jej środka.

XXV. Magnesowanie prętów działaniem prądu elektrycznego, czy to zapomocą spirali, czy zapomocą poprzecznego przewodnika prostolinjowego, jest skutkiem nieodzownym tego, że prąd ten skierowuje owe prądy elektryczne, o których istnieniu naokoło cząsteczek metali magnetycznych wszystko świadczyć się zdaje; zwraca on je tak, jak, zgodnie z doświadczeniem i z ogólnymi prawami działania elektrodynamicznego, zwraca część ruchomą przewodnika voltaicznego, tworzącego obwód niemal zamknięty; działania wzajemne prądów cząsteczkowych magnesu dążą do pochylenia płaszczyzn tych prądów względem osi magnesu, w sposób dopiero co wskazany.

XXVI. To pochylenie płaszczyzn, w których leżą prądy cząsteczek magnesu, zdaje się być przyczyną różnicy, jaką Faraday zauważył pomiędzy sposobem działania magnesów i spirali, a która polega na tem, że bieguny magnesów właściwych nie są umieszczone ściśle na jego końcach, gdy tymczasem punkty w spirali, obdarzone temi samymi własnościami, znajdują się dokładnie na końcach spirali...

XXVIII. Sprowadziwszy działania magnesów do praw ogólnych działania przewodników voltaicznych, można już stąd wyprowadzić różne zjawiska, polegające na oddziaływaniu wzajemnem przewodników voltaicznych i magnesów...

Prawo Ohma.

Z niejednakowo dobrego przewodnictwa różnych ciał zdawał sobie sprawę już Volta (ob. str. 63). Davy, Ohm, Barlow, Edmund Becquerel stwierdzili, że natężenie prądu zależy od rozmiarów przewodnika i od metalu, z jakiego jest wykonany. Barlow i Becquerel znaleźli nawet w r. 1825, że dwa druty przewodzą jednakowo, gdy długości ich są w tym samym stosunku, co ich przekroje. Obszerne i systematyczne badania przeprowadził Ohm.

JERZY SZYMON OHM

(1789 — 1854).

Jerzy Szymon Ohm, syn ślusarza z Erlangen, wskutek trudności materialnych nie mógł ukończyć studiów uniwersyteckich, lecz musiał iść się pracy nauczycielskiej, którą spełniał świetnie, choć— bez zamiłowania. Na swem skromnem stanowisku poświęcał wolny czas badaniom naukowym. Dobra znajomość matematyki i zdolność jasnego, ścisłego myślenia pozwoliły mu rozwikłać chaotyczne jeszcze wiadomości i poglądy, dotyczące ilościowej strony zjawisk galwanicznych. Oprócz wielu rozpraw ogłosił w r. 1827 dzieło p. t. „Die galvanische Kette mathematisch bearbeitet” (Obwód galwaniczny opracowany matematycznie), w którym sformułował ostatecznie swe słynne prawo. Zajmował się też akustyką (O jego prawie akustycznym patrz t. I, str. 163). Uznanie dla jego zasług przyszło późno; dopiero w r. 1841 londyńskie „Royal Society” przyznało mu medal i stwierdziło wielką doniosłość prac. W r. 1849 powołano go na katedrę. Nazwanie jego imieniem jednostki oporu był hołdem, oddanym zasłudze.

Do pomiarów swych używał Ohm dużego ogniwa Volty; później, na propozycję Poggendorffa, zastąpił je ogniwem termoelektrycznem, które nie polaryzuje się, i dlatego posiada siłę elektromotoryczną niezmienną. Pomiedzy dwa naczynka z rtęcią, połączone z biegunami ogniwa, włączano badane przewodniki; prąd mierzono zapomocą moltiplikatora (ob. str. 75). Szukając wzoru, któryby ujmował wyniki jego pomiarów, a w szczególności zależność natężenia prądu od długości drutu, Ohm pierwotnie mylnie rozwiązał zagadnienie. Dopiero rozumowania teoretyczne naprowadziły go na właściwą drogę. Wyprowadzony w r. 1826 wzór miał postać

$$X = k \frac{w}{l} a$$

gdzie X oznaczano natężenie prądu, a napięcie na końcach przewodu, l i w długość i przekrój przewodu, a k jego przewodnictwo. Wzór obejmuje to, co już rok przedtem znaleźli Barlow oraz Becquerel.

Ohm stwierdził, że prawo jego stosuje się i do przewodników ciekłych, o ile się uwzględni polaryzację, która jest wynikiem wydzielania się produktów elektrolizy na elektrodach.

Drugie prawo, podane przez Ohma, dotyczy spadku napięcia

(potencjału) wzdłuż przewodnika, po którym płynie prąd. Jeśli spadek ten zmierzyć na części x przewodnika o długości l , to wynosi on $\frac{x}{l}$. Napięcie mierzył elektroskopem; ten pomiar powtórzony w r. 1848 precyzyjnie przez Kohlrauscha za pomocą czułego elektrometru, ma doniosłe znaczenie, gdyż, stosując do prądów galwanicznych metodę elektrostatyczną, stwierdza tożsamość zjawisk, rozpatrywanych w tych dwóch działach nauki o elektryczności.

Wreszcie Ohm rozwinął dalej swoje prawo, badając jaką przyjmie postać, gdy w obwodzie działa kilka źródeł prądu.

Ohm rozwinął swoje prawo na wypadek, gdy obwód składa się z kilku przewodników i gdy w nim działa kilka źródeł prądu:

„Wielkość prądu w obwodzie galwanicznym jest wprost proporcjonalna do sumy wszystkich napięć, a odwrotnie proporcjonalna do całej zredukowanej długości obwodu, przyczem należy pamiętać, że przez długość zredukowaną rozumie się sumę wszystkich ilorazów, utworzonych z rzeczywistych długości jednorodnych części obwodu przez odpowiadające im przewodnictwa i przez ich przekroje”.

„Długość zredukowana” równa się więc sumie wyrazów o postaci $\frac{l}{k \cdot a}$; dzisiejsza terminologia nazywa je oporami odpowiednich części obwodu.

Badania nad prawem Ohma, jego stosownością i jego zastosowaniami stanowią całą, obfitą literaturę. Okazało się ono niesłusznym tam, gdzie mamy do czynienia ze zmienną liczbą nabożów poruszanych, jak to ma miejsce przy prądach nasycenia w gazach lub jonizacji przez zderzenie (ob. Jony i elektrony). Zastosowaniem prawa Ohma jest cała niemal dziedzina pomiarów elektrycznych i urządzeń elektrotechnicznych.

Bequerel zauważył, że przewodnictwo metali maleje przy ogrzewaniu, czyli, że opór ich wzrasta. Tę zależność badano wielokrotnie; wyraża się ona wzorem $v = v_0 (1 + at - bt^2)$, który dla małych różnic temperatury można zastąpić przez prostszy: $v = v_0 (1 + at)$. W temperaturach ujemnych opór maleje i staje się bardzo mały w temperaturach bardzo niskich. W r. 1910 Kamerlingh Onnes (ob. dział Ciepła) odkrył, że niektóre metale (znamy ich obecnie 9: ołów, tantal, rtęć, cyna, ind, tal, ruten, tor i gal), doprowadzone do bardzo niskich temperatur, tracą nagle resztki oporu, które odzyskują przy ogrzewaniu lub pod działaniem pola magnetycznego. Te

„temperatury zanikania“ są różne dla różnych metali i wahają się pomiędzy 1° i $7,2^{\circ}$ skali bezwzględnej (-272° i -266° skali Celsjusza). Zjawisko to nazwano *nadprzewodnictwem*. Opór jest tak znikom mały, że po jednorazowym wzbudzeniu prądu indukcyjnego w nadprzewodniku nie można w ciągu kilku godzin dostrzec śladu jego słabnięcia; potrzebaby co najmniej paru lat, aby natężenie pierwotne spadło do połowy.

Rozdział VII.

DZIEŁO FARADAY'A.

MICHAŁ FARADAY¹⁾.

(1791 — 1867).

PRZYSZŁY wielki uczony urodził się 22-go września 1791 roku jako syn kowala z pod Londynu; skromne warunki bytu nie pozwoliły rodzicom na systematyczne kształcenie dzieci, których było dziesięcioro, i mały Michał już w 13 roku życia musiał się wziąć do pracy zarobkowej, jako terminator u introligatora. Ten zawód to miał w sobie dobrego, że wprowadził młody, żądny wiedzy i doskonalenia się umysł chłopca w zetknięcie z bogactwem wiedzy, zawartem w powierzanych mu do oprawy książkach. To też wkrótce oprawiane tomy przestały być dla niego li tylko przedmiotem pracy zawodowej; zajęła go ich treść, na poznanie której poświęcał godziny, przeznaczone na sen i odpoczynek. Wyborem lektury rządził tu głównie przypadek i nie mogło być mowy o jakimkolwiek kształceniu systematycznym; gdy jednak pomiędzy innymi chłopiec zapoznał się z kilkoma artykułami z chemji i fizyki, obudziło się w nim żywe i wyraźne zainteresowanie tą właśnie dziedziną wiedzy, którą miał kiedyś tak znakomicie wzbogacić. Odtąd nie opuszczał żadnej sposobności, aby zbierać, bogacić i pogłębiać swe wiadomości, a w miarę jak je zdobywał, rosło w nim gorące pragnienie, aby samemu móc kiedyś pracować dla nauki. Pociągało go do niej nie tylko zamiłowanie umysłowe i przeczucie własnych sił twórczych; ideałem Faradaya, który mu przyświecał przez całe życie, była doskonałość moralna; jej urzeczywistnienie widział w służeniu prawdzie, w pracy dla jej zdobycia, a w pracy naukowej przedewszystkiem. Że nauka uszlachetnia ludzi i wznosi ich na wyższy poziom etyczny, że uczony

¹⁾ Materiał do biografji został zaczerpnięty z książki S. P. Thompson'a: „Michael Faradays Leben und Wirken”, — tłumaczenie niemieckie z r. 1900.

musi być zarazem człowiekiem czystym i moralnie pięknym — o tem nawet nie wątpił. Zarówno inteligencja jak i zmysł etyczny popychały go ku temu samemu — ku nauce. Ona obiecywała zaspokoić wszystkie jego pragnienia; to też stała się wkrótce jedynym celem jego życia, do którego zdążał z natężeniem wszystkich sił.

Otrzymawszy zaledwie elementarne wykształcenie w szkole, wszystko zawdzięczał własnej pracy i wytrwałości; samouctwo zaprowadziło go z warsztatu introligatorskiego na szczyty sławy naukowej. Czytał książki, jakie tylko mógł zdobyć, robił z nich obszerne i systematyczne wyciągi, skromne fundusze obracał na kupno przyrządów i materiałów, potrzebnych do powtórzenia opisywanych doświadczeń. Jeden z klientów warsztatu, zadziwiony niezwykłą inteligencją i pracowitością chłopca, zaczął dostarczać mu książek i nasunął sposobność wysłuchania kilku odczytów znakomitego chemika ówczesnego Sir Humphry Davy'ego. To zdarzenie stało się punktem zwrotnym w życiu Faradaya; postanowił skorzystać z nadarzonej sposobności i spróbował urzeczywistnić swe marzenia o służeńiu nauce; opracowawszy starannie i opatrzywszy w rysunki wykłady Davy'ego, posłał je uczonemu wraz z listem, w którym, opisawszy swoje położenie, prosi go o umożliwienie mu pracy dla nauki, choćby na najskromniejszym stanowisku. Davy, którego zdumiało wierne oddanie jego myśli przez niewykształconego chłopca, zawezwał go do siebie, a w parę miesięcy później (w r. 1813) ofiarował mu miejsce laboranta przy Instytucie Królewskim w Londynie¹⁾ z obowiązkiem pomagania Davy'emu przy pracach naukowych, a wszystkim wykładającym w Instytucie przy wykładach. Faraday znalazł tu bogate pole do zaznajomienia się nie tylko z metodami badania doświadczalnego i ze sztuką demonstrowania, w której okazał niezwykłą zręczność, ale i do zapoznania się ze sztuką wykładania, której tajemnice z właściwą sobie bystrością szybko przeniknął. Dalszej sposobności do uczenia się, obserwowania i zapełniania w ten sposób braków wykształcenia dostarczyła mu podróż do Francji i Włoch, którą odbył w charakterze naukowego asystenta Davy'ego. Widok nowych miast i krajów, nieznane obyczaje, ob-

¹⁾ Instytut Królewski (Royal Institution), założony w r. 1799 jako rodzaj szkoły technicznej, przekształcił się z czasem na towarzystwo naukowe, które utrzymuje dla swych członków biblioteki i pracownię, ogłasza ich prace, organizuje odczyty i wykłady; mianuje też profesorów, ale obowiązkowe ich zajęcia ogranicza do minimum, pozwalając obracać cały niemal czas na poszukiwania naukowe; w Instytucie prowadzili badania Davy, Faraday, Tyndall, Dewar i w. i.

cowanie z ludźmi tej miary co Volta, Ampère, Arago, Dumas, Gay-Lussac rozszerzyło jego horyzonty umysłowe. Tylko stosunki z Davy'm przyczyniały mu niemało zgryzoty. Wbrew umowie, spadły nań podczas podróży obowiązki osobistych posług przy profesorze i jego żonie; nadto nietakt pani Davy, która starała się na każdym kroku upokarzać młodego sekretarza, uczynił dlań stosunki tak nieznośnymi, że musiał użyć całego hartu, aby wytrwać do końca podróży.

Po powrocie Faraday oddał się całkowicie zajęciom naukowym; były to narazie drobne badania chemiczne i fizyczne, związane z tematami, opracowywanymi przez Davy'ego. Ale w miarę zdobywania wprawy i zagłębiania się w naukę rosła wiara we własne siły, i już rok 1821 przynosi poważne odkrycie: Faraday'owi udało się urzeczywistnić poszukiwane od dość dawna krążenie ustawiczne ruchomej części prądu dokoła magnesu, jako osi. Pobudką do tych poszukiwań były nieudane próby, przedsiębrane w tym kierunku przez Wollaston'a w pracowni Davy'ego, co nawet ściągnęło na Faradaya zarzut plagiatu; uwolnił się od niego dzięki temu, że, dowiedziawszy się o zarzucie, natychmiast udał się do Wollaston'a i w sposób szczery i otwarty wyjaśnił sprawę. W r. 1823, idąc za wskazówką Davy'ego, Faraday skrapla chlor i stwarza metodę skraplania, która polega na jednoczesnem oziębianiu gazu i poddawaniu go wysokim ciśnieniom; ta metoda stała się następnie wzorem dla wszystkich dalszych prób w tym kierunku [ob. tom I, Ciepło].

Ucząc się sam, Faraday nie omieszkiał uczyć i innych; zapisawszy się do koła samokształcenia, złożonego z młodych ludzi, stał się duszą koła, wtajemniczając pracujących zawodowo towarzyszy zarówno w zdobycze naukowej fizyki i chemii, jak i w sposoby zdobywania wiedzy, których znajomość zawdzięczał długim latom samouctwa. Zarówno w kółku tem, jak podczas podróży, jak i wszędzie, gdzie się stykał z ludźmi, zdobywał ich przyjaźń swem usposobieniem wesołym i pogodnym, serdeczną otwartością, prostotą, skromnością i szlachetnością charakteru. Czar jego pogodnego i ujmującego obejścia pociągał i zjednywał serca wszystkich.

Wraz z postępującymi pracami naukowymi rosło i uznanie dla ich twórcy, i w r. 1823 przedstawiono go jako kandydata na członka Królewskiego Towarzystwa Nauk (Royal Society of Science) najwyższej instytucji naukowej Anglii. Ówczesny prezes T-wa Davy, zazdrosny o rosnącą sławę swego podwładnego, sprzeciwił się gorąco

tej kandydaturze. Faraday zachował w całej sprawie takt i godność, jakie cechowały wszystkie jego postęпки; oto, jak sam opowiada rozmowę z Davy'm:

„Sir H. Davy powiedział mi, że muszę cofnąć swą kandydaturę. Odrzekłem, że ponieważ sam jej nie stawiałem, więc nie mogę jej też wycofać; ci, co mnie proponowali, są za nią odpowiedzialni. Mam zatem wpłynąć na nich, aby ją wycofali, powiedziałem. Wiem, odrzekłem, że tego nie uczynią. Na to on: „Ja, jako prezes, mogę to uczynić”. Odpowiedziałem, że jestem głęboko przekonany, iż Sir Humphry Davy uczyni tylko to, co będzie się zgadzało z dobrem Towarzystwa Nauk”.

Dzięki zabiegom przyjaciół trudności stawiane przez Davy'ego zostały usunięte, i 33-letni Faraday został przyjęty na członka. Pomimo przykrości, doznaných od Davy'ego tak w tym wypadku, jak i podczas podróży, nie zachował do swego mistrza ani cienia żalu; pamiętał, co mu zawdzięczał, czcił w nim wielkiego uczonego i zawsze odzywał się o nim z najwyższą czcią i uwielbieniem, z oburzeniem odpierając każdą aluzję do nieszlachetnego postępku Davy'ego.

Niewielki dochód, jaki przynosiła pensja Instytutu, zaledwie wystarczająca na skromne utrzymanie Faradaya i żony, którą był pojął w r. 1821, pomnażał, wykonywując analizy chemiczne i występując w roli rzeczoznawcy. Wziętość jego na tem polu wciąż rosła i obiecywała bogaty dochód, ale nadzieje dobrobytu go nie skusiły; przeciwnie, widząc, że zajęcia zarobkowe zabierają mu drogi czas i odciągają od badań naukowych, porzucił zupełnie tę pracę, decydując się raczej na niedostatek, niż na sprzeniewierzenie się idei swego życia — służbie dla nauki. Jego położenie finansowe poprawiło się dopiero w r. 1835 wskutek przyznania mu stałej pensji przez rząd wielkobrytyjski, o co postarali się przyjaciele Faradaya. Lord Melbourne, ówczesny minister skarbu, udzieliwszy mu posłuchania, a nie zdając sobie sprawy, kim jest skromny człowiek, stojący przed nim, wyraził się szorstko o takim sposobie popierania nauki; wówczas Faraday, skłoniwszy się, wyszedł, zdecydowany nie przyjąć pensji. „Minister musiałby mnie przeprosić listownie. Czyż mogę nawet myśleć o tem, aby odeń tego wymagać?” — były jego słowa, dosadnie malujące charakterystyczne połączenie skromności z wysokiem poczuciem godności osobistej. Sprawa została załagodzona, i wielki fizyk mógł już odtąd oddawać się swym badaniom bez troski o chleb powszedni.

W r. 1825 F a r a d a y został mianowany dyrektorem pracowni Instytutu Królewskiego. Pracował w tym czasie nad mnóstwem szczegółowych zagadnień chemicznych, a bogate swe doświadczenie laboratoryjne zawarł w praktycznym podręczniku p. t. „Chemical Manipulations”. Uwagę jego zaczęły coraz bardziej zajmować zjawiska elektryczne. Już w r. 1822 pomieścił następujące zdanie w swym dzienniku laboratoryjnym, w którym notował wyniki doświadczeń, oraz nasuwające się zagadnienia i pomysły przyszłych prac: „*Zamienić magnetyzm na elektryczność*”. Odkrycia O e r s t e d'a, A m p è r e'a, A r a g o i innych „zamieniały elektryczność na magnetyzm”, więc i zamiana odwrotna powinna być możliwa. F a r a d a y kilkakrotnie zabierał się do tego zagadnienia, a tak głęboko był przekonany o słuszności swych przypuszczeń, że nie zrażał się niepowodzeniem, i wreszcie w r. 1831 mógł ogłosić swe pierwsze wielkie odkrycie, dotyczące prądów indukcyjnych. Od chwili pierwszego powodzenia zaledwie 10 dni potrzebował na ukończenie badań. Prądy indukcyjne nasunęły mu myśl zbudowania maszyny, wytwarzającej prądy elektryczne zapomocą indukcji; zbudował istotnie kilka takich przyrządów, które zasługują na miano pierwszych maszyn magnetoelektrycznych. Wyniki badań ogłosił jako pierwszą serję „*Badań doświadczalnych nad elektrycznością*”, za którą z kolei pojawiały się dalsze. Wyjątki z tej serji pomieszczamy poniżej.

Drugim zagadnieniem, które zajmowało wówczas umysł F a r a d a y'a, była podawana często w wątpliwość jedność elektryczności, pochodzących z rozmaitych źródeł. F a r a d a y poddał tę sprawę obszernemu i drobiazgowemu zbadaniu doświadczalnemu; badania jego wykazały między innemi, że elektryczność z maszyny elektrycznej jest w stanie odchyłać igłę magnesową i powodować rozkład chemiczny, że wogóle elektryczności z ogniwa, z maszyny, z połączeń termoelektrycznych, nawet z ryb elektrycznych różnią się od siebie tylko ilościowo. Wynik tych dociekań ujął w zdanie: „*Elektryczność, bez względu na to, z jakiego źródła pochodzi, jest w istocie swej jedna i ta sama*”.

Obserwacje przewodnictwa elektrycznego materji doprowadziły F a r a d a y'a do obszernych i długich badań nad elektrolizą. Rozkład ciał zapomocą elektryczności był znany niemal od chwili zbudowania stosu elektrycznego przez V o l t e; wielu fizyków i chemików pracowało w tym kierunku; obserwacje były liczne, ale chaotyczne. F a r a d a y uporządkował całą tę dziedzinę; zbadał mnóstwo wypadków rozkładu, odróżniając właściwą elektrolizę od towarzyszących jej

reakcji wtórnych; stwierdził, że elektrolit, aby został rozłożony, musi się znajdować w stanie ciekłym; stworzył terminologię, którą posługujemy się i obecnie; posunął dalej hipotezę wędrówki jonów; a przede wszystkim zbadał ilościową stronę zjawiska, ujętą w 2 dobrze znanych prawach elektrolizy. Z praw tych wyciągnął następujący ważny wniosek:

„Według niej (teorii) ciężary równoważne ciał są to poprostu te ich ilości, które zawierają jednakowe ilości elektryczności, albo z natury swej mają równe siły elektryczne... Albo, jeśli przyjmujemy teorię atomową i jej sposób wyrażania się, to atomy ciał, równoważne sobie pod względem zwykłego działania chemicznego, są związane w stanie naturalnym z równymi ilościami elektryczności”¹⁾). To zdanie, wypowiedziane w r. 1834, zawiera już zarodek współczesnej atomowej teorii elektryczności. W tym samym jeszcze roku odkrywa Faraday zjawisko samoindukcji. Lata 1835—37 poświęca badaniom nad influencją elektrostatyczną; kierując się własnymi poglądami, jakie sobie wytworzył o naturze zjawisk elektrycznych²⁾), przepowiedział i wykrył istnienie zupełnie nowego zjawiska — wpływu dielektryków na przebieg influencji, który się wyraża istnieniem t. zw. indukcji właściwej czyli stałej dielektrycznej. Badając różne typy rozbrajania maszyny elektrycznej, robił między innymi doświadczenia nad wyładowaniem w gazach rozrzedzonych, przyczem odkrył istnienie przestrzeni ciemnej, dzielącej katodę od świecącego gazu; dziś nosi ona nazwę ciemni Faradaya.

W r. 1840 powraca do zagadnień elektrochemicznych, poszukując, gdzie leży źródło prądu w ogniwie elektrycznym; rozumowaniem i licznymi doświadczeniami dowodził błędności kontaktowej teorii Volty, widząc źródło „siły” elektrycznej w procesach chemicznych, jakie zachodzą w ogniwie. Pomimo, że zasada zachowania energii została po raz pierwszy wypowiedziana dopiero w r. 1847, Faraday rozumie ją już doskonale, a argumenty jego na niej się właściwie opierają: „nigdy się nie zdarza, aby siła powstawała lub została stworzona bez odpowiedniego wyczerpania czegoś, co ją wywołuje”.

Już w r. 1834, w trakcie swych badań nad elektrolizą pisał: „Gdyby siła elektryczna, która utrzymuje w połączeniu gran wody, czyli ta, która zmusza tlen i wodór do wiązania się we właściwym sto-

¹⁾ „Badania doświadczeń”, serja VII, Nr. 869.

²⁾ Ob. w tekście Nr. 1161—1167, na str. 112.

sunku w wodę, mogła być zamieniona na prąd elektryczny, to odpowiadałby on dokładnie takiemu prądowi, który jest potrzebny do rozłożenia na składniki tegoż samego grana wody"; zaś w r. 1838 wygłosił odczyt, w którym mówił wprost o „przemienności siły i jej niezniszczalności”¹⁾).

Olbrzymi wysiłek, potrzebny do dokonania trzech tak kapitalnych odkryć, stanowiących podwaliny całej współczesnej nauki o elektryczności, wyczerpał siły F a r a d a y'a; przerywa więc na lat kilka swą pracę odkrywcy, poświęcając ten czas pogłębianiu i usystematyzowaniu pojęć, zdobytych w okresie wytężonej pracy twórczej. Od r. 1845 zaczyna się nowa serja badań, którą rozpoczyna odkrycie skrócenia magnetycznego płaszczyzny polaryzacji; to potwierdziło istnienie oddawna przeczuwanego przez F a r a d a y'a związku pomiędzy światłem a elektrycznością i magnetyzmem; napróżno poszukiwał dwóch innych zjawisk: wpływu izolatora, umieszczonego w polu elektrycznym, na światło przezeń przechodzące, i wpływu magnesu na światło, odbite od jego powierzchni; obu odkryć dokonał fizyk angielski K e r r; w r. 1875 odkrył podwójne załamanie w polu elektrycznym, a w roku następnym — skrócenie płaszczyzny polaryzacji światła, odbitego od powierzchni magnesu.

Odkrycie magnetycznego skrócenia pouczyło F a r a d a y'a o powszechności zjawisk magnetycznych. Szukając bezpośredniego potwierdzenia, odkrywa w r. 1845 zjawisko diamagnetyzmu. Zawiesiwszy pręt ze szkła, którego używał do doświadczeń magnetooptycznych, w bliskości biegunów elektromagnesu, zauważył, że przyjmuje on położenie prostopadłe do linii sił magnetycznych, zachowuje się więc odmiennie od żelaza; bliższe zbadanie wykazało, że bieguny magnesu odpychają szkło, zamiast je przyciągać, jak to czynią z żelazem i niklem; tę samą własność posiada wiele innych ciał, którym odkrywca nadał nazwę ciał diamagnetycznych.

Po powtórnej przerwie, spowodowanej wyczerpaniem sił, powrócił w r. 1848 do badań nad magnetyzmem; uderzony był zachowaniem się kryształów bizmutu, które w polu magnetycznym przyjmują określone położenie tak, że oś kryształu ustawia się równolegle do linii sił, pomimo silnie diamagnetycznych własności bizmutu. Dla wyjaś-

¹⁾ Fizyka ówczesna nie odróżniała należycie terminów: siła i praca; pojęcie energii nie było wcale znane; to też zasada zachowania energii nosiła pierwotnie miano prawa zachowania siły. Porównaj rozprawę Helmholtz'a w dziale Ciepła.

nienia tego faktu stworzył pojęcie „siły przewodzącej ośrodka magnetycznego” (por. str. 126), różnej w różnych kierunkach kryształu. Zależność tej wielkości od temperatury, oraz odkryte przezeń własności magnetyczne gazów nasunęły mu myśl wytłumaczenia zmian magnetyzmu ziemskiego przez zmiany temperatury atmosfery, ale myśl ta okazała się błędna.

Zasługi Faradaya dla nauki o elektryczności byłyby olbrzymie nawet wtedy, gdyby się był ograniczył do samych tylko badań doświadczalnych. Ale oprócz nich zawdzięczamy mu nowe, oryginalne poglądy na istotę zjawisk elektromagnetycznych, poglądy, które narazie nieuwzględnione i zlekceważone, stały się punktem wyjścia wielkiego przewrotu w teorii elektryczności, jaki się zaczął w ostatniej ćwierci ubiegłego stulecia. Pomysł Faradaya polegał na zastąpieniu działania na odległość, jakie dawniejsze teorie przyjmowały pomiędzy nabojami elektrycznymi, przez działanie bezpośrednie, rozchodzące się wzdłuż linii sił poprzez ośrodek izolujący. Te linie sił, które początkowo uważał za pojęcie czysto geometryczne, ułatwiające orientację w układzie sił magnetycznych i elektrycznych, stały się dlań z czasem istnościami realnymi o określonych własnościach fizycznych. Faraday posuwał się tak daleko w swej koncepcji, że w odczycie, wygłoszonym w r. 1846, wypowiedział hipotezę, iż zjawisko promieniowania świetlnego polega na drganiach, rozchodzących się wzdłuż linii sił, łączących atomy materji; ta myśl jest tak bliska niektórym nowszym poglądom na istotę światła, że przenikliwość umysłu Faradaya wydaje nam się wprost zdumiewającą¹⁾. Początkowo przypuszczał on, że pojęcie linii sił uczyni zbędnem pojęcie eteru, który wówczas uważano jedynie za ośrodek przenoszący światło; dopiero później zmodyfikował swój pogląd, przypuszczając, że właśnie eter może służyć także do przenoszenia sił elektrycznych i magnetycznych²⁾. Jest to pogląd, który, przyjęty i rozwinięty przez Maxwell'a, panował długi czas w nauce.

Teoretyczne poglądy Faradaya na istotę zjawisk elektrycznych okazały się niesłychanie płodnymi. Kierowany nimi, odkrył Faraday istnienie stałej dielektrycznej; Maxwell, opracowawszy je matematycznie, przepowiedział możliwość wytwarzania fal elektro-

¹⁾ Ob. Campbell. Spółczesna teoria elektryczności, tłum. L. Silbersteina, Warszawa 1913, Rozdz. I i II.

²⁾ Ob. cytate, przytoczoną przez Maxwell'a w ustępie, poświęconym elektromagnetycznej teorii światła (str. 141).

magnetycznych, urzeczywistnionych następnie przez H e r t z'a, i dał podstawy teorii elektromagnetycznej światła. Dwie inne jeszcze konsekwencje swych poglądów przepowiedział F a r a d a y. Prąd elektryczny polega według niego na przechodzeniu wzdłuż przewodnika naboju elektrycznych, wraz z należącymi do nich liniami sił; ten sam skutek miałoby poruszanie ciała, obdarzonego nabojem elektrycznym. Ruch tego ciała byłby równoważny prądowi elektrycznemu, płynącemu w tym samym kierunku, powinienby więc, podobnie jak prąd, oddziaływać na magnesy. Ruch linii sił można wywołać innym jeszcze sposobem: wprowadzając w ruch dielektryk, w którym wzbudzono pole elektryczne, który więc jest przeniknięty liniami sił.

Pierwszy z tych wniosków sprawdził R o w l a n d przez odkrycie działania magnetycznego, t. zw. prądów konwekcyjnych; słuszność drugiego wykazał R o e n t g e n, stwierdziwszy, że i t. zw. prądy polaryzacyjne wywołują pole magnetyczne¹⁾.

Serje XXVIII i XXIX „Badań nad elektrycznością“, wydane w r. 1851 i 1852, poświęcił F a r a d a y rozważaniu linii sił, stwierdzając, że pojęcie to daje się traktować ilościowo. Natężenie prądu elektrycznego, wzbudzanego w drucie przez indukcję, jest proporcjonalne do ilości linii sił, przecinanych przez drut w ciągu jednostki czasu; więc całkowita ilość elektryczności, jaka przepływa przez drut w ciągu jego ruchu w polu magnetycznym, jest proporcjonalna do liczby linii sił, przeciętych przezeń w tym czasie. Można więc tą drogą, zapomocą prądów elektrycznych, badać natężenie pola magnetycznego czyli gęstość linii sił tego pola. To twierdzenie F a r a d a y'a jest często stosowane w pomiarach magnetycznych, a oparte na niem pojęcie liczby linii sił stanowi podstawę dzisiejszej teorii magnetyzmu i całej elektrotechniki.

Na tych ostatnich dwóch serjach kończy się działalność naukowa F a r a d a y'a; pracuje on jeszcze nad drobiazgami, wyklada, pisze sprawozdania z różnych odkryć, ale nic już nie tworzy; ostatnim jego twórczym pomysłem było badanie w r. 1862, czy umieszczenie źródła światła w polu magnetycznym nie spowoduje zmian w wysyłanym przez nie świetle. Rezultat był ujemny, — dopiero w r. 1897 Z e e m a n, rozporządzając o wiele potężniejszymi środkami doświadczalnymi, odkrył zjawisko, przeczuwane przez genialny umysł F a r a d a y'a²⁾. To intuicyjne przewidywanie zjawisk i związków świad-

¹⁾ Wyjątki z prac Maxwell'a, Rowland'a i Röntgen'a podajemy poniżej.

²⁾ Ob. rozprawę Zeeman'a w dziale Optyki.

czy, jak głęboko wniknął on w istotę badanych zjawisk, jak blisko żyć z przyrodą, która, mogłoby się zdawać, nie miała dla niego tajemnic.

Dwadzieścia dziewięć seryj „Badań doświadczalnych nad elektrycznością”¹⁾, których najważniejsze tylko rezultaty zdołaliśmy tu zaznaczyć, stanowią prawdziwy skarb wiedzy o zjawiskach elektrycznych i magnetycznych. Niema prawie kwestji, którejby nie poruszały; nawet człowiek, dobrze obeznany ze stanem nauki współczesnej, znajdzie w czytaniu pism Faradaya nie tylko prawdziwą przyjemność, ale i rzetelną korzyść: znajdzie w nich źródło wielkiej liczby pojęć i teoryj elektryczności, znajdzie mnóstwo mało znanych i nawpół zapomnianych szczegółów, znajdzie wreszcie nieporównane bogactwo myśli twórczej i przenikliwej.

Sylweta Faradaya nie byłaby zupełną, gdybyśmy pominęli jeden z bardzo ważnych rysów jego charakteru: głęboką religijność. Rodzice jego należeli do nielicznej sekty sandemanian, dążącej do powrotu do prostoty pierwszych chrześcijan; przy obrzędach obywateli ta sekta bez duchownych — na czele gminy stoją starsi, wybierani z pośród członków gminy. Faraday, który od dzieciństwa uczęszczał na ich proste nabożeństwa, przystąpił w r. 1821 do sekty, po złożeniu obowiązkowego publicznego wyznania grzechów i wiary. Tę samą szczerą i rzetelną, która cechuje jego prace naukowe, okazywał i w życiu religijnem: i tu i tam szukał prawdy; z tem samem skupieniem, z jakim śledził wywody świetnych uczonych, słuchał kazań swych skromnych współwyznawców. W r. 1840 został obrany na starszego gminy, i odtąd co niedziela miewał kazania w kaplicy. Przekonany, że dzieła Stwórcy świadczą o jego wielkości, badania przyrodnicze uważał Faraday za swój obowiązek religijny. Nie wielu możnaby znaleźć ludzi, których zawód tak doskonale zaspakajałby wszystkie ich potrzeby duchowe; praca naukowa odpowiadała znakomicie jego siłom intelektualnym, poszukiwanie prawdy zgadzało się z jego instynktem moralnym, ceniącym prawdę nade wszystko, a przekonania religijne nie tylko nie stawały na drodze jego badaniom, lecz przeciwnie, pobudzały go do nich, jak do spełnienia najświętszego obowiązku.

Genjusz i charakter Faradaya zdobyły mu najwyższe uznanie i sympatję współczesnych; nie szczędzono mu też ich oznak zewnętrznych. Już w r. 1832 został mianowany doktorem praw uniwersytetu w Oxfordzie z racji pierwszego zjazdu przyrodników angielskich.

¹⁾ W wydaniu książkowem obejmują 3 obszerne tomy i liczą 3241 numerów.

Od Królewskiego Towarzystwa Nauk otrzymał kilka medali za swe prace. W r. 1857 Towarzystwo to ofiarowało mu fotel przewodniczącego — najwyższe odznaczenie, jakie nauka dać mogła, ale Faradaya odmówił przyjęcia zarówno tego zaszczytu, jak i dwu innych: stanowiska przewodniczącego Instytutu Królewskiego i tytułu szlacheckiego: „Do końca życia pozostanę zwyczajnym Michałem Faradaye'm”, były jego słowa. I żadne tytuły nie dodałyby więcej blasku temu imieniu, pod którym czcimy nie tylko wielkiego uczonego, ale i jeden z najpiękniejszych, najczystszych charakterów, jakie ludzkość wydała.

Współczesny Faradaye'owi słynny chemik francuski Dumas tak go charakteryzuje: „Faraday był wzrostu średniego, żywy, wesoły, o wzroku bystrym, ruchach szybkich i pewnych, niezrównanie zręczny w sztuce eksperymentowania. Dokładny, ścisły, oddany całkowicie swym obowiązkom; gdy w młodości swej przygotowywał wykłady Davy'ego, podziwiano, z jaką ścisłością doświadczenie odpowiadało myśli i słowu profesora. Żył w swej pracowni, pośród swych przyrządów naukowych. Szedł tam rano, a wychodził wieczorem, jak kupiec, który cały dzień przepędza w swym kantorze. Prostota serca, czystość charakteru, gorące umiłowanie prawdy, szczerza sympatja dla każdego powodzenia, naiwne uwielbienie dla odkryć innych, a skromność naturalna, gdy chodziło o jego własne odkrycia, wszystko to razem nadawało jego postaci urok nieporównany”.

Zakończył swój pracowity i płodny żywot 26-go sierpnia 1867 roku.

Badania doświadczalne nad elektrycznością¹⁾.

SERJA I (rok 1832).

Odkrycie prądów indukcyjnych.

1. Zdolność elektryczności statycznej do wywoływania w otoczeniu stanu elektrycznego odwrotnego jest oznaczana ogólnym terminem indukcja; ponieważ został on przyjęty w mowie naukowej, niech będzie wolno zastosować go również w tem samym znaczeniu ogólnem do

¹⁾ „Experimental Researches in Electricity” ukazywały się w 29 serjach pomiędzy r. 1832 a 1852 w Philosophical Transactions. Przekładu dokonano z wydania książkowego.

Podajemy tutaj wyjątki, zawierające 4 kapitalne odkrycia Faradaya: prądy indukcyjne, prawa elektrolizy, indukcję właściwą i diamagnetyzm. Nie mogąc, dla braku miejsca, w następnych rozdziałach obszernie zobrazować dalszego rozwoju wszystkich działów nauki o elektryczności, zapoczątkowanych przez te odkrycia,

zdolności prądów elektrycznych przeprowadzania ciał sąsiednich ze stanu obojętnego w stan szczególny.

2. Pewne działania indukcji prądów elektrycznych są już znane i opisane; np. działanie magnesujące; spostrzeżenia *A m p è r e'a* przy zbliżaniu krążka miedzianego do płaskiej spirali; jego powtórzenie nadzwyczajnych doświadczeń *A r a g o* [str. 75] zapomocą elektromagnesów i, być może, jeszcze parę innych. Tymczasem nie wydawało się rzeczą prawdopodobną, aby to miało już wyczerpywać wszystkie zjawiska możliwe dzięki indukcji i prądom elektrycznym...

4. Te rozważania i poczerpnięta z nich nadzieja otrzymania elektryczności ze zwykłego magnetyzmu, skłaniały mnie różnymi czasy do wykonywania doświadczeń nad działaniem indukującym prądów elektrycznych. Niedawno wreszcie doszedłem do wyników rozstrzygających...

5. Zdobyte wyniki opiszę nie w takiej kolej, w jakiej zostały odkryte, ale w takiej, jaka daje najjaśniejszy pogląd na całość.

I. Indukcja prądów elektrycznych.

6. Drut miedziany około 26 stóp długości i $\frac{1}{20}$ cala grubości nawinięto wzdłuż linii śrubowej na cylinder drewniany i, aby zwoje jego nie stykały się z sobą, umieszczono pomiędzy nimi sznurek. Następnie całą tę warstwę powleczono perkalem i na nim nawinięto w ten sam sposób drugi drut. Tak nałożono jeden na drugi ogółem dwanaście drutów, każdy przeciętnie długości 27 stóp, nawijając je w jednym i tym samym kierunku. Pierwszy, trzeci, piąty, siódmy, dziewiąty i jedenasty z tych drutów połączono z sobą końcami tak, że tworzyły jeden drut spiralny. W podobny sposób połączono pozostałe druty; ogółem istniały więc dwa druty spiralne, każdy 155 stóp długi, które posiadały ten sam kierunek i ściśle przylegały do siebie, nigdzie się z sobą nie stykając.

7. Jeden z tych drutów połączono z galwanometrem, drugi z dobrze nabitą baterją *Volty* o dziesięciu parach płyt, każda z nich 4 cale w kwadrat, przytem miedziane były brane podwójnie. Mimo to nie dało się dostrzec najmniejszego odchylenia igły galwanometru.

podajemy już tutaj, po każdej serji badań Faraday'a, krótki rys tego, czego dokonano w otwartej przez nią dziedzinie.

Dziejom najważniejszej, zasadniczej koncepcji faradayowskiej — teorii pól elektrycznych i magnetycznych — poświęcono dalsze rozdziały.

Taki sam rezultat ujemny otrzymano, gdy jeden z drutów był żelazny; wogóle w zachowaniu się żelaza i innych metali nie dostrzeżono żadnej różnicy.

10. 203 stopy drutu miedzianego nawinięto w całości na duży kłoc drewniany, a pomiędzy jego zwojami drugi drut podobny, tej samej długości, nie dopuszczając jednak zapomocą sznurka do ich bezpośredniego zetknięcia. Jeden z tych drutów połączono z galwanometrem, drugi z dobrze nabitą baterją o 100 parach takich jak w (7). W chwili połączenia drutu z baterją widać było nagłe, ale bardzo drobne działanie na galwanometr, a podobne słabe działanie pokazało się przy przerywaniu tego połączenia. Dopóki jednak prąd elektryczny przepływał przez jeden z drutów spiralnych, nie można było zauważyć ani śladu jakiegokolwiek działania, choć baterja była bardzo silna, jak na to wskazywało rozgrzanie się całego drutu i świetność rozbrojenia przez węgiel drzewny.

11. Powtórzenie tych doświadczeń z baterją o 120 parach płyt nie dało innych wyników. Stwierdzono jednak, że zarówno tu, jak i poprzednio odchylenie igły w chwili łączenia miało zawsze ten sam kierunek, a równie słabe odchylenie przy przerywaniu zetknięcia miało kierunek przeciwny...

18. Przy doświadczeniach poprzednich druty umieszczano blisko siebie, a chcąc otrzymać działanie, łączono drut indukcyjny z baterją. Ponieważ jednak w chwilach zamykania i przerywania łańcucha mogłyby występować jakieś szczególne działania, więc urzeczywistniono indukcję na innej drodze. Kilka stóp drutu miedzianego rozpięto w szerokie zygzaki w kształcie litery W na powierzchni szerokiej deski; drugi drut umocowano w ten sam sposób na innej desce. Jeden z drutów połączono z galwanometrem, a drugi z baterją V o l t y. Gdy teraz pierwszą deskę wraz z jej drutem szybko zbliżono do drugiej, igła się odchyłała; przy odsuwaniu deski nastąpiło odchylenie w stronę przeciwną. Jeżeli zbliżania i oddalania desek dokonywano zgodnie z wahaniami igły magnetycznej, to stawały się one niebawem bardzo dużemi; ale skoro przestano poruszać drutami, igła powracała wkrótce do zwykłego położenia.

19. Przy zbliżaniu wzajemnem drutów prąd indukowany był skierowany *odwrotnie*, niż prąd indukujący. Przy oddalaniu drutów od siebie prąd wzbudzony miał kierunek *ten sam*, co i prąd wzbudzający. Jeśli druty pozostawały w spoczynku, to prądu indukowanego nie było.

20. Jeśli w obwód pomiędzy galwanometr (10) a drut spiralny włączono małe ogniwo galwaniczne tak, że igła podlegała stałemu

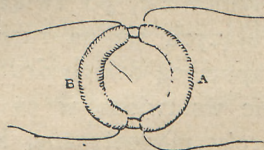
odchyleniu o 30° do 40° , i teraz łączono baterję o 100 parach płyt z drutem wzbudzającym, to zachodziło, jak poprzednio, działanie chwilowe (11); igła jednak powracała natychmiast do położenia poprzedniego i trwała w niem, pomimo że baterja pozostawała wciąż zamkniętą przez drut wzbudzający. Tak było zawsze, bez względu na to, w jaki sposób dokonywano połączenia.

21. Z tego wynika, że prądy, leżące obok siebie, o kierunkach zgodnych lub odwrotnych, nie wywierają na siebie indukcji trwałej, któraby mogła zakłócać ich siłę lub napięcie...

26. Wynikiem indukcji jest wytwarzanie innych prądów, wprawdzie tylko chwilowych, które są równoległe do prądu wzbudzającego, lub przynajmniej do tego dążą... Wszystkie te wyniki zostały otrzymane z przyrządem Volty, którego płyty tworzyły jedną tylko parę [były połączone równoległe].

II. Rozwijanie elektryczności z magnetyzmu.

27. Z okrągłego pręta żelaza miękkiego grubości siedmiu ósmych cala wykonano pierścien o średnicy zewnętrznej sześciocalowej; na część tego pierścienia, wynoszącą dziewięć cali, nawinięto trzy spirale z drutu miedzianego, każdy o długości 24 stopy i o grubości $\frac{1}{20}$ cala, w sposób opisany poprzednio, tak, że warstwy drutu były izolowane od siebie i od żelaza. Układ tych drutów, które mogły być używane oddzielnie lub w połączeniu, jest oznaczony lit. A na rys. 19. Drugi układ zwojów, nawiniętych w tym samym kierunku co A, złożony z dwóch drutów miedzianych 30 stóp długich i oddzielonych od A na obu końcach przestrzenią wolną, na pół cala szeroką, jest oznaczony przez B.



Rys. 19.
Indukcja prądów.

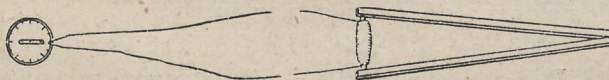
28. Zwoje B połączone drutami miedzianymi z galwanometrem, oddalonym od pierścienia o trzy stopy; spirale A, spojone końcami w jedną linję śrubową — z baterją o dziesięciu parach płyt, po 4 cale w kwadracie. Działanie na galwanometr pokazało się natychmiast i to bez porównania silniejsze, niż poprzednio, kiedy używano baterji dziesięć razy silniejszej *bez żelaza* (10). Ale pomimo, że baterja pozostawała zamkniętą, działanie nie było ciągłe; igła powracała wkrótce do swego położenia naturalnego... Przy przerywaniu połączenia z baterją igła została znów potężnie odchylona i to w stronę przeciwną, niż przedtem...

30. Odchylenie przy zamykaniu wskazywało zawsze na istnienie prądu wzbudzonego wtórnie, skierowanego odwrotnie, niż prąd z baterji; natomiast przy przerywaniu prąd wtórny miał zawsze kierunek zgodny z kierunkiem prądu z baterji...

34. Następnie urządzono doświadczenie tak, aby móc skojarzyć badania poprzednie nad indukcją (6—16) zapomocą prądów voltaicznych z badaniami obecnymi. W tym celu owinięto pusty cylinder tekturowy kombinacją drutów spiralnych, podobną do opisanej w (6). Zawiera ona osiem drutów miedzianych, razem 220 stóp długości; cztery z nich, połączono z sobą końcami i z galwanometrem (7), a cztery pozostałe, nawinięte pomiędzy nimi, również połączono końcami i wyładowano przez nie baterję o 100 parach płyt. Przy takim urządzeniu działanie na galwanometr było ledwo dostrzegalne (11)... Gdy jednak w rurę tekturową, owiniętą spiralnie drutem, wsunięto cylinder z miękkiego żelaza $\frac{7}{8}$ cala grubości i 12 cali długości, prąd indukowany działał na galwanometr potężnie i wywołał wszystkie opisane już zjawiska (30)...

35. Gdy zamiast pręta żelaznego wzięto taki sam pręt miedziany, nie powstawało żadne działanie takie, jakiegoby nie wywierały same tylko druty spiralne...

36. Podobne działania wywołano zapomocą *zwykłych magnesów*. Mianowicie, po związaniu w jedną całość drutów spiralnych, znajdujących się na rurce tekturowej, połączono je z galwanometrem zapomocą dwóch drutów miedzianych o długości pięciu stóp; następnie wstawiono w oś rury cylinder z miękkiego żelaza; teraz dwa pręty magnetyczne, każdy o długości 24 cali, złączono w kształt podkowy, stykając je biegunami przeciwnymi, a bieguny pozostałe



Rys. 20.

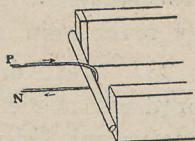
Wzbudzania prądów zapomocą magnesów.

stykano z końcami cylindra żelaznego tak, że ten chwilowo stawał się magnesem (rys. 20). Przez odsuwanie i odwracanie prętów magnetycznych można było dowoli niweczyć lub odwracać magnetyzm cylindra żelaznego.

37. Przy stykaniu magnesów z cylindrem igła odchylała się; gdy zetknięcie trwało, igła zachowywała się obojętnie i powracała do

położenia początkowego; przy przerywaniu zetknięcia była znów odchylana, lecz w stronę przeciwną, niż poprzednio, a następnie znów przybierała położenie pierwotne. Gdy przykładano magnesy w położeniu odwrotnem, odchylenia igły były także odwrócone.

38. Odchylenie igły wskazywało, że prąd wtórny, wzbudzany przez nakładanie prętów magnetycznych na cylinder żelazny, posiadał kierunek odwrotny względem takiego prądu, któryby cylindrowi żelaznemu udzielił namagnesowania takiego samego, jakie powstało w nim w rzeczywistości przez zetknięcie z magnesami. Jeśli np. ustawiono biegun znaczony i nieznaczony, jak na rys. 21, prąd w drucie spiralnym miał kierunek taki, jak wskazuje rysunek... Prąd ten magnesowałby pręt żelazny w kierunku przeciwnym, niż zetknięcie z biegunami magnesów; prąd ten porusza się też w kierunku odwrotnym względem prądów, które, według pięknej teorii p. A m p è r e'a, tworzą magnes, położony tak, jak wskazuje rysunek.



Rys. 21.
Kierunek prądów
indukowanych.

39. Pręt z miękkiego żelaza usunięto, a zamiast niego użyto pręta magnetycznego w kształcie cylindra $\frac{3}{4}$ cala grubego, a $8\frac{1}{2}$ cala długiego. Ten magnes wstawiono jednym końcem w oś drutu spiralnego i, gdy igła galwanometru uspokoiła się, wsunięto go nagle. Igła odchyliła się natychmiast w kierunku takim samym, jak gdyby magnes został dopiero wytworzony jedną z poprzedzających metod (34, 36)...

SERJA II (r. 1832).

Uwagi i wyjaśnienia ogólne, dotyczące siły i kierunku indukcji magneto-elektrycznej.

232. Jeśli przez drut przepuszczać prąd elektryczny, to każda część tego drutu jest otoczona krzywami magnetycznymi, które słabną w miarę oddalania się od drutu i dają się porównać do pierścieni, leżących w płaszczyznach prostopadłych do drutu, a raczej do zawartego w nim prądu. Te krzywe, choć kształtu odmiennego, są jednak zupełnie analogiczne do krzywych, które istnieją pomiędzy dwoma przeciwnymi biegunami magnetycznymi, zwróconymi ku sobie; jeśli więc do drutu, przez który płynie prąd, zbliżyć drugi drut równoległy, to przechodzi on poprzez krzywe magnetyczne zupełnie tego samego rodzaju jak te, które musiałby przecinać, gdyby go prowadzić

w linii prostej pomiędzy dwoma przeciwnymi biegunami magnetycznymi; a podczas oddalania od drutu wzbudzającego przecina otaczające go krzywe w ten sam sposób, jakby je przecinał pomiędzy tymi samymi biegunami, gdyby go prowadzić w kierunku odwrotnym...

235. ...Ale takie przecinanie krzywych magnesu wywołałoby w drucie prąd elektryczny, a że krzywe prądu posiadają taki sam układ, więc ich przecinanie musi powodować ten sam skutek. Tak też jest w istocie, gdyż przy zbliżaniu powstaje prąd wtórny, skierowany przeciwnie, niż prąd główny...

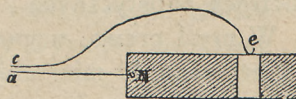
237. Jeśli drugi drut trzymać spokojnie obok głównego, to żaden prąd w nim nie powstanie, gdyż nie przecina on żadnej krzywej magnetycznej. Gdy go jednak oddalać, wówczas przecina krzywe magnetyczne w kierunku przeciwnym, niż przedtem (235); dlatego też zostaje wzbudzony prąd o kierunku odwrotnym względem poprzedniego, t. j. o kierunku zgodnym z kierunkiem prądu głównego (19)...

238. Przy pierwszych doświadczeniach (10, 13) oba druty, indukujący i indukowany, pozostawały w stałej odległości od siebie, a przez pierwszy z nich przepuszczano prąd elektryczny. W takich wypadkach należy przypuszczać, że krzywe magnetyczne poruszają się (jeśli można użyć takiego wyrażenia), przecinając drugi drut od chwili zaczynania się prądu, aż do chwili jego największego natężenia; to rozchodzenie się krzywych działa tak samo, jak poruszanie drugiego drutu ku tym krzywym lub ku drutowi, przewodzącemu prąd. Z tego powodu prąd wtórny, wzbudzany w tych wypadkach, ma kierunek przeciwny, niż prąd główny (17, 235). Przy przerywaniu połączenia z baterią można sobie wyobrazić, że krzywe magnetyczne (co jest jedynie wyrażeniem na układ sił magnetycznych) kurczą się i powracają do zanikającego prądu elektrycznego, że więc poruszają się względem drutu w kierunku przeciwnym, przez co zostaje wzbudzony prąd wtórny o kierunku przeciwnym w stosunku do pierwotnego.

239. Jeśli przy doświadczeniach z magnesami zwykłymi, zamiast zbliżać je do drutów, wytwarza się je dopiero w ich pobliżu (27, 36), to można przypuścić, że zachodzi podobne stopniowe rozwijanie się krzywych magnetycznych. Zachodzące przy tem działania odpowiadają ruchowi drutów w jednym kierunku; niweczenie magnetyzmu odpowiada ruchowi drutów w kierunku odwrotnym...

Dalsze prace nad prądami indukowanymi.

F a r a d a y powraca do zagadnienia prądów indukowanych magnetoelektrycznych w XXVIII serji „Badań”, gdzie używa ich dla zbadania linii siły magnesu. Dwa magnesy, umieszczone równolegle obok siebie (rys. 22), wykonywują obrót około osi, równoległej do ich osi magnetycznych; drut aN od galwanometru przebiega pomiędzy nimi od jednego z biegunów do „równika”; tu poprzez magnes łączy się z pierścieniem miedzianym, opasującym oba magnesy; po pierścieniu ślizga się koniec drugiego drutu c , połączonego z galwanometrem. Oba druty tworzą obwód indukowany; przy obrocie wszystkie linie magnetyczne, wychodzące z bieguna, przecinają drut c .



Rys. 22.

Pierwszym wynikiem, osiągniętym zapomocą tego przyrządu, przy licznych modyfikacjach sposobu prowadzenia drutów, było następujące prawidło:

3087.„Jeśli zamknięty obwód, złożony z jakichkolwiek materij przewodzących... porusza się wpoprzek linii magnetycznych, lub jeśli jest, wskutek ruchu magnesu, przecinany przez linie magnetyczne; jeśli dalej, wskutek nierównomiernej prędkości kątowej, lub wskutek przeciwnych ruchów różnych części obwodu... jedna z tych części przecina więcej lub mniej linii, niż inna — to wówczas będzie istniał prąd wzdłuż obwodu, wywołany różnicą, jaka zachodzi podczas ruchu w tych dwóch, czy też w większej liczbie części”.

Pojęcie siły elektromotorycznej, którem F a r a d a y jeszcze nie rozporządzał, pozwoliłoby na prostsze sformułowanie zależności, wyrażonej w powyższym ustępie: siła elektromotoryczna, indukowana w różnych częściach obwodu, zależy od liczby linii magnetycznych, przecinanych przez tę część.

Wpływ prędkości został wyrażony w innym ustępie.

3104. „Jeśli drut porusza się poprzez linie siły powoli, to powstaje w nim prąd słaby, trwający przez cały czas ruchu; jeśli poprzez te same linie porusza się prędko, to powstaje prąd silniejszy, trwający przez czas krótki”.

Stąd konkluzja:

3115.„ilość elektryczności, rzuconej w obieg prądu, jest wprost proporcjonalna do liczby linii przeciętych”.

Ilość elektryczności, czyli iloczyn średniego natężenia prądu przez

czas jego trwania F a r a d a y mierzył zapomocą galwanometru o okresie wahania igły dużym w porównaniu z czasem trwania prądu. Impuls, udzielony igle, jest tu istotnie proporcjonalny do wymienionego iloczynu, a zatem wychylenie igły jest miarą naboju, który przepłynął przez obwód. Zasada ta jest stosowana w t. zw. galwanometrach balistycznych.

W myśl prawa, wypowiedzianego w Nr. 3115, galwanometry takie są używane do mierzenia liczby linii magnetycznych (linij indukcji), jakie pojawiają się w rdzeniu żelaznym pod wpływem wzbudzonego w nim pola magnetycznego (ob. str. 139).

M a x w e l l sformułował później prawa indukcji w sposób, ujmujący bardziej ściśle i zwięźle myśl F a r a d a y a:

531. „Gdy liczba linii indukcji magnetycznej [por. str. 126], które przechodzą przez obwód wtórny... zmienia się, wzdłuż obwodu działa siła elektromotoryczna, mierzona prędkością ubytku indukcji magnetycznej, przechodzącej przez obwód”.

Zdobywszy to prawo, F a r a d a y bada zapomocą niego przebieg linii magnetycznych magnesu. Doświadczenie wykazuje, że prąd indukowany jest niezależny od tego, czy drut *bc* przebiega tuż przy magnesie, czy też zdaleka od niego, czy przecina linie prostopadle, czy ukośnie; zatem liczba przecinanych linii jest czemś zupełnie określonym przy użyciu jednego i tego samego magnesu, w szczególności nie zmniejsza się z oddaleniem od magnesu; to usprawiedliwia traktowanie linii jako czegoś fizycznie istniejącego: każda linia, wychodząca z bieguna magnesu, powraca do drugiego jego bieguna.

W Serji IX F a r a d a y, badając pojawianie się iskier przy przerywaniu obwodu galwanicznego, zauważył, że są one większe, gdy drut łączący jest długi; jeszcze większe, gdy drut ten zwinąć w spiralę; wsunięcie w spiralę rdzenia żelaznego jeszcze bardziej wzmacnia świetność iskry. To samo można powiedzieć o wstrząśnieniu, jakiego doznaje przy przerywaniu prądu człowiek, gdy trzyma rękoma końce drutu łączącego. Ciało ludzkie można zastąpić lepiej przewodzącym drutem, nerwy — galwanometrem. Tak rozumując, wykonał F a r a d a y doświadczenie, które go przekonało, że w chwili przerywania prądu powstaje tak nazwany przez niego extra - prąd; bliższe zbadanie przekonało go, że prąd ten jest wynikiem „działania indukcyjnego obwodu na samego siebie” — czyli tego, co dziś nosi nazwę *indukcji własnej*.

F a r a d a y ustalił kierunki prądów wzbudzanych przy zbliżaniu i oddalaniu obwodu indukującego. W r. 1834 profesor fizyki z Pe-

tersburga H. S. Lenz (1804—1865) podał ogólne prawidło, na mocy którego można zawsze przewidzieć kierunek prądu indukowanego.

„Gdy przewodnik metalowy porusza się w pobliżu prądu galwanicznego, zostaje w nim wzbudzony prąd elektryczny takiego kierunku, że ruch tego przewodnika, wywołany działaniem elektrodynamicznym pomiędzy prądem wzbudzającym a wzbudzonym, miałby kierunek wprost przeciwny temu ruchowi, który wywołał powstanie prądu indukowanego”.

Zupełnie podobne prawidło stosuje się do prądów, wzbudzanych przez ruch w pobliżu magnesów i elektromagnesów.

Prawo Lenza jest nie tylko regułą praktyczną, lecz ma głębsze znaczenie teoretyczne: tkwi w nim zasada zachowania energii (praca prądu na koszt pracy mechanicznej, wykonanej wbrew siłom elektrodynamicznym).

Helmholtz w r. 1847 i Wiliam Thomson w r. 1850 (życiorysy, ob. dział Ciepła) dowiedli, że, jeśli założymy zasadę zachowania energii, to z prawa działania prądów na prądy i prądów na magnesy wynikają wprost prawa indukcji prądów. Z tych dociekań teoretycznych wynika też wzór matematyczny na wartość siły elektromotorycznej indukcji, poszukiwany empirycznie przez Faradaya, Lenza i W. Webera.

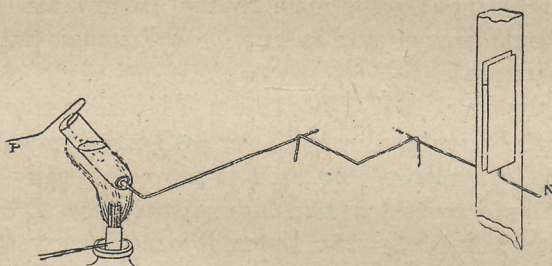
Badania doświadczalne nad elektrycznością. (c. d.)

W III serji swych „Badań doświadczalnych”, poświęconej dowodzeniu, że elektryczności różnego pochodzenia nie różnią się od siebie w swej istocie, Faraday porównywał ilościowo działania elektryczności „zwykłej” (statycznej) i galwanicznej. Przekonał się, że elektryczność, wytworzona przez 30 obrotów maszyny elektrycznej, zebrana zapomocą baterji butelek lejdejskich i naraz wyładowana, udziela igle galwanoskopu impulsu takiego samego, jak elektryczność, dostarczana w przeciągu $\frac{8}{150}$ minuty z ogniwa cynkowo-platynowego; wynioskował stąd, że te dwie ilości elektryczności były sobie równe. Następnie zauważył, że obie te równe sobie ilości elektryczności, choć o różnem napięciu i pochodzące z różnych źródeł, wywierają równe działania chemiczne, rozkładając takie same ilości jodku potasu. Po rozszerzeniu badań na inne ciała, a przede wszystkim na wodę, doszedł do sformułowania następującego prawa „stałego działania chemicznego elektryczności”: „ta sama ilość wody zostaje rozłożona przez tę samą ilość elektryczności”; na tej podstawie oparł budowę woltametru wodnego, który posłużył mu w dalszych pracach do mierzenia ilości elektryczności, użytych w procesach elektrolitycznych. Zapomocą tych przyrządów badał rozkład kwasu solnego i wodnego roztworu jodowodoru; ilości wodoru w obu wypadkach były jednakowe i równe tej ilości wodoru, jaką otrzymał przez równoczesny rozkład wody w woltametrze, połączonym w szereg z przyrządem do rozkładu ciał badanych. Wszystkie zbadane do tego czasu ciała były roztworami wodnymi.

SERJA VII (r. 1833).

O określonych stosunkach przy rozkładzie elektrochemicznym i o jego zakresie.

789... Aby usunąć wszelką wątpliwość, jaką mogłaby wzbudzić obecność wody, poszukiwałem substancyj, wolnych od niej całkowicie. Przy pomocy rozwiniętego powyżej prawa przewodnictwa¹⁾ znalazłem ich wkrótce wiele, a z pomiędzy nich najpierw został poddany rozkładowi chlorek cynawy i to w sposób następujący: drucik platynowy, zwinięty na końcu w gałeczkę i zważony starannie, zatopiono szczelnie w rurkę ze szkła butelkowego tak, że gałeczka znajdowała



Rys. 23.

Elektroliza chlorku cyny.

się na dnie rurki (rys. 23); następnie rurkę zawieszono na druciku platynowym, aby ją móc ogrzewać płomieniem spirytusowym. Teraz nałożyłem do rurki świeżo przetopionego chlorku cynawego w takiej ilości, aby w stanie płynnym wypełniał rurkę do połowy. Drut rurki łączyłem z woltametrem, który ze swej strony łączył się z biegunem ujemnym baterji woltaicznej, a drucik platynowy, przymocowany do bieguna dodatniego tejże baterji, zanurzałem w roztopionym chlorku w rurce; drucik był tak wygięty, że nie mógł dotknąć elektrody ujemnej na dnie naczynia, w razie gdyby zadrżała ręka lub przyrząd. Całe urządzenie jest widoczne na rysunku.

790. W tych warunkach następował rozkład chlorku cynawego. Chlor, powstający na elektrodzie dodatniej, tworzył chlorek cynowy²⁾, który uchodził jako dymek, a cyna wydzielona na elektrodzie ujemnej, łączyła się z platyną, tworząc stop, który topił się w tem-

¹⁾ 394... „prawo, przypuszczające, że ciała (elektrolity) mają zdolność przewodzenia, gdy są ciekłe, a tracą je przy krzepnięciu...” Hittorf (siarczki srebra i miedzi) oraz Warburg (szkło) dowiedli, że i ciała stałe mogą ulegać rozkładowi elektrolitycznemu.

²⁾ Zachodzi tu reakcja wtórna: $\text{SnCl}_2 + \text{Cl}_2 = \text{SnCl}_4$.

peraturze, jakiej była poddana rurka; wskutek tego nigdy nie mogło powstać połączenie metaliczne pomiędzy elektrodami. Gdy doświadczenie trwało już tak długo, że wytworzyła się odpowiednia ilość gazu w woltametrze, baterję otworzono, elektrodę dodatnią usunięto, a rurkę z resztą chlorku pozostawiono aż do ostygnięcia. Gdy rurka była już zupełnie chłodna, stłuczono ją, poczem chlorek i szkło dały się łatwo oddzielić od drutu i gałeczki stopu platynowego. Ta ostatnia, zważona po przemyciu, przyrostem ciężaru wykazywała ilość zredukowanej cyny.

791. Dla zilustrowania sposobu wykonania tego i innych doświadczeń, których wyniki będę miał sposobność przytoczyć, podaję szczegóły jednego takiego pomiaru. Elektroda ujemna ważyła początkowo 20 granów, a po doświadczeniu ważyła razem z gałeczką stopu 23,2 grana. Cyna, wydzielona na katodzie przez prąd elektryczny, ważyła więc 3,2 grana. Ilość tlenu i wodoru, zebranych w woltametrze, była = 3,85 cali sześciennych. Ponieważ 100 cali sześciennych wodoru i tlenu, wziętych w stosunku, potrzebnym do wytworzenia wody, waży około 12,92 grana, więc owe 3,85 cali sześciennych ważyły 0,49742 grana; taki byłby zatem ciężar wody, jaką rozłożył ten sam prąd elektryczny, który był w stanie rozłożyć tyle chlorku cynowego, ile potrzeba na otrzymanie 3,2 grana cyny metalicznej. Mamy teraz $0,49742 : 3,2 = 9$ (równoważnik wody): 57,9. Liczba ta byłaby zatem ciężarem [atomowym] cyny¹⁾, gdyby doświadczenie było wykonane bez błędu i gdyby rozkład elektrolityczny w tym wypadku był także określony. W niektórych dziełach chemicznych jako równoważnik chemiczny cyny podają 58, w innych 57,9. Obie liczby są tak zbliżone do wyników powyższych, a doświadczenie samo podlega tak nieznacznym przyczynom zmian (np. wskutek pochłaniania gazów w woltametrze i t. d.), że nie pozostaje prawie wątpliwości, iż w tym i we wszystkich podobnych wypadkach rozkładu elektrochemicznego stosuje się prawo stałego działania.

Dalsze doświadczenia obejmują rozkład chlorku ołowiu, tlenków (ołowiu, bizmutu, antymonu) i jodków (ołowiu i potasu); rezultaty były nieco gorsze, niż poprzedzające, wskutek różnych procesów wtórnych.

806. Przy niektórych z tych doświadczeń umieszczano obok siebie kilka takich substancyj i rozkładano jednocześnie jednym i tym

¹⁾ Chemja współczesna przyjmuje jako ciężar cząsteczkowy wody 18,016 zamiast 9. Równoważnik chemiczny (ciężar atomowy) cyny, obliczony z pomiarów Faradaya'a, powinien więc wynosić 115,84; metody współczesne chemji dają wartość 118,7.

samym prądem elektrycznym. Działałem więc prądem jednocześnie na chlorek cynawy, chlorek ołowiu i na wodę. Niepotrzeba dodawać, że wyniki dawały się z sobą porównywać, że cyna, ołów, chlor, tlen i wodór wywiązywały się w ilościach stałych, odpowiadających ich równoważnikom chemicznym...

821. Wszystkie te fakty, jak mi się wydaje, dowodzą w sposób najbardziej zgodny i nieodparty prawdy ważnego twierdzenia, wypowiedzianego na początku, a mianowicie: że chemiczne działanie prądu elektrycznego jest proporcjonalne do ilości bezwzględnej przechodzącej elektryczności. Dowodzą one również, że to twierdzenie stosuje się nie tylko do jednego ciała, np. wody, lecz do wszystkich ciał elektrolitycznych wogóle, a nadto, że wyniki, otrzymane z jakimkolwiek jednym ciałem, zgadzają się nie tylko pomiędzy sobą, ale i z wynikami, otrzymanymi z innymi ciałami; tak, że wszystko razem składa się na szereg ściśle określonych działań elektrochemicznych...

Rozwój teorii elektrolizy.

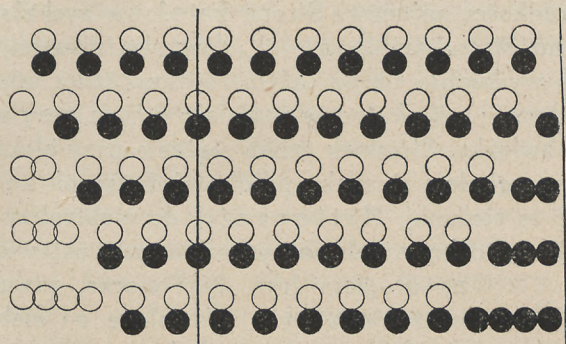
W poglądach na mechanizm elektrolizy Faraday stał na gruncie teorii wędrówki jonów. „Elektrolit może przewodzić prąd tylko rozkładając się jednocześnie. Jego przewodzenie zależy od jego rozkładu i od przenoszenia się jego cząsteczek w kierunku równoległym do prądu” („Badania”, Serja VIII, Nr. 923). W celu bezpośredniego stwierdzenia przenoszenia się jonów podczas elektrolizy kwasu siarkowego, umieszczał elektrody w dwóch oddzielnych naczyniach; zwilżony azbest stanowił połączenie obu porcji cieczy; po przepuszczaniu prądu przez czas dłuższy zanalizowano zawartość obu naczyń; okazało się, że część jonów kwasowych przewędrowała z naczynia ujemnego do dodatniego.

Pouillet, elektrolizując roztwór chlorku złota w rurce kształtu litery U, zauważył, że w ramieniu ujemnym zniknęło prawie całe złoto, podczas gdy w ramieniu dodatnim ilość jego pozostała prawie niezmienną. Przypuszczeniu Pouillet’a, że to tylko katoda wywołuje rozkład, przeciwstawił Hittorf tłumaczenie, oparte na teorii wędrówki jonów.

J. W. HITTORF (1824—1914), fizyk niemiecki, znany ze swych prac nad elektrolizą; badał też wyładowania w gazach rozrzedzonych i jeden z pierwszych zajmował się promieniami katodowymi.

Hittorf zajął się pytaniem, z jakimi prędkościami poruszają się jony w swej wędrówce ku elektrodom; dotychczas zakładano mil-

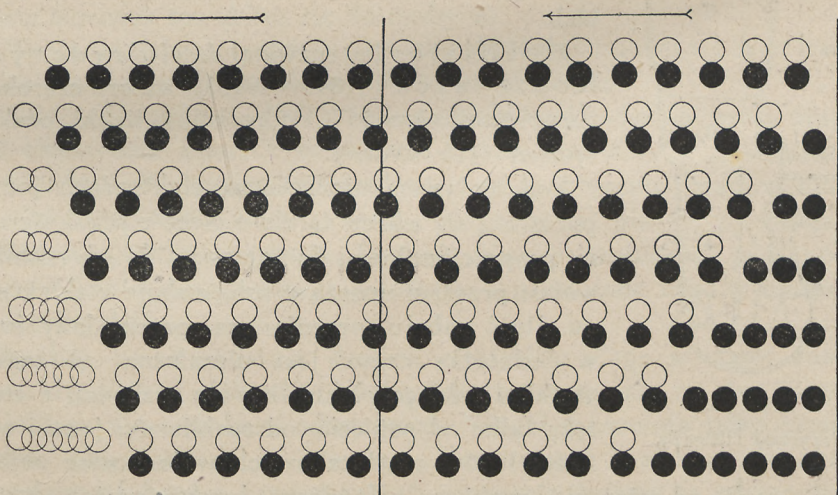
cząco, że są one sobie równe. Aby rozpatrzyć wynikające stąd konsekwencje, podaje rysunek 24, na którym jony dodatnie i ujemne są oznaczone odpowiednio krążkami czarnymi i białymi.



Rys. 24.

Wędrowka jonów. Prędkości równe.

„Rysunek ten jest zrobiony w założeniu, że jony przebywają równe drogi, i poucza nas, że strona katodowa zyskuje po elektrolizie pół równoważnika katjonu [pół krążka białego w drugim szeregu]. Lecz



Rys. 25.

Wędrowka jonów. Prędkości nierówne.

jednocześnie wydziela się cały katjon jako ciało stałe [krążek biały, osobno stojący]; zatem roztwór jest uboższy o pół równoważnika [$3\frac{1}{2}$ par krążków czarnych i białych zamiast 4]”.

To samo występuje na anodzie: zmiany stężenia przy obu elektrodach są jednakowe.

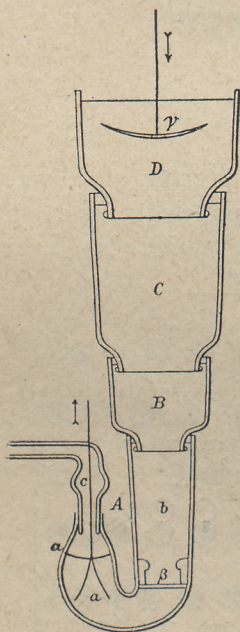
Rys. 25 zrobiono w założeniu, że prędkość katjonów jest dwa razy większa od prędkości anjonów. Strona katodowa zyskała $\frac{2}{3}$ równoważnika katjonu, strona anodowa — $\frac{1}{3}$ równoważnika anjonu. Ponieważ i tu i tam wydzielilo się po całym równoważniku odpowiedniego jonu, przeto stężenie przy katodzie zamalało o $\frac{1}{3}$, a przy anodzie o $\frac{2}{3}$ równoważnika związku. Stosunek zmian stężenia przy elektrodach jest więc odwrotny względem stosunku prędkości dążących ku nim jonów.

Aby znaleźć te stosunki, Hittorf użył do elektrolizy przyrządu, złożonego z kilku stożkowatych naczyń szklanych, ustawionych jedno na drugim (rys. 26); ciecze, zawarte w tych naczyniach, były oddzielone od siebie przegrodami z porowatej glinki lub kieszki zwierzęcej; po przepuszczeniu prądu przyrząd można było rozebrać i zbadać oddzielnie zmiany stężenia przy anodzie (D) i katodzie (A). Tą metodą zmierzono stosunki ruchliwości jonów dla szeregu różnych elektrolitów. Naogół ruchliwość jonów ujemnych okazała się większa, niż jonów dodatnich.

Myśl Hittorfa, rozwinął dalej Fryderyk Kohlrausch (1840—1910), autor szeroko rozpowszechnionego „Podręcznika fizyki praktycznej” (16 wydań).

Pod wpływem napięcia na elektrodach jony poruszają się wbrew tarciu o ciecz z prędkościami proporcjonalnymi do napięcia i do ich ruchliwości; przytem unoszą z sobą naboje elektryczne. Ilość naboju, przeniesiona przez dany jon w jednostkę czasu, jest niezależna od tego, w skład jakiego elektrolitu jon wchodzi, a zależy tylko od napięcia, od ruchliwości jonu i od ilości jonów cząsteczkowych w jednostce objętości, czyli od stężenia roztworu. Każdemu jonowi można więc przypisać pewne „przewodnictwo drobinowe”, a przewodnictwo roztworu jakiegokolwiek elektrolitu składa się z sumy iloczynów ruchliwości jego jonów przez ich stężenie.

Dla sprawdzenia tego prawa Kohlrausch przeprowadził pomiary przewodnictwa bardzo licznych elektrolitów o różnych stężeniach. Okazało się przytem, że doświadczenie odpowiada teorii, t. j.



Rys. 26.

Przyrząd Hittorfa.

że przewodnictwa drobinowe mają wartość określoną i niezmienną tylko wtedy, gdy rozcieńczenie jest bardzo znaczne; poczynając od pewnego stężenia, przewodnictwa zaczynają maleć. Jeśli elektrolitem jest ciecz (np. kwas siarkowy), to przy zupełnem stężeniu, czyli zupełnem uwolnieniu od wody, przewodnictwo drobinowe stanowi drobny zaledwie ułamek przewodnictwa w dużych rozrzedzeniach. Te wyniki stały się niebawem punktem wyjścia nowych pomysłów teoretycznych, stanowiących podstawę dzisiejszych poglądów na mechanizm rozkładu elektrolitycznego.

Prace nad własnościami fizyko-chemicznymi roztworów doprowadziły do ustalenia trzech bardzo prostych i ogólnych praw: ciśnienie osmotyczne (Pfeffer, 1877), obniżenie temperatury krzepnięcia (Raoult, 1883) i podniesienie temperatury wrzenia roztworów (van t'Hoff, 1886) mają wartości jednakowe dla roztworów różnych związków w jednym i tym samym rozpuszczalniku, jeśli roztwory te mają to samo stężenie drobinowe, to znaczy, jeśli jednostka objętości roztworu zawiera tę samą liczbę rozpuszczonych drobin. Otóż roztwory elektrolitów wykazują odstępstwo od tych praw; wszystkie 3 działania występują w nich silniej i to w stosunku tem większym, im roztwór jest bardziej rozcieńczony; przy wielkiem rozcieńczeniu stosunek ten zbliża się do liczby 2.

Obie te właściwości roztworów elektrolitycznych powiązał Arrhenius w swej teorii przewodnictwa elektrolitycznego.

SVANTE ARRHENIUS (ur. 1859), szwedzki fizyko-chemik, prócz prac nad elektrolizą, znany z badań nad fizyką atmosfery i zjawiskami kosmicznymi. Wypowiedział hipotezę t. zw. panspermji; według niej zarodki organizmów mogą przenosić się z jednej planety na drugą, poruszane ciśnieniem światła. Napisał „Fizykę kosmiczną” oraz popularne dzieło „O powstawaniu światów”, przełożone między innymi na język polski.

Według Arrheniusa, drobina elektrolitu ulega w stanie roztworu dyssocjacji elektrolitycznej, czyli rozszczepieniu na dwa jony, naelektryzowane znakami odwrotnymi. Naogół dyssocjuje tylko część drobin, tem większa, im mniejsze jest stężenie roztworu; dopiero w roztworach bardzo rozcieńczonych wszystkie drobin są zdyssocjowane. Na ciśnienie osmotyczne oraz na temperaturę zmiany fazy jony wpływają tak samo, jak całkowite drobin; dlatego roztwór rozcieńczony elektrolitu zachowuje się, jakgdyby miał stężenie dwa razy większe od tego, jakie odpowiada składowi chemicznemu niezdyssocjowanego elektrolitu. Teoria dyssocjacji odpowiada na pytanie, które napróżno starali się rozwiązać Grotthuss, Davy i inni, skąd w roz-

tworze biorą się naelektryzowane jony; wyjaśnia również wyniki pomiarów Kohlrauscha. Pomiary przewodnictwa roztworów elektrolitycznych stały się najlepszą metodą mierzenia stopnia dysocjacji, czyli stosunku liczby drobin zdysocjowanych do liczby całkowitej drobin elektrolitu w roztworze.

Teorię Arrheniusa rozwinęli dwaj znakomici fizyko-chemicy: Niemiec Wilhelm Ostwald (ur. 1853) i holender van t'Hoff (1851—1911).

Badania doświadczalne nad elektrycznością. (c. d.)

SERJA XI (r. 1838).

XVIII. O indukcji.

1. Indukcja przez działanie cząstek przyległych.

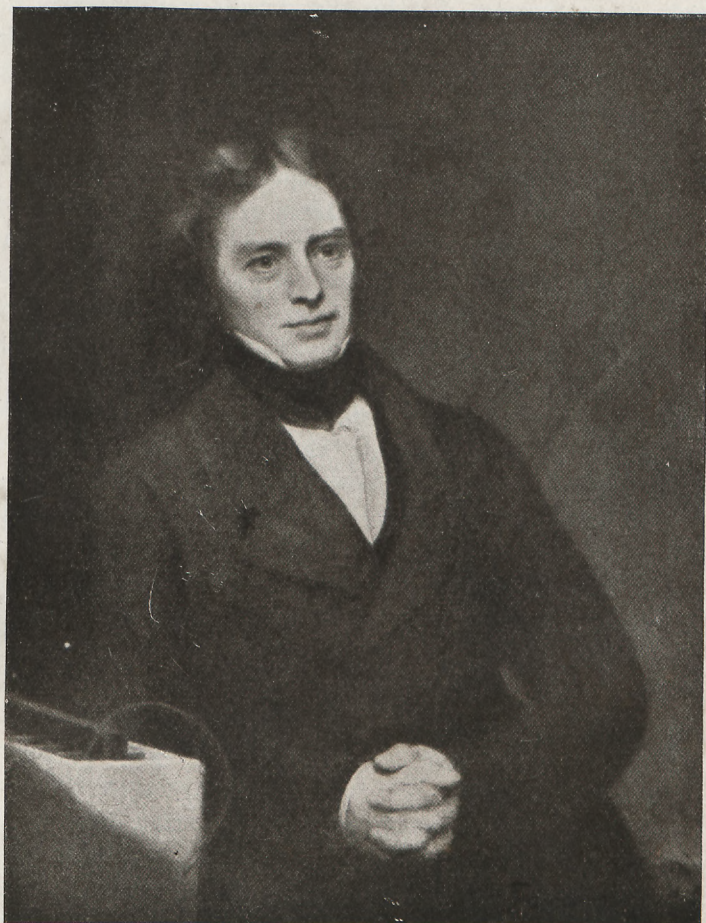
1161. Nauka o elektryczności znajduje się obecnie w tym stanie, w którym każdy z jej działów wymaga zbadania doświadczalnego, nie tylko w celu odkrycia nowych zjawisk, ale, co jest rzeczą o wiele ważniejszą, aby udoskonalić środki wywoływania już znanych i, co za tem idzie, aby ściślej określić ostateczne zasady działania tej najniezwyklejszej i najogólniejszej z sił przyrody. Dla fizyków, którzy prowadzą badania gorliwie ale i ostrożnie, kojarzą doświadczenie z analogją, nie ufają swemu zgóry powziętemu zdaniu, polegają bardziej na faktach, niż na teoriach, nie uogólniają zbyt pośpiesznie i, przedewszystkiem, są gotowi do sprawdzenia swych poglądów na każdym kroku zapomocą rozważań i doświadczeń¹⁾, dla takich fizyków żadna inna gałąź nauk przyrodniczych nie może dostarczyć piękniejszego i wydatniejszego pola do odkryć...

1162. Pomiedzy wielorakimi działaniami, jakie przyjęto rozróżniać w elektryczności, niema chyba ani jednego, które pod względem doniosłości możnaby postawić wyżej lub bodaj narówni z tak zwaną indukcją...

1164. Gdy odkryłem fakt powszechny, że elektrolity, które dają się łatwo rozkładać w stanie ciekłym, w stanie stałym opierają się temu całkowicie, zdawało mi się, że znalazłem drogę, wiodącą do wyjaśnienia istoty działania indukcyjnego i do podporządkowania jednemu prawu zjawisk różnorodnych. Przypuśćmy, że elektrolitem jest woda. Jeżeli obłożyć płytkę z lodu po obu stronach folją platynową i połączyć te okładki z trwałem źródłem obu elektryczności, to lód zostanie nabity podobnie do butelki lejdejskiej. Jest to zwy-

¹⁾ Świetna charakterystyka własnej umysłowości autora.

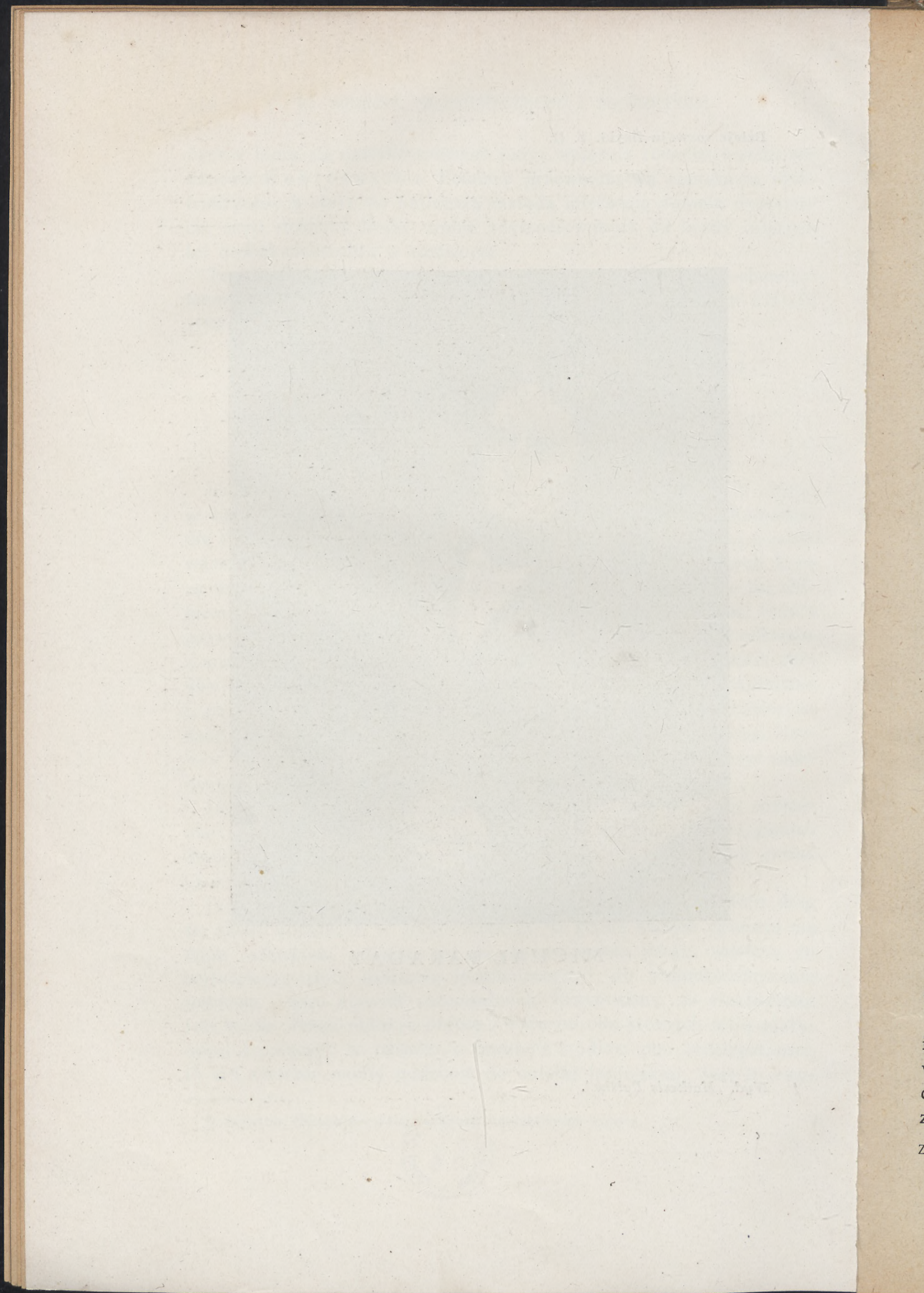
Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



MICHAŁ FARADAY

Wyd. „Mathesis Polska”.





kła indukcja i żaden prąd przy tem nie przepływa. Gdy lód stopić, indukcja zmniejsza się do pewnego stopnia, gdyż prąd może już przechodzić; ale przejście prądu jest zależne od szczególnego układu drobin w związku z przechodzeniem części składowych elektrolitu w dwóch odwrotnych kierunkach, a stopień rozbrojenia jest ściśle proporcjonalny do ilości wydzielonych części składowych. Czy nabój okładek metalowych jest wytwarzany przez silną maszynę elektryczną, dużą i mocną baterję Volty, czy też przez jedną tylko parę płyt, nie czyni to żadnej różnicy w istocie przebiegu, lecz tylko w jego stopniu. We wszystkich wypadkach występuje zwykła indukcja, gdy elektrolit jest stały, a rozkład chemiczny, gdy jest ciekły... Ponieważ zatem indukcja zdaje się być w elektrolizie pierwszym krokiem, a rozkład drugim (przyczem oddzielenie tych faz przez wytworzenie stanu stałego lub ciekłego leży w naszej mocy); ponieważ indukcja ta jest tego samego rodzaju, co wywołana środkami zwykłymi w powietrzu, szkłe, wosku lub innych substancjach; ponieważ wreszcie cały proces w elektrolizie zdaje się polegać na działaniu drobin, wprowadzonych w stan szczególny czyli spolaryzowany, — więc doszedłem do przypuszczenia, że i sama zwykła indukcja jest, bądź co bądź, działaniem cząsteczek przyległych, i że działanie elektryczne na odległość (t. j. zwykle działanie indukcyjne) nie odbywa się nigdy inaczej, jak przez wpływ pośredniczący substancji otaczającej.

1165. Moje poważanie dla Aepinusa'a, Cavendish'a, Poisson'a i innych znakomitych mężów, których wszystkie teorie, jak mi się wydaje, uważają indukcję za działanie na odległość i wzdłuż linii prostych, długo powstrzymywało mnie od przyjęcia wymienionych powyżej zapatrywań...

1167. Jeśli indukcja polega na działaniu cząsteczek przyległych i jest pierwszą fazą rozkładu elektrolitycznego, to wydaje się usprawiedliwionem oczekiwanie, iż pomiędzy indukcją a różnemi substancjami, przez które się ona odbywa, istnieje jakiś związek szczególny, coś w rodzaju indukcji właściwej dla różnych ciał; jeśliby tak było, to zależność indukcji od cząsteczek ciała zostałaby dowiedziona bezsprzecznie...

1168. Zupełne niepowodzenie wszelkich moich starań wykazania istnienia elektryczności, niezwiązanej z materją, przez nabicie niezawisłe materji siłą dodatnią albo ujemną — pierwsze skłoniło mnie do uważania indukcji za działanie cząsteczek ciała, z których każda zawiera o bie siły w ściśle równych ilościach. Z tego i z innych po-

wodów pragnę przytoczyć najpierw uwagi o bezwzględnym naboju materji... aby mogły służyć za dowody i argumenty na korzyść mego mniemania, że indukcja elektryczna jest działaniem przylegających cząsteczek ośrodka izolującego, czyli dielektryku¹⁾.

2. O bezwzględnym naboju materji.

1169. Czy materja, przewodząca czy nieprzewodząca, może być nabita, chociażby w stopniu najsłabszym, jedną z sił elektrycznych²⁾, bez nabicia drugą, czy to w stanie dostrzegalnym, czy też ukrytym?

1170. Piękne doświadczenia Coulomb'a, stwierdzające... pozostawanie całej elektryczności na powierzchni przewodników, właściwie zrozumiane, wystarczają już, aby dowieść, że przewodniki nie mogą być nabite w całej swej masie...

1171. W stosunku do izolatorów lub nieprzewodników wniosek wydaje się początkowo nie tak jasnym. Dają się one łatwo elektryzować w całej masie, zarówno przez zetknięcie, jak i przez wzbudzenie; jeśli jednak bliżej rozpatrzeć taki wypadek, okazuje się, że jest to wypadek indukcji, a nie nabicia bezwzględnego...

1172. Dobrze oczyszczony olejek terpentynowy, który, jak się przekonałem, jest w większości wypadków wybornym ciekłym izolatorem, umieszczono w naczyniu metalowem; po odizolowaniu starałem się naelektryzować jego cząsteczki, to przez zetknięcie metalu z machiną elektryczną, to przez zanurzanie drutu w terpentynie. Lecz, w jakikolwiek sposób udzielałem naboju, przyrząd ten nie zatrzymywał nigdy elektryczności jednego rodzaju, za wyjątkiem zewnętrznej powierzchni metalu, gdzie znajdowała się tylko dzięki działaniu indukcyjnemu otaczających przewodników poprzez powietrze. Gdy olejek terpentynowy zawarto w naczyniu szklanem, to wydawało się zrazu, że przyjmuje on bezwzględny nabój elektryczności od drutu; wkrótce jednak okazało się, że była to zwykła indukcja łącznie poprzez ciecz, szkło i otaczające powietrze.

1173. Z powietrzem wykonywałem te doświadczenia na wielką skalę. Kazałem zbudować z lekkich ram drewnianych sześciąt o krawędziach 12 stóp długości, obciągnąć go wzdłuż i wszerz drutami miedzianymi tak, że boki stanowiły wielką sieć, następnie okleić

¹⁾ Używam wyrazu dielektryk dla wyrażenia własności substancji, poprzez którą działają siły elektryczne. — Grudz. 1838. (Przyp. Aut.).

²⁾ Autor często używa wyrazu „siła elektryczna” w znaczeniu naboju elektrycznego.

szczelnie papierem i obłożyć wreszcie paskami cynofolji we wszystkich kierunkach, tak, że całość posiadała dobre połączenie metalowe i wszędzie przedstawiała swobodny przewodnik. Ta kamera została odizolowana w sali wykładowej Royal Institution...

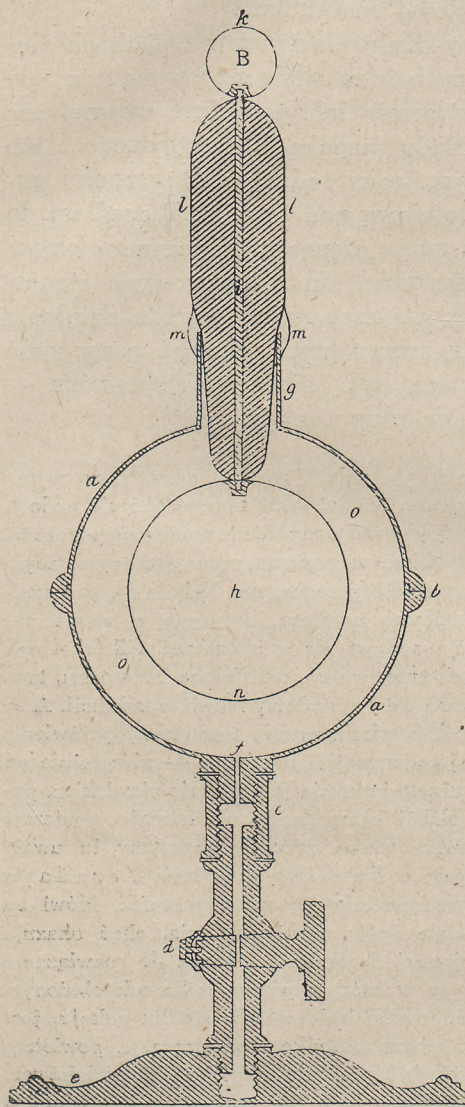
1174. Wstawiałem do sześcianu czuły elektrometr o listkach złota, a sześcian nabijałem kilka razy bardzo silnie z z e w n ą t r z; ale ani podczas, ani po nabiciu elektrometr lub powietrze wewnętrzne nie wykazywało najmniejszego śladu naboju bezwzględego... lub też naboju indukcyjnego, w którym jeden rodzaj elektryczności posiadałby jakąkolwiek przewagę ilościową nad drugim. Wszedłem do wnętrza sześcianu i pozostawałem tam z płonącymi świecami, elektrometrami i wszelkimi innymi przyrządami do rozpoznawania stanów elektrycznych, nie mogłem jednak dostrzec najmniejszego działania na nie, ani żadnych innych oznak szczególnych, chociaż przez cały ten czas zewnętrzna strona sześcianu była silnie elektryzowana — z każdej jego części wydobywały się iskry i miotelki...

[Dla zrozumienia wywodów Faradaya należy mieć w pamięci, że wyraz „indukcja” ma dla niego znaczenie szersze, niż to, jakie mu się obecnie nadaje. Każdy pojawiający się nabój elektryczny musi wzbudzać polaryzację otaczającego izolatora, a na każdym przewodniku, umieszczonym w spolaryzowanym izolatorze, musi powstać nowy nabój o znaku przeciwnym. Naboję na przewodnikach są więc tylko swobodnymi końcami izolatora, będącego w stanie napięcia, czyli spolaryzowanego. Indukcja odbywa się w izolatorze. Gdziekolwiek spotykamy dwa równe naboję o znakach przeciwnych, oddzielone izolatorem, tam, zgodnie ze sposobem wyrażania się Faradaya, możemy mówić o indukcji. A że każdemu pojawiającemu się nabojowi dodatniemu zawsze towarzyszy pojawienie się równego mu co do wielkości naboju ujemnego i naodwrot — niezależnie od sposobu, w jaki naboję wzbudzamy — przeto indukcja jest istotnie zjawiskiem powszechnem, ogólnem i zasadniczem. Nabój bezwzględny nie istnieje, ponieważ suma nabojów wzbudzonych jest zawsze równa zeru. Przytoczymy tu uwagi Tyndalla, zaczerpnięte z książki jego o Faradaju: „Pisma Faradaya o indukcji i przewodnictwie nie zawsze posiadają jasne znaczenie... Mówi on wciąż np. o niemożliwości nabicia ciała jedną elektrycznością, choć okazuje się, iż ta niemożliwość nie jest bynajmniej dowiedziona. Klucz do rozwiązania tej trudności jest następujący: widzi on w każdym przewodniku odosobnionym okładkę wewnętrzną butelki lejdejskiej. Kula, izolowana w środku pokoju, jest dla niego takim przyrządem; ściany tworzą okładkę zewnętrzną, a powietrze między nimi jest izolatorem, poprzez który działa nabój za pośrednictwem indukcji. Bez tego oddziaływania ścian na kulę nie możnaby jej, zdaniem Faradaya, nabicić elektrycznością, podobnie jak nie można tego uczynić z butelką lejdejską, której odjęto okładkę zewnętrzną. Odległość jest dla niego bez znaczenia. Jego zdolność uogólniania pozwala na obchodzenie się bez pojęcia „wielkości”; i choćby rozbić ściany pokoju, chociażby zniweczyć samą ziemię, to jeszcze słońce i planety uznałby on za okładki zewnętrzne swojej butelki”].

3. Elektrometr i przyrząd indukcyjny.

Przyrządem do mierzenia naboju (elektrometrem) była waga skręceń Coulomba; kulkę ruchomą doprowadzano zawsze do tego samego położenia; po-

trzebne do tego skreślenie nici, które odczytywano na kole górnem, było miarą siły odpychania przy niezmiennem oddaleniu obu kulek (30°). To pozwalało unikać błędów, pochodzących z drobnych nieprawidłowości w kształcie i własnościach przyrządu.



Rys. 27.

Przyrząd do mierzenia indukcji właściwej.

cała siła elektryczna. Choć największa część tej indukcji odby-

1188. Przyrząd indukcyjny. Przyrząd użyty składał się głównie z dwóch kul metalowych o nierównych średnicach, z których mniejsza była umieszczona współśrodkowo wewnątrz większej; poprzez dzielącą je przestrzeń miała się odbywać indukcja. Rys. 27 pokazuje przyrząd w skali 1:3; *a, a* są to dwie połowy kuli mosiężnej, zamkniętej hermetycznie przy *b*, jak półkule magdeburskie, ... *g* jest tuleją mosiężną, przez którą jest przesunięta podpora szellakowa kuli wewnętrznej, wraz z jej prętem; *h* jest kulą wewnętrzną, również z mosiądzu; jest ona naśrubowana na pręt *i*, zakończony guzikiem mosiężnym *B*...

1195. Przyrząd opisany jest oczywiście butelką lejdejską, ma tę jednak zaletę, że można dowolnie zmieniać ośrodek dielektryczny, czyli izolujący. Kule *h* i *B* wraz z drutem łączącym *i* tworzą przewodnik nabity, na którego powierzchni utrzymuje się, dzięki indukcji,

wa się pomiędzy kulą h i kulą otaczającą aa , to jednak część indukcji jest wywierana przez drut i oraz kulę B z ich powierzchniami otaczające przewodniki zewnętrzne. Ale, ponieważ pod tym względem nic się nie zmienia, więc wszystkie różnice, jakie przyrząd wykaże, jeśli w oo zmieniać ośrodek, będą pochodziły od tej zmiany... Przypuszczałem, że te różnice, o ile istnieją, wystąpiłyby najwyraźniej, gdyby mieć dwa przyrządy w rodzaju opisanego, podobne do siebie pod każdym względem; należałoby napełnić je różnymi ciałami izolującymi, jeden z nich nabić, następnie, zmierzwszy nabój, rozdzielić go pomiędzy oba przyrządy i obserwować stan ostateczny obu. Gdyby różne ciała izolujące istotnie posiadały różnice właściwe w zdolności indukcyjnej, to musiałyby się to, jak miemam, dać wykazać zapomocą podobnego postępowania.

1196. Aby wyłuszczyć, jakie środki ostrożności są konieczne przy użyciu tych przyrządów, opiszę doświadczenia, przedsięwzięte w celu stwierdzenia ich równości w wypadku, gdyby oba zawierały zwyczajne powietrze. Dla odróżnienia będę je nazywał przyrządem I i II...

1198. Nabija się jeden z przyrządów indukcyjnych, np. I, zapomocą butelki lejdejskiej... Kulę nieruchomą (elektrometru) przytyka się do wierzchołka k kulki B (rys. 27), umieszcza w elektrometrze i mierzy siłę odpychania (przy odległości 30°). Następnie znów dotyka się przyrządu I kulą elektrometru i powtarza się pomiar. Teraz łączy się z sobą przyrządy I i II, aby podzielić pomiędzy nie nabój. Wówczas mierzy się siłę każdego z nich przez przyłożenie kulki elektrometru, jak poprzednio, i zapisuje się wyniki... Jeśli naboje, przepołowione w I i II, są sobie równe i razem równe całkowitemu naboju przed podziałem, to można uważać za stwierdzone, że oba przyrządy są równe sobie co do siły i zdadne do porównywania różnych dielektryków...

1199. Przyrządy I i II muszą być zawsze ustawiane na substancji doskonale przewodzącej...

5. Indukcja właściwa, czyli zdolność indukcyjna właściwa¹⁾.

1252. Przechodzę teraz do zbadania wielkiego zagadnienia z *d o l*ności indukcyjnej właściwej, mianowicie do zbadania, czy istotnie różne ciała dielektryczne wywierają wpływ na stopień odbywającej się naskroś nich indukcji...

¹⁾ Stała dielektryczna.

1256. Najpierw porównywano szellak i powietrze. — W tym celu wstawiano w dolną półkulę jednego z przyrządów indukcyjnych (1188) grubą, półkulistą czarkę z szellaku tak, że prawie wypełniała dolną część przestrzeni oo, rys. 27). Następnie nabito i podzielono nabój w sposób opisany powyżej (1198), używając przyrządu II do przyjęcia naboju początkowego...

1257. Półkulę z szellaku wstawiono do przyrządu I, a w przyrządzie II pozostawiono powietrze. Wyniki jednego z doświadczeń, w którym nabój przyrządu z powietrzem został udzielony przyrządowi, zawierającemu szellak, były następujące:

Przyrząd I, szellak. Przyrząd II, powietrze.

O° — — — — — — — — — —
 — — — — — — — — — — 304°
 — — — — — — — — — — 297°

Nabój podzielono:

113° — — — — — — — — — —
 — — — — — — — — — — 121°
 O° — — — — — — — — — — po rozbrojeniu.
 — — — — — — — — — — 7° po rozbrojeniu.

1258. Tutaj można uważać 297° — 7°, czyli 290° jako nabój przyrządu II, podlegający podziałowi (gdzie 7° jest działaniem stałym pręta szellakowego), czego połowa wynosi 145°. Przyrząd z szellakiem wykazał 113° jako siłę, czyli napięcie, osiągnięte po podziale. Przyrząd II z powietrzem wykazał 121° — 7°, czyli 114°, jako to, co zatrzymał z naboju 290°, podlegającego podziałowi. Te dwie liczby powinny być jednakowe i są też prawie takie, dalekie od przekroczenia granicy błędów obserwacji. Ale liczby te różnią się znacznie od 145°, czyli od siły, jakąby posiadała połowa naboju, gdyby przyrząd I zawierał był powietrze zamiast szellaku; jest rzeczą jasną, że, gdy wskutek podziału indukcja poprzez powietrze straciła na sile 176°, indukcja poprzez szellak zyskała zaledwie 113°.

1259. Jeśli przyjąć, że ta różnica zależy wyłącznie od większej łatwości, z jaką szellak w porównaniu z powietrzem przepuszcza, czy też sprawia rozchodzenie się indukcji poprzez swą masę, to owe zdolności indukowania elektrycznego miałyby się odwrotnie, jak powyżej przytoczony zysk i strata, i o ile zdolność przyrządu z powietrzem przyjmiemy za jedność, to zdolność przyrządu z szellakiem byłaby $\frac{176}{113}$ czy 1,55.

1260. Wartość tej nadzwyczajnej różnicy była tak nieoczekiwana, że musiała wzbudzić bardzo silne podejrzenie co do dokładności doświadczenia, choć rozbrojenie zupełne przyrządu I po podziale wskazywało, że owe 113° łatwo zostały pobrane i łatwo oddane. Było rzeczą jasną, że, o ileby różnica ta istniała rzeczywiście, to musiałaby wywołać odpowiednie działanie i w odwrotnym porządku, t. j. jeśli zmienić indukcję poprzez szellak na indukcję poprzez powietrze, to siła czyli napięcie całości musi wzrosnąć. Nabito zatem najpierw przyrząd I, a siłę jego podzielono z przyrządem II. Wyniki były następujące:

Przyrząd I, szellak.	Przyrząd II, powietrze.
----------------------	-------------------------

— — — — — — — —	O ⁰
215° — — — — — — — —	
204° — — — — — — — —	

Nabój podzielono:

118° — — — — — — — —	
— — — — — — — —	118°
— — — — — — — —	O po rozbrojeniu.
O — — — — — — — —	po rozbrojeniu.

1261. Tutaj największy nabój, podlegający podziałowi, musiał być 204° . Przyrządy I i II dały 118° jako swe siły, obie więc wynosiły więcej, niż połowa siły pierwotnej, czyli 102° , podczas gdy w wypadku poprzednim wynosiły mniej. Przyrząd I z szellakiem stracił tylko 86° , a mimo to oddał 118° przyrządowi II z powietrzem; szellak zatem przewyższa znacznie powietrze. Zdolność indukcyjna przyrządu I z szellakiem ma się do zdolności przyrządu II z powietrzem, jak 1,37 do 1.

Przyczyna różnic pomiędzy obu wynikami tkwi, według autora, w rozpraszaniu się naboju elektrycznego, widocznym z dwóch pierwszych liczb każdego pomiaru; wskutek tego napięcie w pierwszym wypadku spadło silniej, a w drugim podniosło się mniej ponad połowę, niż gdyby nabój pozostał nieuszczerpionym. Po obliczeniu poprawek znaleziono wartości: 1,50 i 1,47. Druga serja doświadczeń po tych samych poprawkach dała: 1,55 i 1,49. Średnia ze wszystkich pomiarów wynosi 1,50.

1169. Z wykonanych przezemnie doświadczeń i z ich niezmiennych wyników nie mogę wyprowadzić innego wniosku, jak ten, że szellak posiada zdolność indukcyjną właściwą. Starałem

się kontrolować doświadczenia wszelkimi sposobami i, jeśli nie usunąć, to przynajmniej ocenić każde źródło błędów...

Zmiana indukcji zachodziła tylko w dolnej części, wypełnionej szellakiem, gdyby i górne półkule były przedzielone izolatorem, to wartość zmierzona indukcji właściwej szellaku wynosiłaby koło 2 w stosunku do powietrza; jeśli uwzględnić, że drut i kula *B* też nie biorą udziału w zmianie indukcji, wartość tę należałoby jeszcze podwyższyć.

Następują badania nad innymi izolatorami; dla szkła wypada, jako wynik ostateczny, 1,76, dla siarki — 2,24. Pomiary z terpentyną, naftą, dały wyniki niepewne, ale wskazujące prawdopodobną ich przewagę nad powietrzem. Przy napełnieniu przyrządu powietrzem zgęszczonem lub rozrzedzonem oraz różnemi gazami nie dało się dostrzec żadnej wyraźnej różnicy¹⁾.

[Pojęcia naboju, siły, napięcia nie były pierwotnie wyraźnie odróżniane; raczej wyczuwano, niż rozumiano ich różnice, i długi czas miał upłynąć, zanim doszły do dzisiejszego stopnia jasności i ścisłości. Prace dawnych autorów wykazują wielką chwiejność pojęć, a przynajmniej terminologii, bardzo utrudniającą ich zrozumienie. To, co *F a r a d a y* mierzył swym elektrometrem, nazywa siłą, działaniem, napięciem; ostatnia nazwa zbliża się do terminologii dzisiejszej. Pomiar *F a r a d a y*'a odbywał się w sposób następujący: po naelektryzowaniu ruchomej kulki wagi skręceń (elektrometru) przez zetknięcie z butelką lejdejską, elektryzował tym samym znakiem wewnętrzną kulę swego kondensatora (przyrządu indukcyjnego), poczem dotykał guzika *B* kulką nieruchomą wagi. Ponieważ pojemność kulki była mała w porównaniu z pojemnością przyrządu, przeto nabój, jaki zabierała z sobą, był proporcjonalny do potencjału (napięcia) przewodnika. Kąt, o jaki skręcano nić wagi, aby kulkę ruchomą doprowadzić do określonej, stałej odległości od kulki nieruchomej, był miarą odpychania wzajemnego obu kulek, był więc proporcjonalny do potencjału kuli wewnętrznej. Liczby, podane w tekście, oznaczają właśnie kąty skręcenia, są więc miarą potencjału. *F a r a d a y* nie posiadał wykształcenia matematycznego, ale niezwykła intuicja często mu je zastępowała, wskazując zawsze trafne ujęcie zagadnienia. I w danym wypadku, posługując się bystrą przenikliwością, doszedł do sposobu użytkowania pomiarów, zgodnego z tem, co daje rozumowanie matematyczne.

Jeśli przez *e* oznaczmy nabój całkowity przyrządu II z powietrzem, przez *C* jego pojemność, a przez *V*₀ napięcie, wymierzone zapomocą elektrometru, to $e = C \cdot V_0$.

Jeśli stosunek pojemności obu przyrządów oznaczmy literą *K*, to pojemność przyrządu I będzie *K**C*; po połączeniu oba przyrządy przybiorą jeden i ten sam potencjał *V*; nabój *e* podzieli się pomiędzy oba, a ponieważ wspólna ich pojemność będzie $C + KC = C(K + 1)$, więc dla *e* mamy dwie wartości:

$$e = CV_0 = C(K + 1)V$$

¹⁾ Wyniki pomiarów są wszystkie mniejsze od wartości, znalezionych metodami ulepszonemi; tak np. dla szellaku znaleziono 3,1, dla szkła około 5,6, dla siarki 3,7, dla terpentyny i nafty po 2,2. Różne gazy, badane najpierw przez *B o l t z m a n n*'a, mają stałe dielektryczne rozmaite, ale różniące się od stałej dla próżni rzadko więcej, niż o 0,001; nadwyżki okazały się proporcjonalne do ich gęstości.

Skąd

$$K = \frac{V_0 - V}{V}$$

Faraday oblicza istotnie tę wielkość, gdyż bierze:

$$V_0 - V = 290^\circ - 114^\circ = 176^\circ \quad \text{a} \quad V = 113^\circ.$$

O ile nabój całkowity zostanie udzielony przyrządowi z szellakiem, to otrzymamy wzór analogiczny:

$$K = \frac{V}{V_0 - V}$$

odpowiadający rozumowaniu Faradaya w dalszym tekście].

1295. Istota indukcji zdaje się zatem polegać na działaniu cząstek sąsiednich, za pośrednictwem których siła elektryczna, rodząca się lub pojawiająca w jednym miejscu, przenosi się i podtrzymuje aż na pewną odległość, gdzie objawia się też jako siła, o takiej samej wartości, lecz o kierunku i dążeniach odwrotnych (1164)...

1297. Indukcji, która działa, jak można przypuścić, wprost wzdłuż linii indukcji pomiędzy dwiema naelektryzowanymi i przewodzącymi powierzchniami granicznymi, towarzyszy siła boczna czyli poprzeczna, równoważna rozpieraniu się lub odpychaniu linii reprezentujących; mówiąc inaczej: sile przyciągania, działającej pomiędzy cząsteczkami dielektryku w kierunku indukcji, dowarzysty siła odpychania lub rozbieżności w kierunku poprzecznym (1304).

1298. Indukcja polega, jak się zdaje, na pewnym stanie polaryzacji cząsteczek, w który wprowadza cząsteczki ciało naelektryzowane, wzbudzające działanie; w cząsteczkach powstają przytem punkty lub części dodatnie i ujemne, rozłożone symetrycznie względem siebie i względem powierzchni indukujących. Ten stan musi być stanem wymuszonym, gdyż powstaje i utrzymuje się tylko pod działaniem siły i powraca do stanu normalnego, czyli do stanu spoczynku, gdy tylko siła zostanie usunięta...

1304. Nazw linii siły indukcyjnej i krzywych linii sił używałem tylko w znaczeniu ogólnem, tak zupełnie, jak się mówi o liniach siły magnetycznej. Linje te są urojone, a siła w którejkolwiek ich części jest zatem wypadkową sił składowych, ponieważ każda cząsteczka jest związana z wszystkimi innymi cząsteczkami we wszystkich kierunkach zapomocą napięć i oddziaływań cząsteczek przylegających. Siła poprzeczna jest tym samym związkiem, rozpatrywanym w kierunku ukośnym względem linii indukcji, i na razie nic więcej przez tę nazwę nie rozumiem. Co się

tyczy nazwy polaryzacji, to rozumiem przez nią narazie też tylko taki rozkład siły, przez który jedna i ta sama cząsteczka otrzymuje władze odwrotne w różnych swych punktach...

Stała dielektryczna.

Pomiarów stałej dielektrycznej dokonywano bardzo dużo, szczególnie w ostatnich kilkunastu latach, kiedy zastosowano do nich metody drgań elektrycznych, opracowane w radiotelegrafii. Badania zależności od temperatury, od budowy chemicznej, od domieszek, dostarczyły cennych danych, dotyczących budowy drobin. W badaniach tych nie brak nazwisk uczonych polskich: M. Jeżewski (1924) pierwszy wykazał wpływ pola magnetycznego na stałą dielektryczną; M. Wolfke (1926), mierząc stałą dielektryczną ciekłego helu, uzyskał pierwszą wskazówkę, że ciekły hel istnieje w dwóch odmianach alotropowych (ob. też o polaryzacji elektr. w rozdz. VIII).

Badania doświadczalne nad elektrycznością. (c. d.)

SERJA XX (r. 1845).

O nowem działaniu magnetycznem i o stanie magnetycznym wszelkiej materji.

Becquerel w r. 1827 zauważył, że igła drewniana w pobliżu silnego magnesu ustawia się poprzecznie; podobnie zachowują się niektóre inne ciała; Becquerel tłumaczy to tworzeniem się biegunów nie na końcach, lecz na bocznych powierzchniach igły.

§ 1.

2245. Zjawiska, które mam opisać, wymagają przyrządów o działaniu silnem i dającym się z łatwością kierować. Oba te warunki są zapewnione przez użycie elektromagnesów...

Ciała badane były zawieszane na pasku papieru, przymocowanym do nitki skręconej z jedwabiu.

2252. Będę musiał tak często wspominać o dwóch głównych położeniach w polu magnetycznem, że, dla uniknięcia omówień, pozwolę sobie wprowadzić parę nazw. Jedno z tych położen jest od bieguna do bieguna, czyli wzdłuż linii siły magnetycznej; nazwę je kierunkiem osiowym. Drugie położenie jest prostopadłe do pierwszego, wpoprzek linii siły; ze względu na położenie względem biegunów, będę je nazywał równikowem...

§ 2.

Działanie magnesu na szkło ołowiowe.

2253. Pręcik z ciężkiego szkła, zawierającego ołów... 2 cale długi, a 0,5 cala gruby i szeroki, został zawieszony w środku pomiędzy biegunami i pozostawiony sobie, dopóki nie minęły skutki skręcenia nici. Wtedy pobudzono magnes do działania, łącząc go z baterją woltaiczną: pręcik natychmiast poruszył się i obrócił około punktu zawieszenia, przechodząc do położenia poprzecznego względem linii siły, i po kilku wahaniciach zatrzymał się w tem położeniu. Wyprowadzony z niego ręką, powracał do niego za każdym razem.

2254. Każdy z końców pręcika odchylał się to na tę, to na drugą stronę. Decydowało o tem poprostu pochylenie pręcika w jedną lub drugą stronę względem linii osiowej na początku doświadczenia... Pręcik przechodzi po najkrótszej drodze do położenia równikowego...

2259. Jeśli pręcik umieścić tak, że punkt jego zawieszenia, leżąc na linii osiowej, nie jest jednakowo odległy od biegunów, lecz bliżej jednego z nich, magnetyzm znów zmusza go do zajęcia położenia, prostopadłego względem linii sił... Ale jednocześnie występuje inne działanie, gdyż w chwili wytwarzania połączenia elektrycznego [z baterją Volty], środek ciężkości pręcika odchyła się od bieguna i pozostaje odepchnięty od niego, dopóki [elektro] magnes jest wzbudzony; gdy usuwamy magnetyzm, pręcik powraca do miejsca, jakie zajmuje wskutek ciężkości.

2263. Zamiast dwóch biegunów magnetycznych można użyć jednego i to w położeniu poziomem lub pionowem. Wyniki są w doskonałej zgodzie z dotychczas przytoczonymi...

2264. Aby osiągnąć zjawisko wskazywania kierunku wpoprzek linii magnetycznych, kształt szkła ołowiowego musi być podłużny; sześciąt lub odłamek mniej więcej okrągły nie będzie wskazywał, kawałek podłużny będzie. Dwa lub trzy kawałki okrągłe lub sześciątne, umieszczone obok siebie na papierowej tacce, tworzą zespół wydłużony i również będą wskazywały.

2265. Każda część jednak jest odpychana; jeśli zawiesić naraz dwa kawałki na linii osiowej, każdy blisko jednego z biegunów, to są one odpychane od biegunów i zbliżają się, jakgdyby się nawzajem przyciągały. Albo jeśli dwa kawałki zawiesić na linii równikowej, to oba oddalają się od osi, jakgdyby się odpychały nawzajem.

2266. Z tych niewielu szczegółów, które przytoczyłem, widać, że ruch pręta jest złożonym wynikiem sił, wywieranych przez magnes.

na szkło ołowiowe, i że można otrzymać prostsze wskazówki co do działania, jeśli używać sześcianów lub kulek. Istotnie, gdy użyto sześcianu i dwóch biegunów, wynikiem było odpychanie lub uchylanie się przed biegunem, a także uchylanie się od osi magnetycznej w jedną lub drugą stronę.

2267. Częsteczka próbna poruszałaby się więc to wzdłuż krzywych magnetycznych, to wpoprzek nich, i to raz w jednym, raz w drugim kierunku; jedynym wspólnym punktem jest w tem dążność do poruszania się od miejsc o silniejszym do miejsc o słabszym działaniu magnetycznem.

2268. To się przedstawia prościej w wypadku jednego bieguna magnetycznego, gdyż wtedy sześcian ma dążność do poruszania się wzdłuż linii siły magnetycznej w kierunku od magnesu. Miało to cechy ogromnie podobne do słabego odpychania elektrycznego.

2269. Przyczyna wskazywania przez pręt lub inną postać wydłużoną szkła ołowiowego jest teraz jasna. Jest to wyłącznie wynik dążenia cząsteczek do położenia najslabszego działania magnetycznego. Łączny wpływ tych działań na wszystkie cząsteczki doprowadza całą masę do położenia, jakie można uwidocznic przez doświadczenie...

2270. ...powietrze, szkło, wodę i t. p. nazwałem ciałami diamagnetycznymi...

2276. Niebawem przekonałem się, że odpychanie przez magnesy nie jest wyłączną cechą szkła ołowiowego...

Faraday podaje długą listę 56 ciał o własnościach diamagnetycznych; ograniczymy się tu do podania najważniejszych:

Kryształ górski.
Siarczany glinu, baru, sodu, potasu
i magnezu.
Spat islandzki.
Kwas winny i cytrynowy.
Woda, alkohol, eter.
Kwas solny i siarkowy.
Szkło.
Jod, fosfor, siarka.

Chleb.
Jabłko.
Krew świeża i skrzepła.
Mięso wołowe, świeże i suszone.
Kość słoniowa, skóra.
Cukier, krochmal, drzewo.
Oliwa, terpentyna.
Guma arabska, lak, kauczuk.

2281. Ciekawy jest widok takiej listy ciał, niespodziewanie wykazujących tę dziwną własność, a zadziwia fakt, że kawałek drzewa, wołowiny lub jabłka podlega działaniu magnesu. Gdybyśmy zawiesili z całą ostrożnością człowieka, jak to uczynił Dufay [raczej Gray], i umieścili go w polu magnetycznem, wskazywałby poło-

zenie równikowe; albowiem wszystkie substancje, z których się składa, nie wyłączając krwi, posiadają tę własność.

Wkońcu autor podaje wyniki badań, przeprowadzonych nad przeciekami metalowemi. Własności diamagnetyczne wykazały:

antymon, bizmut, kadm, miedź, złoto, ołów, rtęć, srebro, cyna, cynk.

Własności magnetyczne posiadają:

platyna, pallad, tytan.

Własności magnetyczne ciał.

Zarówno B e c q u e r e l, jak F a r a d a y uważali magnetyzm i diamagnetyzm za cechę, zależną jedynie od właściwości ciała, umieszczonego w polu magnetycznym.

ANTONI CEZAR BECQUEREL (1788 — 1878), protoplasta znanego rodu fizyków francuskich, obejmującego 4 pokolenia. Wyniki swych badań nad elektrycznością, magnetyzmem i zjawiskami meteorologicznymi zebrał w kilku dziełach; napisał też podręcznik fizyki.

Niemiecki fizyk P l ü c k e r zwrócił uwagę na rolę, jaką w zjawiskach magnetycznych odgrywa ośrodek, w którym jest zanurzone badane ciało.

F a r a d a y sprawdził to, umieszczając rurkę z roztworem siarczanu żelaza w obszerniejszem naczyniu, napełnionem tym samym roztworem, lecz o różnem stężeniu. W roztworze słabszym rurka zachowywała się, jak ciało magnetyczne, lecz działanie pola było na nią tem słabsze, im silniejszy był roztwór zewnętrzny. Gdy stężenia były równe, rurka zachowywała się obojętnie; przy jeszcze zwiększonym stężeniu ośrodka rurka wykazywała własności diamagnetyczne, t. j. ustawiała się wpoprzek linii magnetycznych.

F a r a d a y przypisuje linjom pola magnetycznego podwójną rolę: „Linje siły magnetycznej mogą być rozpoznane przez działanie albo na bieguny igły magnetycznej, albo na przewodnik, poruszający się wpoprzek linii. Każde z tych działań może być użyte do wykazania czy to kierunku linii, czy też siły, jaką wywierają w danym punkcie...” (Serja XXVIII, Nr. 3076). — Dalsze badania doświadczalne i rozważania teoretyczne doprowadziły do wniosku, że wartości „działania”, zmierzone zapomocą tych dwóch objawów pola magnetycznego, dają jednakowe wyniki tylko wtedy, gdy pole rozciąga się zawsze w jednym i tym samym ośrodku, np. w próżni. Z chwilą, gdy zmieniamy ośrodek, np. wzbudzamy pole w materji magnetycznej lub diama-

gnetycznej, każde z wymienionych dwu działań doprowadzi do wartości odmiennej.

Maxwell (ob. niżej) stworzył współczesną teorię pola magnetycznego, odróżniając natężenie pola magnetycznego (siła wywierana na biegun jednostkowy) od indukcji magnetycznej (warunkującej siłę elektromotoryczną wzbudzanego prądu indukcyjnego). Musimy więc odróżniać dwa rodzaje linii magnetycznych: linie siły magnetycznej i linie indukcji magnetycznej, które tylko w próżni są z sobą zgodne co do kierunku i co do liczby. Stosunek indukcji do natężenia pola jest charakterystyczny dla danej substancji i otrzymał nazwę zdolności magnetycznej, nadaną mu przez W. Thomsona (ob. dział Ciepła). Na podstawie, stworzonej przez Maxwella, rozwinęła się teoria matematyczna pola magnetycznego.

Teoria ta, ujmując ilościową stronę zjawisk magnetycznych, nie wnika w mechanizm badanych zjawisk. Fizyczna teoria magnetyzmu jest dalszym rozwinięciem idei prądów elementarnych Ampère'a (ob. str. 81). W swej pierwotnej postaci miała ona jedną słabą stronę, mianowicie nie mogła wytłumaczyć, dlaczego prąd, obiegający atom ciała magnetycznego, nie wytwarza ciepła, a wyczerpując w ten sposób swoją energję, nie zanika.

Odpowiedź na to pytanie stała się możliwa dopiero na podstawie teorii elektronów (ob. dział Jony i Elektrycy). Teorię magnetyzmu na tej podstawie opracował francuski fizyk Paweł Langevin (ur. w 1872). Prądy elementarne są skutkiem obiegu kołowego elektronów, wchodzących w skład atomu; ruch naboju elektrycznego wytwarza pole magnetyczne (ob. niżej pracę Rowlanda), zatem elektron, poruszający się po zamkniętym torze, działa jak mały, elementarny magnes.

Ponieważ ruch taki, jak zakłada teoria, nie napotyka na żadne przeszkody, przeto trwa wiecznie i bez zmian — co właśnie stanowi niezbędną cechę magnesu elementarnego.

Zjawiska diamagnetyczne wytłomaczył Langevin zapomocą praw indukcji; na podstawie zasady Lenza (ob. str. 105) prądy, wzbudzone w jakimkolwiek przewodniku przy zbliżaniu doń magnesu, przeciwdziałają temu ruchowi, czyli że siły, działające pomiędzy magnesem, wzbudzającym pole, a wzbudzonymi prądami indukcyjnymi, są siłami odpychającymi. Takie właśnie odpychanie zachodzi pomiędzy magnesem, a zbliżonym doń ciałem diamagnetycznym; można więc przypuścić, że w ciele tem powstają pod wpływem rosnącego pola magnetycznego elementarne prądy indukcyjne, czyli że elektro-

ny zostają pobudzone do ruchu kołowego; zanikanie pola pobudza do ruchu w kierunku odwrotnym, czyli tamuje ruch nabyty, tak że po usunięciu pola ciało pozostaje magnetycznie obojętne.

Diamagnetyzm różni się więc zasadniczo od ferromagnetyzmu żelaza, niklu i kobaltu; tam bowiem ruchy kołowe elektronów nie są wzbudzane, lecz istnieją już w atomach, a pole tylko porządkuje kierunki ich osi; po usunięciu pola wzajemne oddziaływania magnesów elementarnych niszczą uporządkowanie tylko częściowo; ciało zachowuje pewną pozostałość magnetyczną.

Maxwell o metodzie Ampère'a i Faraday'a.

Na zakończenie przytaczamy ustęp, zaczerpnięty z książki Maxwell'a: *A Treatise on Electricity and Magnetism* (Cz. IV, Rozdz. III), zawierający piękną charakterystykę metody, jaką Faraday posługiwał się w swych badaniach, oraz porównanie jej z metodą Ampère'a.

Metoda, którą posługiwał się Faraday w swych badaniach, polegała na ciągłym odwoływaniu się do doświadczenia, jako do środka sprawdzenia ścisłości pojęć, i na ciągłym rozwijaniu pojęć pod bezpośrednim wpływem doświadczenia. W ogłoszonych przez niego badaniach spotykamy się z jego poglądami, wyrażonemi językiem, który jest najwłaściwszy dla rodzącej się nauki, gdyż różni się nieco od stylu fizyków, przywykłych do ujmowania pojęć, przelanych w kształty matematyczne.

Badania doświadczalne, na których Ampère oparł prawa działania mechanicznego, jakie wywierają na siebie prądy elektryczne, stanowią jeden z najświetniejszych czynów naukowych.

Wydaje się, że ten zespół teorii i doświadczenia wytrysnął w pełnym rozwoju i w pełnej zbroi z mózgu „Newton'a elektryczności”. Forma jego jest doskonała, ścisłość bez zarzutu, a całość streszcza się w jednym wzorze, z którego można wyprowadzić wszystkie zjawiska i który musi nazawsze pozostać wzorem zasadniczym elektrodynamiki.

Ale metoda Ampère'a, chociaż przybrana w postać indukcji, nie pozwala nam śledzić tego kształtowania się pojęć, które nią kierowało. Trudno nam uwierzyć, aby Ampère odkrył prawo działania istotnie zapomocą doświadczeń, jakie opisuje. Zaczynamy podejrzewać, o czym sam zresztą mówi, że odkrył swe prawo, posługując się jakąś metodą, której nam nie pokazuje, a następnie, zbudowawszy dowód doskonały, zatarł wszelki ślad rusztowania, które służyło do jego wzniesienia.

Tymczasem F a r a d a y pokazuje nam wszystkie swe doświadczenia, udane i nieudane, pomysły swoje i w stanie surowym i w pełnym rozkwicie; a czytelnik, choćby był bez porównania niższy od niego pod względem zdolności indukcyjnych, odczuwa więcej jeszcze sympatji, niż podziwu, i waży się mniemać, że i on dokonywałby odkryć, gdyby miał tylko do tego sposobność. Więc każdy student będzie musiał czytać badania A m p è r e'a jako wspaniały wzór stylu naukowego w opisywaniu odkrycia, ale będzie też musiał studjować F a r a d a y'a, by kształcić ducha naukowego przez działanie i przeciwdziałanie, jakie powstaną pomiędzy faktami świeżo odkrytymi, tak jak mu je F a r a d a y przedstawi, a pomiędzy myślami, rodzącemi się w jego własnym umyśle.

Było to, być może, z korzyścią dla nauki, że F a r a d a y, chociaż posiadał doskonałą znajomość pojęć zasadniczych czasu, przestrzeni i siły, nie był matematykiem z zawodu. Nie kusił się o zagłębianie w liczne i ciekawe dociekania matematyki czystej, jakieby mu podsuwały jego odkrycia, gdyby zostały ujęte w formy matematyczne, i nie czuł się powołanym do narzucania swym pomysłom kształtów, które odpowiadałyby gustowi matematycznemu epoki, ani do wyrażania ich w postaci, która pozwoliłaby matematykom na zajęcie się nimi. W ten sposób miał dość czasu na wykonanie swej pracy osobistej, na uzgodnienie swych myśli z doświadczeniem i na wyrażenie ich językiem zwykłym i technicznym...

Rozdział VIII.

TEORJA PÓŁ ELEKTROMAGNETYCZNYCH.

JAMES CLERK MAXWELL¹⁾.

(1831 — 1879).

URODZONY 13 czerwca 1831 r., był potomkiem starej, zamożnej rodziny ziemian szkockich. Był synem John'a Clerk Maxwella, człowieka o charakterze szlachetnym i niezależnym, obdarzonego niepospolitą i samodzielną inteligencją, umysłem żywym i wszechstronnym. Pod jego okiem, w wiejskiej siedzibie, w atmosferze wysokiej kultury umysłowej wychowywał się młody James. Ojciec, wykształcony wielostronnie, interesujący się rozmaitemi dziedzinami twórczości ludzkiej, niezależny w sądach i postępkach aż do ekscentryczności, miał silny wpływ na syna, który zawsze obdarzał go nie tylko gorącą miłością synowską, ale także przyjaźnią i zaufaniem. „Najwięcej w życiu, jeśli nie wszystko“, mówił, „zawdzięczamy rodzicom“. Gdy miał lat 10, oddano go do szkoły, czyli t. zw. akademji w Edynburgu. Wcześniej rozwijane zdolności wczesne też wydały owoce: mając lat zaledwie 14, Maxwell dokonał pierwszego odkrycia naukowego; kreśląc elipsy znanym sposobem zapomocą nitki i dwóch szpilek, wpadł na pomysł uogólnienia tego sposobu. Elipsa, jak wiadomo, posiada tę własność, że suma odległości każdego jej punktu od dwóch punktów stałych (ognisk) jest wielkością stałą. Zapomocą dowcipnej kombinacji nitek i szpilek Maxwell zaczął kreślić krzywe o większej ilości ognisk oraz takie, w których nie same odległości od ognisk, lecz ich wielokrotności mają sumę niezmienną. Znany matematyk, Forbes, który stwierdził, że otrzymane krzywe odpowiadają krzywym, znanym w matematyce pod nazwą owalów Descartes'a, i że podany przez Maxwella

¹⁾ Przy pisaniu życiorysu korzystaliśmy, między innymi, z odczytu p. J. J. Boguskiego. „Światło“, Warszawa, r. 1898/9, str. 267.

sposób ich kreślenia jest istotnie zupełnie nowy, przedstawił pracę młodocianego badacza Towarzystwu Królewskiemu w Edynburgu.

Od r. 1843 do 1850, jako słuchacz uniwersytetu edynburskiego, Maxwell studjuje gorliwie fizykę i matematykę, pracując jednocześnie nad filozofią (Kanta i Hobbes'a), logiką i psychologią; kilka samodzielnych prac z matematyki i fizyki powstało w tym samym czasie.

Po trzyletnim pobycie na uniwersytecie w Cambridge i uzyskaniu stopni naukowych, wykładał fizykę i astronomję początkowo w jednej ze szkół (college) w Cambridge, następnie w uniwersytecie w Aberdeen, w końcu w King's College w Londynie. W tej epoce zaczął studjować szczegółowo pisma Faradaya i pod ich wpływem pracować nad teorią elektryczności; rozprawy: „O linjach Faradaya”, „O fizycznych linjach sił” i „Teoria dynamiczna pola elektromagnetycznego”, ogłoszone od roku 1855 do 1864, zawierają już zawiązki poglądów, które później rozwinął świetnie w swem wielkiem dziele o elektryczności i magnetyzmie. W r. 1859 ogłosił rozprawę „O stałości równowagi pierścieni Saturna”, w której dowodził na podstawie obliczeń matematycznych, że pierścienie tego kształtu nie mogą być jednorodne, że zatem składają się prawdopodobnie z mnóstwa oddzielnych brył, jakby maleńkich księżyców, krążących gromadnie około planety; bezpośrednie obserwacje astronomiczne zdają się potwierdzać w sposób niewątpliwy ten wniosek teoretyczny.

W roku 1868 Maxwell porzucił wszystkie zajęcia szkolne i, usunawszy się w zacisze wsi rodzinnej, oddał się tam niepodzielnym różnorodnym badaniom naukowym. Pracował więc nad teorią barw i widzenia barwnego, rozwijając i sprawdzając doświadczalnie teorię Young'a trzech barw zasadniczych; podczas odczytu, w którym zebrał wyniki swych dociekań, pokazał po raz pierwszy fotografię barwną, rzucając na ekran trzy zdjęcia w trzech barwach zasadniczych tak, że się pokrywały nawzajem¹⁾. Zajmowały go także zagadnienia teorii ciepła, w szczególności kinetyczna teoria gazów, w której dokonał ważnych odkryć²⁾. Ale dziełem jego życia, które daje mu tytuł do sławy wszechświatowej, są prace, poświęcone teorii zjawisk elektrycznych i magnetycznych; tę teorię ujął w formę osta-

¹⁾ Polski przekład streszczenia tego odczytu był pomieszczony w czasopiśmie „Światło”, które wychodziło pod redakcją J. J. Boguskiego. (Warszawa r. 1898/9 Nr. 5 i 6).

²⁾ Odczyt „O cząsteczkach ciał” drukowany w czasopiśmie „Przyroda i przemysł” w r. 1873. Ob. t. I, Kinetyczna teoria gazów i cieczy.

teczną w wielkim swem dziele „O elektryczności i magnetyzmie”, z którego wyjątki przytaczamy poniżej w tłumaczeniu. Zasadnicze pomysły tej teorii *Maxwell* zaczerpnął z dzieł *Farada*y'a, ubierając je w szaty twierdzeń matematycznych.

Trudno sobie wyobrazić większy kontrast w sposobie zdobywania wiedzy i w metodzie badania, niż ten, jaki istniał pomiędzy obu współtwórcami tej teorii. *Faraday* — samouk, wszystko zdobywający własną pracą, tej okoliczności zawdzięczał nowość i oryginalność swych pojęć; jednak brak przygotowania matematycznego często utrudniał mu ich rozwinięcie. *Maxwell* — znakomicie wyszkolony specjalista, o umyśle kultywowanym starannie, kierowany umiejętnie od lat najmłodszych, korzystający z pomocy najlepszych profesorów, posiadał gruntowną znajomość tego przez wieki wyrobionego narzędzia myślenia i porozumiewania się, jakim jest matematyka. Ci dwaj ludzie, pracując nad jednym i tem samem zagadnieniem, dopełniali się wzajemnie; co jeden stworzył genialną intuicją, karmioną przez niezwykle zżycie się z tajnikami natury i uzasadnił znakomitemi doświadczeniami, to drugi opracował w formie matematycznej i ściśle logicznej. Pomysły *Farada*y'a, dotyczące rozchodzenia się działań elektrycznych poprzez ośrodki izolujące, wskutek swej niejasności i oryginalności, nie były zupełnie zrozumiane i uwzględniane w rozwoju teoryj naukowych; od czasu badań *Maxwella* stały się one dorobkiem ogólnym i zaczęły przenikać do szerokich kół.

Analiza matematyczna pozwoliła *Maxwell*owi wyciągnąć w sposób ścisły z założeń teorii takie wnioski, których istnienie *Farada*y mógł zaledwie niejasno przeczuwać. Takim wnioskiem było przepowiedzenie możliwości istnienia fal elektromagnetycznych, rozchodzących się z szybkością równą szybkości światła; fale te urzeczywistnił *Hertz*, a *Marconi* zastosował je do przesyłania sygnałów. *Maxwell*owi należy się więc słusznie nazwa ojca duchowego telegrafii iskrowej.

Faraday już przeczuwał, że pomiędzy elektrycznością i światłem istnieje jakiś nader ścisły związek, i że podłoże zjawisk świetlnych — eter — może być również podłożem działań elektrycznych. *Maxwell* nadał temu twierdzeniu kształty ściśle określone, uważając fale świetlne za szczególny wypadek fal elektromagnetycznych, których istnienie wypływało z jego teorii. Stworzona przez niego w ten sposób teoria elektromagnetyczna światła nie zbijała dawnej teorii falowej, lecz podsuwała inne zrozumienie zjawiska falowania: zamiast interpretacji mechanicznej wprowadzała elektryczną; tę rolę,

jaką w teoriach klasycznych Fresnel'a i Young'a (patrz „Optyka”) odgrywały przesunięcia w eterze i szybkość ich zmian, Maxwell przypisał natężeniom pól: elektrycznego i magnetycznego. Teoria jego tłumaczyła więc wszystko to, co i teoria klasyczna, lecz nadto zdawała sprawę z szeregu zależności pomiędzy światłem a elektrycznością i magnetyzmem, których tamta wyjaśnić nie potrafiła.

Szkic, rzucony przez Maxwell'a, został następnie rozwinięty przez Helmholtz'a, Lorentz'a, Drude'go i innych, a elektromagnetyczna teoria światła stanowi dziś jeden z najpotężniejszych filarów fizyki współczesnej.

Swoje dzieło o elektryczności Maxwell wykończył, a następnie przerobił do drugiego wydania (wyszło po jego śmierci) już w Cambridge, dokąd został powołany dla zajęcia świeżo utworzonej katedry fizyki doświadczalnej oraz dla kierowania pracownią fizyczną imienia Cavendish'a, zbudowaną według jego projektu i pod jego nadzorem. Na nowym stanowisku Maxwell rozwinął gorliwą działalność pedagogiczną, ale nie długo mogła się nim szczyć stara uczelnia angielska, gdyż w r. 1879 zmarł po krótkiej chorobie, przeżywszy zaledwie 48 lat.

Maxwell, jak wielu znakomitych uczonych ziomków jego, był jednocześnie świetnym popularyzatorem; oprócz szeregu odczytów publicznych i wykładów popularnych, jakie miał w Londynie dla robotników, pozostawił nam dwie książki — arcydzieła literatury popularnej, niedoścignione wzory głębokiego, jasnego i artystycznie pięknego ujęcia przedmiotu. Są to „Theory of Heat” (Teoria ciepła) i „Matter and Motion” (Materia i ruch), przełożona na język polski przez S. Dicksteina¹⁾.

Charakter miał mocny i szlachetny. „Najuprzejmiejszy z ludzi”, mówi o nim fizyk angielski Tait, „choć zupełnie wolny od wszelkiego śladu zazdrości lub złej woli, przy nadarzonej sposobności dawał wyraz pogardzie dla tej pseudo-nauki, która u nieuków szuka poklasku, ucząc, że cały układ wszechświata daje się sprowadzić do przypadkowego następstwa bezprzyczynowych zdarzeń”.

Był to niewątpliwie jeden z najpotężniejszych umysłów XIX wieku. Bujna wyobraźnia twórcza i zdolności kombinacyjne łączyły się u niego z potęgą myśli logicznej, ze ścisłością matematyka i zręcznością eksperymentatora, doprowadzonemi do wysokiego stopnia doskona-

¹⁾ Warszawa, 1879.

łości przez mądre i staranne wychowanie. Głębia myśli, śmiałość hipotez i styl żywy, jasny a ścisły stanowią o uroku jego dzieł.

Teoria *Maxwell'a* początkowo nie była dostatecznie oceniana, — szczególnie przez uczonych łądu stałego, przywiązanych do pojęć dawniejszych, stworzonych przez *Coulomb'a* i *Ampère'a*, ale wpływ jego dzieł rósł stopniowo, póki nie zapanował powszechnie. Ogrom pracy, potrzebny na przetrwanie całej niezmiernej dziedziny zjawisk i względnie krótki czas, przez który danem było *Maxwell'owi* pracować nad swoją teorią, sprawiły, że nie jest ona jednolita i wykończona, uległa też później zmianom i uzupełnieniom; nawet zasadnicze założenie *Maxwell'a* — wyjaśnienie mechaniczne zjawisk elektrycznych zapomocą napięć w eterze i ruchów płynu nieściśliwego — uległo krytyce i zostało odrzucone. Ale to, rzec można, było tylko pretekstem do podjęcia właściwego zagadnienia: stwierdzenia ścisłej zależności pomiędzy polem elektrycznym i magnetycznym zarówno w próżni, jak i w ośrodku materialnym i ujęcia tej zależności w układ równań, stanowiących podstawę dzisiejszych teorii elektryczności i światła.

W wypadku pól niezmiennych, statecznych teoria *Faradaya-Maxwell'a* tłumaczy zjawiska równie dobrze, jak dawna teoria działań na odległość, tylko ujmuje je z innej strony. Dopiero zmiany pól przynoszą rozstrzygnięcie pomiędzy teoriami. Dawna — nie przewiduje żadnych dalszych konsekwencji, nowa — stwierdza, że każda zmiana pola elektrycznego czy magnetycznego staje się źródłem fali elektromagnetycznej, rozchodzącej się poprzez ośrodek izolujący ze skończoną i zupełnie określoną prędkością. Rozstrzygnięcie pomiędzy temi dwoma stanowiskami na korzyść teorii *Maxwellowskiej* przypadło w udziale *H. Hertzowi*.

Wyjątki z „Elektryczności i Magnetyzmu“.

Plan dzieła (o polaryzacji elektrycznej).

W dziele tem zamierzam przedstawić najpierw zwykłą teorię działań elektrycznych, która uważa je za zależne jedynie od ciał naelektryzowanych i ich położenia względem siebie, i która nie bierze w rachubę zjawisk, jakie mogą zachodzić w ośrodkach pośredniczących...

¹⁾ A. Treatise on Electricity and Magnetism, by James Clerk Maxwell M. A. 2 tomy. Wyd. 1-e; tłumaczono z wyd. 3-go, 1904.

Następnie zbadamy pewne twierdzenia ogólne, w których Green, Gauss i Thomson określili warunki rozwiązania zagadnień, dotyczących rozmieszczenia elektryczności...

W twierdzeniu Thomson'a energja całkowita układu wyraża się całką pewnej wielkości, obejmującą całkowitą przestrzeń, zawartą pomiędzy ciałami naelektryzowanymi, albo też inną całką, wziętą tylko dla powierzchni naelektryzowanych. Równości tych dwóch wyrażań można nadać następującą interpretację fizyczną. Związek fizyczny pomiędzy ciałami naelektryzowanymi możemy pojmować albo jako wynik stanu, w którym się znajduje ośrodek pośredniczący, albo jako wynik działania bezpośredniego, wywieranego na odległość przez ciała naelektryzowane. Przyjmując drugi z tych poglądów, możemy znaleźć prawo działania, ale nie możemy posunąć się dalej w dociekanii jego przyczyn. Jeśli natomiast przyjmiemy myśl działania poprzez ośrodek, musimy zbadać naturę tego działania w każdym punkcie ośrodka.

Z twierdzenia Thomson'a wynika, że, jeśli mamy upatrywać siedlisko energii elektrycznej w różnych częściach ośrodka dielektrycznego, to ilość energii, zawartej w każdej z cząstek ośrodka, musi zależeć od iloczynu kwadratu natężenia elektrycznego wypadkowego w danym punkcie przez współczynnik, zwany zdolnością indukcyjną właściwą ośrodka [stałą dielektryczną].

Jeśli na podstawie tej hipotezy obliczymy energję całkowitą, umiejscowioną w ośrodku, to znajdziemy, że jest ona równa energii, jaka, zgodnie z hipotezą działania bezpośredniego na odległość, jest wytworzona przez naelektryzowanie przewodników. Obie hipotezy, rozpatrywane matematycznie, są więc równoważne.

Jeśli teraz przystąpimy do zbadania stanu mechanicznego ośrodka, przyjąwszy hipotezę, że działanie mechaniczne, jakie istnieje pomiędzy ciałami naelektryzowanymi, jest wywierane poprzez i za pośrednictwem ośrodka, podobnie jak w dobrze znanych przykładach działania jednego ciała na drugie przy pomocy naprężonego sznura lub uciskanego pręta, — to dojdziemy do wniosku, że ośrodek znajduje się w stanie napięcia mechanicznego.

Istota tego napięcia polega, jak to wykazał Faraday, na ciągnięciu w kierunku linii sił, połączonem z równem mu rozpieraniem we wszystkich kierunkach, prostopadłych do tych linii. Wielkość tych napięć jest proporcjonalna do energii naelektryzowania, przypadającej na jednostkę objętości, albo, innemi słowy, do iloczynu kwadratu

natężenia elektrycznego wypadkowego przez zdolność indukcyjną właściwą ośrodka.

Istnieje jeden tylko rozkład napięć, zgodny zarówno z rzeczywistym działaniem mechanicznym ciał naelektryzowanych, jak i ze spostrzeganymi warunkami równowagi otaczającego je dielektryku ciekiego. Przypuszczałem więc, że przypisanie tym napięciom istnienia rzeczywistego i zbadanie wniosków, jakie stąd wypływają, będzie postępowaniem naukowo usprawiedliwionem.

Ustaliwszy te wyniki, jesteśmy przygotowani do dalszego kroku—do wytworzenia sobie poglądu na istotę polaryzacji dielektrycznej w ośrodku dielektrycznym.

Mówimy, że elementarna cząstka ciała jest spolaryzowana, gdy przybiera własności równe i przeciwne po stronach przeciwnych. Pojęcie polaryzacji wewnętrznej może być najlepiej studjowane na przykładzie magnesów stałych...

Polaryzacja elementarnej cząstki dielektryku jest stanem wymuszenia, w jaki ośrodek ten został wprowadzony przez działanie natężenia elektrycznego, który jednak ustępuje, gdy to natężenie znika. Można przypuszczać, że ów stan polega na tem, co moglibyśmy nazwać przesunięciem elektrycznem, wywołanem przez natężenie elektryczne. Gdy siła elektromotoryczna działa na ośrodek przewodzący, wywołuje w nim prąd; lecz gdy ośrodek jest nieprzewodzący czyli dielektryczny, elektryczność nie może (w sposób ciągły) płynąć przez ośrodek; jednakże ulega wewnątrz ośrodka przesunięciu w kierunku natężenia elektrycznego; rozległość tego przesunięcia zależy od wielkości natężenia elektrycznego tak, że, jeśli natężenie elektryczne zwiększa się lub zmniejsza, przesunięcie zwiększa się lub zmniejsza w tym samym stosunku.

Miarą wielkości przesunięcia jest ilość elektryczności, która przechodzi skroś jednostki powierzchni w czasie, w ciągu którego przesunięcie wzrasta od zera do najwyższej wartości; taką jest też więc miara polaryzacji elektrycznej...

Zmiany przesunięcia elektrycznego tworzą, jak widzimy, prądy elektryczne. Te prądy mogą jednak istnieć tylko podczas zmian przesunięcia, a ponieważ przesunięcie nie może przekroczyć pewnej wartości, nie wywołując rozbrojenia przez iskrę, przeto prądy te nie mogą trwać w jednym kierunku nieograniczenie długo, jak to czynią prądy w przewodnikach...

Jeśli nabój e rozłożyć jednostajnie na powierzchni kuli, to natężenie wypadkowe w dowolnym punkcie ośrodka, otaczającego kulę, jest proporcjonalne do naboju e , podzielonego przez kwadrat odległości od środka kuli. Zgodnie z naszą teorią, natężeniu temu towarzyszy przesunięcie elektryczności w kierunku, zwróconym od kuli.

Zakreślmy teraz powierzchnię spółśrodkową o promieniu r ; przesunięcie całkowite E poprzez tę powierzchnię będzie proporcjonalne do natężenia wypadkowego, pomnożonego przez pole powierzchni kulistej. Ale natężenie elektryczne jest proporcjonalne do naboju e i odwrotnie proporcjonalne do kwadratu promienia, natomiast powierzchnia jest do kwadratu promienia wprost proporcjonalna.

Zatem przesunięcie całkowite E jest proporcjonalne do naboju e i niezależne od promienia.

Przesunięcie elektryczne poprzez jakąkolwiek powierzchnię kulistą, spółśrodkową z kulą naelektryzowaną, liczone od wewnątrz ku zewnątrz, równa się nabojowi tej kuli.

W celu ustalenia naszych poglądów na przesunięcie elektryczne, rozpatrzmy kondensator, złożony z dwóch płyt przewodzących A i B , oddzielonych warstwą dielektryku C . Oznaczmy przez W drut przewodzący, łączący A z B , i przypuśćmy, że dzięki działaniu siły elektromotorycznej pewna ilość elektryczności dodatniej Q zostaje przeniesiona z B do A . Naelektryzowanie dodatnie płyty A i ujemne płyty B wywoła w warstwie dielektryku natężenie elektryczne, skierowane od A do B , a to natężenie sprawi przesunięcie elektryczne od A ku B w łonie dielektryku. Wielkość tego przesunięcia, mierzona ilością elektryczności, przepędzonej poprzez przekrój pomyślany dielektryku, dzielący go na dwie warstwy, będzie, zgodnie z naszą teorią, ściśle równa ilości Q ...

Widzimy więc, że w tym samym czasie, w którym pewna ilość elektryczności zostaje przez siłę elektromotoryczną przeniesiona wzdłuż drutu od B do A , przepływając przez każdy przekrój drutu, taka sama ilość elektryczności przechodzi przez każdy przekrój dielektryku od A ku B wskutek przesunięcia elektrycznego.

Odwrotny ruch elektryczności odbywa się podczas rozbijania kondensatora. W drucie rozbija się ilość Q w kierunku od A do B , w dielektryku przesunięcie znika i elektryczność w ilości Q przechodzi przez wszystkie przekroje w kierunku od B ku A .

Zatem elektryzowanie i rozbijanie może być w każdym wypadku uważane za ruch po obwodzie zamkniętym, tak że przez każdy jego przekrój przepływa w tym samym czasie ta sama ilość elektryczności; a stosuje się to nie tylko do obwodu voltaicznego, dla którego zawsze to uznawano, ale i do tych wypadków, w których, jak przypuszczano ogólnie, elektryczność gromadzi się w pewnych punktach.

Doszliśmy więc do wniosku bardzo osobliwego, który wynika z rozpatrywanej teorii, a mianowicie, że ruchy elektryczności są podobne do ruchów płynu *nieściśliwego*, tak, że ilość całkowita, zawarta wewnątrz urojonej powierzchni, określonej i zamkniętej, pozostaje zawsze ta sama. Na pierwszy rzut oka wynik ten jest w jawnej sprzeczności z faktem, że możemy naelektryzować przewodnik i wprowadzić go do przestrzeni zamkniętej, zwiększając w ten sposób ilość elektryczności w tej przestrzeni. Lecz nie zapominajmy o tem, że zwykła teoria nie bierze w rachubę przesunięć elektrycznych w dielektrykach, co właśnie stanowiło przedmiot naszych rozważań.

Porównanie jednostek elektrostatycznych i elektromagnetycznych.

Wyznaczenie liczby jednostek elektrostatycznych elektryczności, zawartych w jednostce elektromagnetycznej.

768) Wielkość bezwzględna jednostek w obu układach zależy od przyjętych jednostek długości, czasu i masy, a rodzaj tej zależności jest różny w obu układach, tak że stosunek jednostek elektrycznych będzie się wyrażał różnymi liczbami, gdy będziemy przyjmowali różne jednostki długości i czasu.

Z tablicy wymiarów wynika, że ilość jednostek elektrostatycznych elektryczności, zawartych w jednostce elektromagnetycznej zmienia się odwrotnie proporcjonalnie do wielkości przyjętej jednostki długości, a wprost proporcjonalnie do wielkości przyjętej czasu¹⁾.

Jeśli więc wyznaczmy prędkość, którą wyraża ta liczba, to, gdybyśmy nawet przyjęli nowe jednostki długości i czasu, liczba, wyrażająca tę prędkość, będzie zawsze liczbą jednostek elektrostatycznych elektryczności, zawartych w jednostce elektromagnetycznej wymierzonych na podstawie nowego układu miar.

¹⁾ Wymiar jednostki elektrostatycznej jest: $cm^{3/2} gr^{1/2} sek^{-1}$, a jednostki elektromagnetycznej: $cm^{1/2} gr^{1/2}$. Stosunek obu wymiarów daje $cm. sek^{-1}$, czyli wymiar jednostki prędkości.

Zatem prędkość ta, wskazująca na związek pomiędzy zjawiskami elektrostatycznymi i elektromagnetycznymi, jest wielkością przyrodzoną o wartości oznaczonej, a pomiar jej jest jednym z najdonioślejszych przedmiotów badania w dziedzinie elektryczności...

Chcąc nadać tej szybkości znaczenie fizyczne, Maxwell rozpatruje dwie powierzchnie równoległe naelektryzowane, poruszające się z pewną prędkością we własnych płaszczyznach. Naboje ich odpychają się, a prądy, jakie tworzą poruszające się naboje elektryczne, przyciągają się nawzajem. Prosty rachunek wskazuje, że oba te działania znoszą się, jeśli prędkość ruchu płaszczyzn jest równa stosunkowi jednostek elektrycznych.

770) Gdyby gęstość powierzchniowa naboju i szybkość mogły być tak wielkie, że siła magnetyczna stałaby się wielkością dostrzegalną, moglibyśmy przynajmniej sprawdzić nasze przypuszczenie, że ciało naelektryzowane w ruchu jest równoważne prądowi elektrycznemu.

Rachunek liczbowy dowodzi, że jest to rzeczą zupełnie możliwą. [To doświadczenie zostało później urzeczywistnione przez Rowlanda (ob. niżej)].

I. Porównanie jednostek elektrycznych.

771) Ponieważ stosunek jednostki elektromagnetycznej elektryczności do jednostki elektrostatycznej wyraża się przez prędkość, będziemy na przyszłość używali do jego oznaczenia symbolu v . Pierwszego liczbowego wyznaczenia tej szybkości dokonali Weber i Kohlrausch.

Metoda ich polegała na mierzeniu dwóch równych sobie ilości elektryczności najpierw w jednostkach elektrostatycznych, następnie w elektromagnetycznych.

Mierzono ilość elektryczności, stanowiącą nabój butelki lejdejskiej. Jego miarą elektrostatyczną był iloczyn pojemności butelki przez różnicę potencjału okładek. Pojemność butelki znaleziono, porównując ją z pojemnością kuli, zawieszanej w otwartej przestrzeni, zdala od innych ciał. Pojemność takiej kuli w miarach elektrostatycznych wyraża się jej promieniem. W ten sposób można znaleźć pojemność butelki i wyrazić ją jako pewną długość.

Różnicę potencjału okładek butelki mierzono przez łączenie ich z elektrodami elektrometru, którego stałe były starannie wyznaczone; różnica potencjału była więc znana w miarach elektrostatycznych.

Mnożąc ją przez pojemność butelki, znajdowano nabój butelki, wyrażony w miarach elektrostatycznych.

Chcąc wyznaczyć wartość naboju w miarach elektromagnetycznych, rozbrajano butelkę poprzez zwoje galwanometru. Działanie przechodzącego prądu udzielało magnesowi galwanometru pewnej prędkości katowej. Magnes odchyłał się więc aż do pewnego położenia, przy którym szybkość jego zostawała w zupełności wyczerpana przez przeciwdziałanie magnetyzmu ziemskiego.

Obserwując krańcowe odchylenie magnesu, możemy obliczyć ilość rozbrojonej elektryczności w miarach elektromagnetycznych... [ob. Faraday, str. 104].

Wartość dla v , znaleziona przez pp. Weber'a i Kohlrausch'a, była: $v = 310740000$ metrów na sekundę...

II. „ v ” wyrażone jako opór.

772) Dwie inne metody wyznaczania v prowadzą do wyrażenia wartości jego jako oporu danego przewodnika, który, w układzie miar elektromagnetycznym również wyraża się jako prędkość¹⁾.

Przy tej formie doświadczenia, jaką mu nadał Sir William Thomson, prąd stały przepływa przez drut o wielkim oporze. Siła elektromotoryczna, pędząca prąd poprzez drut, jest mierzona elektrostatycznie przez połączenie końców drutu z elektrodami elektrometru bezwzględne. Natężenie prądu w drucie mierzy się elektromagnetycznie przez odchylenie zwojów ruchomych elektrodynamometru, przez który prąd przepływa. Opór obwodu znany jest w miarach elektromagnetycznych przez porównanie z oporem wzorcowym lub z omem. Mnożąc natężenie prądu przez opór, otrzymujemy siłę elektromotoryczną w miarach elektromagnetycznych, a przez porównanie tej wartości z jej miarą elektrostatyczną otrzymujemy wartość dla v .

Ta metoda wymaga wyznaczenia dwóch sił jednocześnie, zapomocą elektrometru oraz elektrodynamometru, a wynik zawiera jedynie stosunek tych dwóch sił.

773) Inna metoda, oparta nie na mierzeniu tych sił oddzielnie, lecz na przeciwstawieniu ich sobie, została użyta przez autora tej książki. Końce zwoju o wielkim oporze łączą się z dwiema równoległymi tarczami, z których jedna jest ruchoma. Ta sama różnica potencjału

¹⁾ Wymiar jednostki oporu w układzie elektromagnetycznym jest $cm \cdot sek^{-1}$, a w elektrostatycznym $cm^{-1} \cdot sek$. Stosunek wynosi $cm^2 \cdot sek^{-2}$, co jest wymiarem kwadratu jednostki prędkości.

która wywołuje prąd poprzez wielki opór, powoduje także przyciąganie się owych tarcz. Jednocześnie prąd elektryczny (w rzeczywistości przeprowadzeniu doświadczenia różny od prądu pierwotnego) płynie przez dwa zwoje, umieszczone na stronach odwrotnych: jeden — tarczy stałej, drugi — tarczy ruchomej. Prąd płynie w tych zwojach w kierunkach odwrotnych, tak że odpychają się one wzajemnie. Regulując odległość tarcz, można przyciąganie zrównoważyć dokładnie odpychaniem; jednocześnie drugi obserwator mierzy stosunek prądu pierwotnego do wtórnego zapomocą galwanometru różnicowego.

W tem doświadczeniu jedynym pomiarem, polegającym na porównaniu z materialnym wzorcem, jest pomiar dużego oporu, który trzeba wyznaczyć w miarach bezwzględnych, porównyując go z omem. Inne pomiary wymagają tylko znalezienia stosunków, mogą być więc wyrażone w jednostkach dowolnych.

Wartość dla v , znaleziona metodą Thomson'a wynosi 28,2 oma; znaleziona metodą Maxwell'a — 28,8 oma¹⁾.

Dalej autor dowodzi możliwości innych jeszcze metod pomiaru v , opartych na mierzeniu pojemności w jednostkach elektromagnetycznych zapomocą prądów przemennych, na porównaniu pojemności z samoindukcją i na elektrostatycznym pomiarze oporu.

Teoria elektromagnetyczna światła.

W różnych miejscach tego dzieła podjęto próbę wytłumaczenia zjawisk elektromagnetycznych zapomocą działania mechanicznego, przenoszonego z jednego ciała na drugie za pośrednictwem ośrodka, wypełniającego przestrzeń pomiędzy nimi. Teoria falowa światła również przypuszcza istnienie pewnego ośrodka. Dowiedzimy teraz, że ośrodek elektromagnetyczny ma własności też same, co i ośrodek świetlonośny.

Wypełnianie przestrzeni nowym ośrodkiem za każdym razem, kiedy trzeba wytłumaczyć nowe zjawisko, nie byłoby wcale postępowaniem, zgodnym z zasadami filozofji; jeśli jednak badania dwu różnych gałęzi wiedzy nasuwają niezależnie od siebie myśl istnienia ośrodka, i jeśli własności, jakie musimy przypisać temu ośrodkowi, aby wytłumaczyć zjawiska elektromagnetyczne, są tego samego rodzaju, jak te, które musimy przypisać ośrodkowi świetlnemu, aby wytłumaczyć zjawiska

¹⁾ 1 om = 10⁹ jedn. elektromagn. = 10⁹ cm/sek; przeliczone na m/sek wartości powyższe dadzą dla v : 282000000 i 288000000 m/sek, albo 282000 i 288000 km/sek.

światła, to dowody fizycznego istnienia takiego ośrodka zyskują poważnie na sile.

Ale własności ciał mogą być mierzone liczbowo. Otrzymujemy więc wartości liczbowe dla pewnych własności ośrodka, np. dla prędkości, z jaką rozchodzą się w nim zakłócenia; prędkość tę możemy obliczyć z doświadczeń elektromagnetycznych, a także mierzyć bezpośrednio w wypadku światła; gdyby się okazało, że prędkość rozchodzenia się zakłóceń elektromagnetycznych jest taka sama, jak prędkość światła i to nie tylko w powietrzu, ale i w innych ośrodkach przezroczystych, mielibyśmy poważne powody do mniemania, że światło jest zjawiskiem elektromagnetycznym, a łączne świadectwa, jakie dają zjawiska optyczne i elektryczne, przekonałyby nas o rzeczywistości ośrodka, podobnie jak o rzeczywistości innych rodzajów materji przekonywują nas łączne świadectwa naszych zmysłów.

Ciało świecące wydatkuje podczas wysyłania światła pewną ilość energii, jeśli zaś światło zostaje pochłonięte przez inne ciało, to ciało ogrzewa się, co wskazuje, że otrzymało zzewnątrz energję. W czasie, jaki upływa pomiędzy chwilą opuszczenia pierwszego ciała a chwilą osiągnięcia drugiego, światło musiało istnieć jako energja w ośrodku pośredniczącym...

W czasie przechodzenia światła ośrodek światłonośny jest siedliskiem energii. Teorja falowa, jak ją rozwinęli Huygens, Young, Green i in., przypuszcza, że energja ta jest częściowo potencjalną, a częściowo kinetyczną. Źródłem energii potencjalnej są odkształcenia cząstek elementarnych ośrodka; musimy więc uważać ośrodek za sprężysty. Źródłem energii kinetycznej są ruchy drgające ośrodka; musimy mu więc przypisać gęstość skończoną.

Teorja elektryczności i magnetyzmu, przyjęta w tem dziele, uznaje istnienie dwóch postaci energii: elektrostatycznej i elektrokine-tycznej [energji pola elektrycznego i pola magnetycznego, wzbudzanego przez prąd], a siedlisko ich widzi się nietylko w ciałach naelektryzowanych lub namagnesowanych, lecz we wszystkich częściach przestrzeni otaczającej, w których daje się zauważyć działanie siły elektrycznej lub magnetycznej. Nasza teorja zgadza się zatem z teorją falową, gdyż obie uznają istnienie ośrodka, który może być siedliskiem dwóch rodzajów energii¹⁾.

¹⁾ „Rozważając ze swej strony stosunek pomiędzy próżnią i siłą magnetyczną oraz charakter ogólny zjawisk magnetycznych poza obrębem magnesu, skłaniam się do mniemania, że w przenoszeniu siły biorą raczej udział działania, odbywające

Dalej następuje wyprowadzenie słynnych *Maxwell*'owskich równań pola elektromagnetycznego. Autor opiera się na dwóch zasadniczych prawach elektromagnetyzmu: na prawie indukcji i na prawie wytwarzania pól magnetycznych przez prądy; czyni przytem założenie, że przesunięcia elektryczne w dielektrykach lub w eterze wywierają takie same działanie magnetyczne, jak prądy zwykłe (*Rowland*, ob. niżej). Równania, do jakich *Maxwell* dochodzi, mają kształt taki sam, jak równania, wyrażające rozchodzenie się zakłóceń mechanicznych w ośrodku sprężystym. Stąd wniosek, że w ośrodkach dielektrycznych zakłócenia elektryczne rozchodzą się z szybkością skończoną i że mogą się w nich rozchodzić fale elektromagnetyczne, analogiczne do fal mechanicznych w ośrodkach sprężystych; szybkość V , z jaką ruch ich się odbywa, jest równa $\frac{v}{\sqrt{\kappa\mu}}$, gdzie v oznacza stosunek jednostek elektrycznych, κ — stałą dielektryczną, μ — zdolność magnetyczną ośrodka. W próżni (a w przybliżeniu i w powietrzu) $\kappa = 1, \mu = 1$, skąd $V = v$.

Jeśli przyjmiemy teorię, że światło jest zakłóceniem elektromagnetycznem, rozchodzącem się w tym samym ośrodku, który przenosi inne działania elektromagnetyczne, to V powinno być prędkością światła; wartość tej wielkości mierzono różnemi metodami. Z drugiej strony v jest liczbą jednostek elektrostatycznych elektryczności, zawartych w jednostce elektromagnetycznej; w rozdziale poprzedzającym opisano metody mierzenia tej wielkości. Te metody są zupełnie niezależne od metod mierzenia prędkości światła. Zatem zgodność lub niezgodność wartości dla V i v będzie sprawdzianem słuszności teorii elektromagnetycznej światła.

W przytoczonej tablicy są zestawione najważniejsze wyniki bezpośrednich obserwacji prędkości światła w powietrzu lub w przestrzeniach międzyplanetarnych oraz najważniejsze wyniki porównywania jednostek elektrycznych:

Prędkość światła (metr. na sek.).	Stosunek jednostek elektrycznych (metr. na sek.).
<i>Fizeau</i> 314000000	<i>Weber</i> 310740000
Aberacja i paralaksa słońca 308000000	<i>Maxwell</i> 288000000
<i>Foucault</i> 298360000	<i>Thomson</i> 282000000

się poza obrębem magnesu, niż że zjawisko polega jedynie na przyciąganiu i odpychaniu na odległość. Takie działanie mogłoby być funkcją eteru, gdyż nie jest bynajmniej rzeczą prawdopodobną, aby eter, o ile istnieje, nie posiadał żadnej innej roli, jak tylko przenoszenie promieniowania". *Faraday*: *Badania doświadczalne*, 3075.

Jest rzeczą oczywistą, że szybkość światła oraz stosunek jednostek są to wielkości tego samego rzędu; ale o żadnej z nich nie można do dnia dzisiejszego powiedzieć, aby była znaną z taką ścisłością, któraby pozwoliła na stwierdzenie, że jedna z nich jest większa lub mniejsza od drugiej. Można się spodziewać, że dalsze doświadczenia wyznaczą z większą dokładnością wzajemny stosunek tych dwu wielkości.

Tymczasem zaś porównanie posiadanych przez nas wyników bez wątpienia nie przeczy naszej teorii, która twierdzi, że dwie te wielkości są sobie równe, oraz wskazuje na fizyczne podstawy tej równości.

788) W ośrodkach innych, niż powietrze, szybkość V jest odwrotnie proporcjonalna do pierwiastka kwadratowego z iloczynu ze zdolności indukcyjnej dielektrycznej przez zdolność indukcyjną magnetyczną. Zgodnie z teorią falową szybkość światła w różnych ośrodkach jest odwrotnie proporcjonalna do współczynnika załamania w tych ośrodkach.

Niema ośrodków przezroczystych, których zdolność magnetyczna różniłaby się od zdolności magnetycznej powietrza więcej, niż o bardzo drobny ułamek. Zatem główna część różnicy, jaka zachodzi pomiędzy temi ośrodkami, powinna zależeć od ich zdolności elektrycznych. A więc, według naszej teorii, zdolność dielektryczna ośrodka przezroczystego powinna się równać pierwiastkowi kwadratowemu ze współczynnika załamania w tym ośrodku¹⁾.

Ale współczynnik załamania ma wartości różne dla różnych rodzajów światła; jest mianowicie większy dla światła o szybszych drganiach. Powinniśmy więc wybrać współczynnik załamania, odpowiadający falam o okresie najdłuższym, gdyż tylko ruch tych fal można porównywać z procesami powolnymi, które nam służą do wyznaczania stałej dielektrycznej.

789) Jedynym dielektrykiem, którego stała dielektryczna została dotychczas zmierzona z dostateczną dokładnością, jest parafina; pp. Gibson i Barclay znaleźli dla niej w stanie stałym:

¹⁾ Jeśli dla danego ośrodka $\mu = 1$, to szybkość światła w tym ośrodku jest

$$\bar{v} = \frac{v}{\sqrt{\epsilon}}, \quad \text{lub} \quad \frac{v}{V} = \sqrt{\epsilon}$$

Ale v jest szybkością światła w próżni, więc $\frac{v}{V}$ jest współczynnikiem załamania n danego ośrodka. Mamy więc

$$n = \sqrt{\epsilon} \quad \text{lub} \quad n^2 = \epsilon$$

$$\varepsilon = 1,975.$$

D-r Gladstone znalazł dla parafiny roztopionej o gęstości 0,779 następujące współczynniki załamania dla linii *A*, *D* i *H*:

Temperatura	<i>A</i>	<i>D</i>	<i>H</i>
54° C	1,4306	1,4357	1,4499
57° C	1,4293	1,4343	1,4493

Skąd obliczam, że dla fal nieskończenie długich współczynnik załamania byłby około 1,422.

Pierwiastek kwadratowy z ε jest . . . 1,405.

Różnica pomiędzy temi liczbami jest większa, niżby to można przypisać błędom obserwacji, i wskazuje, że musimy jeszcze znacznie udoskonalić nasze teorie budowy ciał, zanim będziemy mogli wyprowadzić własności optyczne ciał z ich własności elektrycznych. Uważam zarazem zgodność tych liczb za taką, że, gdyby liczby, wyprowadzone z własności optycznych i elektrycznych znacznej ilości substancyj, nie przedstawiały większej sprzeczności, to uprawniony byłby wniosek, że pierwiastek kwadratowy z ε , choć może nie wystarcza do całkowitego wyrażenia współczynnika załamania, stanowi jednak conajmniej część jego najważniejszą...

Przewidywania Maxwell'a sprawdziły się w zupełności; w miarę doskonalenia się metod, wyniki pomiarów prędkości światła i stosunku jednostek elektrycznych stają się coraz bliższe sobie. Oto niektóre nowsze dane, wyrażone w *km/sek.*

Prędkość światła		Stosunek jedn. elektr.	
1874. Cornu	300400	1884. Himstedt	300570
1879. Michelson	299828	1889. Rosa	300000
1882. Newcomb	299860	1890. J. J. Thomson i Searle .	299600
1882. Michelson	299853	1892. H. Abraham	299130
1902. Perrotin	299820	1898. Perot i Fabry	299730
1927. Michelson	299796	1907. Rosa i Dorsey	299790

Wyniki, które otrzymali Michelson w 1927 oraz Rosa i Dorsey, są prawie identyczne.

W r. 1893 Blondlot podał metodę bezpośredniego mierzenia prędkości fal elektromagnetycznych, rozchodzących się wzdłuż drutów metalowych. Posiłkując się tą metodą, Saunders znalazł na prędkość fali elektromagnetycznej 299790 *km/sek.*

Przewidziana przez Maxwell'a zależność pomiędzy współczynnikiem załamania a stałą dielektryczną spełnia się naogół dobrze dla gazów. Wiedzieć-

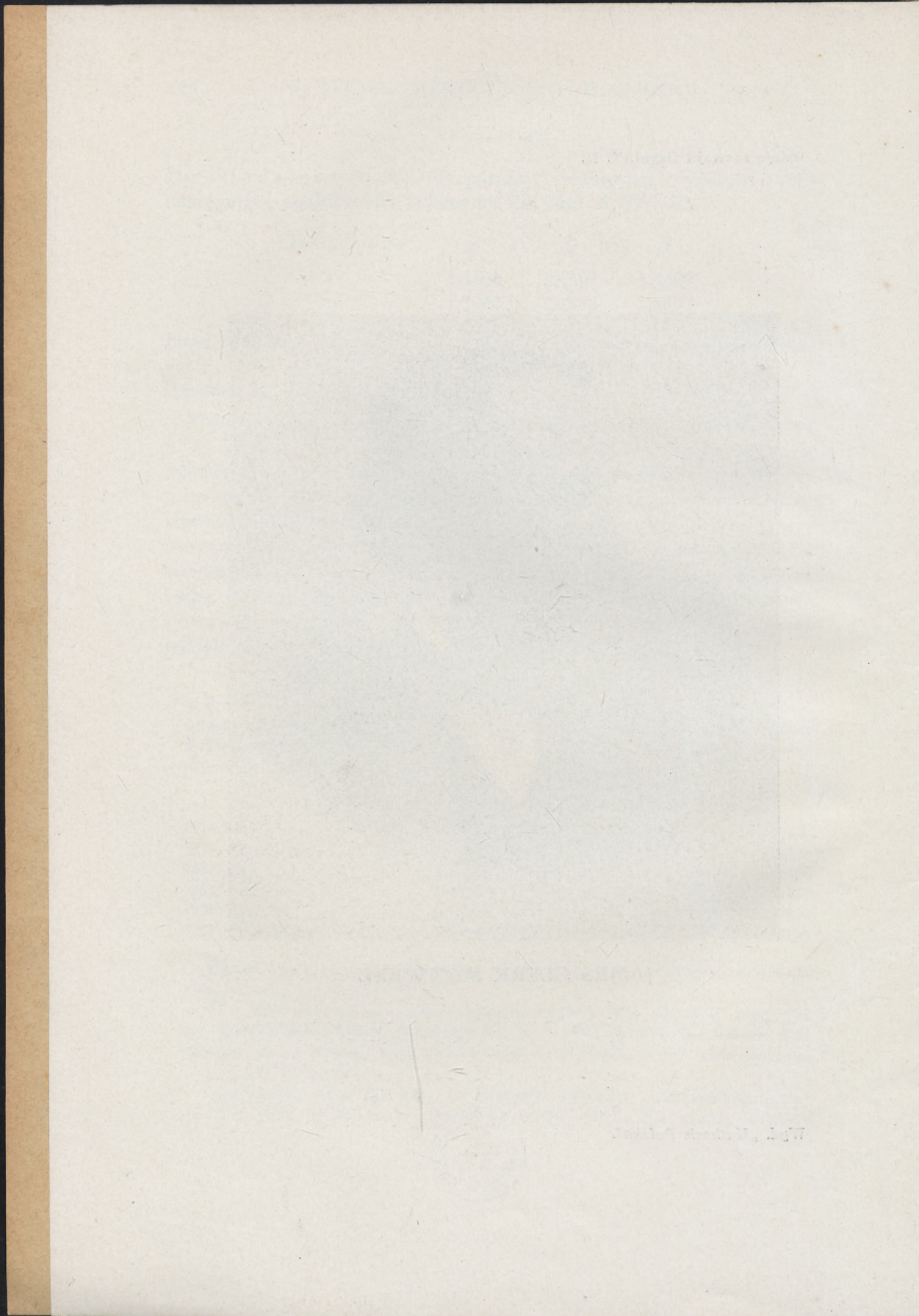
Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



JAMES CLERK MAXWELL

Wyd. „Mathesis Polska”.





ski fizyk Ludwik Boltzmann (1844—1906) zmierzył w tym celu stałą dielektryczną szeregu gazów, i otrzymał następujące wyniki:

	Powietrze	Wodór	Etylen	Dwutlenek węgla
ϵ	1,000590	1,000264	1,001312	1,000946
n^2	1,000586	1,000276	1,001356	1,000898

Różnice są nieco większe dla gazów o złożonej budowie cząsteczki. Dla niektórych cieczy mamy również zgodność wcale dobrą, np.:

	Siarczek węgla	Ropa naftowa	Benzol
ϵ	2,609	2,08	2,2025
n^2	2,628	2,115	2,2464

(n brane dla linii C).

Ciekły wodór ma stałą dielektryczną $\epsilon=1,2311$ (W. Werner), a kwadrat sp. załamania dla fal nieskończenie długich $n^2=1,2301$ (H. Augustin).

Natomiast w szeregu innych ciał spotyka się różnice ogromne; np. dla wody (i lodu) $\epsilon=80$, $n^2=1,8$; dla szkła $\epsilon=5,44$, $n^2=2,3$.

Współczesne teorie stałej dielektrycznej (Debye) tłumaczą zupełnie zadowalająco te różnice (ob. str. 148).

Inną konsekwencją teorii elektromagnetycznej światła jest zależność zdolności odbijania światła od przewodnictwa. Niemiecki fizyk Rubens sprawdzał te zależności dla długich fal podczerwonych (dług. fali rzędu 0,3 mm) i stwierdził zupełną zgodność teorii z doświadczeniem, dostarczając tem nowego i ważkiego argumentu na korzyść teorii Maxwell'a.

Dalszy rozwój teorii polaryzacji.

Farada y, tworząc pojęcie polaryzacji dielektryku, miał na myśli to tylko, że cząsteczki ośrodka izolującego znajdują się w szczególnym, kierunkowym stanie napięcia, udzielającym się od cząsteczki do cząsteczki, lecz nie podsuwał pod to żadnego konkretnego mechanizmu. Maxwell mówi o „przesunięciach elektrycznych”; zatem coś się przesuwają wzdłuż linii pola elektrycznego. Przesunięcie ma uzupełniać każdy prąd elektryczny przewodzony do prądu zamkniętego, więc Maxwell poprostu identyfikuje to „coś” z elektrycznością. W ten sposób powstaje dwuznaczność wyrazu „elektryczność”, jak to podkreślił znakomity francuski matematyk, astronom i filozof Henryk Poincaré (1854—1912).

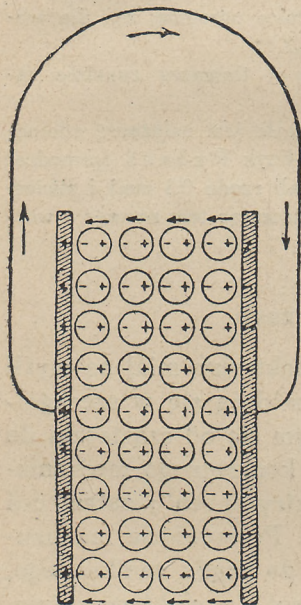
„Maxwell przypuszcza, że materia dielektryków jest całkowicie zajęta przez płyn hipotetyczny, analogiczny do eteru, o którym w optyce przypuszczamy, że wypełnia ciała przezroczyste; nazywa on go *elektrycznością*... Ponieważ ta nazwa może wprowadzić do umysłu pożałowania godne zamieszanie, nazwiemy ten płyn hipotetyczny

płynem indukującym, zachowując dla nazwy elektryczności jej zwykłe znaczenie.

Gdy wszystkie przewodniki, umieszczone w dielektryku są w stanie obojętnym, płyn indukujący jest w *równowadze normalnej*. Jeśli, przeciwnie, przewodniki są naelektryzowane... płyn indukujący przyjmuje nowy stan równowagi, który Maxwell nazywa *równowagą wymuszoną*.

Gdy cząsteczka płynu indukującego zostaje przesunięta ze swego położenia równowagi normalnej, Maxwell powiada, że zachodzi *przesunięcie elektryczne*¹⁾...

„Elektryczność” oznacza więc u Maxwell'a zarówno nabój elektryczny, jak i to, co Poincaré nazywa „płynem indukującym”. Oba te płyny razem zachowują się, jak płyn nieściśliwy, t. j. suma ich wewnątrz powierzchni zamkniętej nie ulega zmianie; w tym sensie należy też rozumieć twierdzenie Maxwell'a o podobieństwie „elektryczności” do płynu nieściśliwego (str. 137).



Rys. 28.

Model dielektryku według Mossotti'ego.

Inne znaczenie przesunięciu elektrycznemu nadał współczesny Maxwell'owi włoski fizyk Mossotti. Teoria jego przypomina teorię magnesów elementarnych Coulomb'a (ob. str. 31). Mossotti przypuszcza, że materia dielektryku składa się z kul przewodzących, rozsianych w ośrodku zupełnie nieprzewodzącym; pod wpływem pola elektrycznego naboje w kulach rozdzielają się, jak wskazuje rysunek, lecz elektryczność nie może przechodzić z jednej kuli do drugiej; po usunięciu pola naboje wracają do pierwotnych położenia i zobojętniają się wzajemnie. Od gęstości rozmieszczenia kul przewodzących zależy stała dielektryczna ciała. I tu więc istnieje przesunięcie elektryczne, ale nie w całym

ośrodku, lecz tylko w rozsianych w nim cząsteczkach przewodzących. Mossotti zakładał, że występuje ono pod wpływem zwykłego przyciągania i odpychania naboje, bez pośrednictwa materii izolującej;

¹⁾ H. Poincaré. „Electricité et Optique”, Paris 1901, rozdz. II.

jednak teoria jego daje się pogodzić z teorią działania bezpośredniego, jeśli przypuścić, że działanie pomiędzy cząsteczkami przewodzącymi odbywa się przy udziale izolatora. Gdy mamy do czynienia np. z siarką lub innym pierwiastkiem dielektrycznym, to rolę „kul” Mossotti'ego musimy przypisać atomom siarki, a rolę ośrodka izolującego — próżni, eterowi.

Na takim stanowisku stanął znakomity holenderski teoretyk, twórca teorii elektronów, H. A. Lorentz (ob. dział: Jony i Elektry); przypuszcza on, że atomy dielektryku zawierają elektrony, związane z nimi siłami wewnętrznymi; w polu elektrycznym elektrony wychylają się z położenia równowagi i grają taką samą rolę, jak naboje elektryczne w kulkach przewodzących Mossotti'ego. Przesunięcie elektronów odbywa się nie dzięki działaniom na odległość, lecz pod wpływem spolaryzowania eteru, który otacza i przenika cząsteczki materji. Obok przesunięcia elektronów przyjmuje więc Lorentz polaryzację eteru.

Teoria Lorentz'a zdaje sprawę ze zjawisk, zachodzących w dielektrykach w spoczynku, równie dobrze, jak teoria Maxwell'a; różnica występuje dopiero w wypadku dielektryku poruszanego. Teorię Maxwell'a zastosował do ciał poruszających się Henryk Hertz, zakładając, że przesunięcie elektryczne jest związane nierozdzielnie z materją dielektryku; dielektryk spolaryzowany w ruchu porywałby więc z sobą całkowite przesunięcie.

Maxwell przypuszcza, że ruch taki byłby równoznaczny z prądem elektrycznym, wywołanym przez unoszenie elektryczności, jaka występuje na powierzchni dielektryku; prąd taki wywołałby pole magnetyczne, proporcjonalne do wielkości przesunięcia, czyli do ϵE (gdzie E oznacza natężenie pola elektrycznego, a ϵ stałą dielektryczną).

Według Lorentz'a całkowite przesunięcie elektryczne ϵE składa się z dwóch części: z przesunięcia elektronów, które bierze udział w ruchu materji, oraz z przesunięcia w eterze, które udziału w ruchu nie bierze; ponieważ to drugie przesunięcie jest równe liczbowo natężeniu E , przeto pole magnetyczne, wywołane ruchem dielektryku spolaryzowanego powinno być proporcjonalne do $\epsilon E - E = (\epsilon - 1) E$. (Ob. Witkowski, t. III, ust. 71).

Badania działań magnetycznych poruszających się dielektryków (ob. niżej. Prądy konwencyjne) przyznały słuszność poglądom Lorentz'a.

Założenia Lorentz'a są w zgodzie ze sposobem, w jaki Fresnel tłumaczy zjawiska optyczne w ciałach poruszających się, w szczególności z doświadczeniami Fizeau nad wpływem ruchu ośrodka optycznego na rozchodzenie się światła. Stosunek przesunięcia w materji do przesunięcia całkowitego wynosi $\frac{\epsilon - 1}{\epsilon} = 1 - \frac{1}{\epsilon} = 1 - \frac{1}{n^2}$, i równa się Fresnelowskiemu „spółczynnikowi unoszenia”. (Por. rozprawę Fizeau w dziale Optyki).

Clausius (ob. dział Ciepła), opracowawszy matematycznie teorię Mossotti'ego (1879), wyprowadził z niej zależność zmian stałej dielektrycznej ośrodka izolującego od zmian jego gęstości. Wiele ciał stosuje się dobrze do tego prawa, ale również wiele, szczególnie cieczy o złożonej budowie cząsteczki, znacznie od niego odbiega; te same ciała odbiegają również od prawa Maxwell'a zależności współczynnika załamania od stałej dielektrycznej. Obie te anomalje wyjaśnił holenderski uczony P. Debye, profesor fizyki teoretycznej w Zurychu, zakładając (1912), że drobiny tych ciał są stale spolaryzowane, t. j. że posiadają po 2 bieguny elektryczne, dodatni i ujemny; osie tych „dipoli” są w zwykłych warunkach rozmieszczone chaotycznie, dopiero działanie pola elektrycznego skierowuje je zgodnie z linjami pola, podobnie jak to czyni pole magnetyczne z magnesami elementarnymi.

Prądy konwekcyjne.

Maxwell, próbując nadać znaczenie fizyczne prędkości, jaką otrzymuje się ze stosunku jednostek elektrostatycznych i elektromagnetycznych naboju, zakłada, że naboje zebrane na przewodniku i wraz z nim wprawione w szybki ruch, powinny wytwarzać takie same pole magnetyczne, jak naboje, których ruch poprzez przewody tworzy prądy galwaniczne. Podaje nawet metodę, jaką możnaby wytworzyć i zbadać takie prądy konwekcyjne (ob. str. 138). Takie same przypuszczenie wypowiedział już Faraday (Badania, Nr. 1644):

„Jeśli kulę naelektryzować dodatnio w środku pokoju, a następnie poruszać ją w kierunku dowolnym, to powstaną działania takie same, jakieby wywoływał prąd, płynący w tym samym kierunku”.

To wynikało z jego głębokiego przeświadczenia o „jedności sił elektrycznych:

„Trzy zupełnie różne rodzaje rozbrojeń: przewodnictwo, elektroliza i rozbrojenie przez iskrę, zgadzają się z sobą w tym punkcie, że

wywołują ważne zjawisko magnetyzmu poprzecznego. Czy i konwekcja, czyli rozbrojenie konwekcyjne sprawia to samo zjawisko, tego jeszcze nie sprawdzono, a kilka doświadczeń, które dotąd zdążyłem wykonać, nie pozwala mi na udzielenie na to pytanie odpowiedzi twierdzącej". (Bad. Nr. 1657).

Podajemy tu krótki rys historyczny prób doświadczalnego rozstrzygnięcia tego zagadnienia według artykułu prof. Eichenwalda¹⁾. Widać z niego, z jak wielkimi trudnościami połączone były te pomiary tak subtelne, a tak ważne.

„Takie doświadczenie, jak wiadomo, po raz pierwszy przedsięwziął i pomyślnie przeprowadził w r. 1876 H. A. Rowland w pracowni H. von Helmholtz'a.

W dalszym ciągu kwestja ta doznała osobliwego losu. Tak np. W. C. Röntgen (1890) mógł potwierdzić doświadczenia Rowland'a, zaś E. Lecher (1889) uczynić tego nie zdołał; Himstedt (1889 i 1890) oraz Rowland i Hutchinson (1889) udoskonaili metodę doświadczeń i otrzymali zgodne wyniki dodatnie; natomiast V. Crémieu (1900—1902) napróżno starał się wykazać działanie magnetyczne konwekcji elektrycznej różnemi sposobami — wprost lub pośrednio. Wreszcie wyniki doświadczeń całego szeregu obserwatorów, jak H. Pender'a (1903), E. P. Adams'a (1901), H. Pender'a i V. Crémieu (1903), N. V. Karpen'a (1904), F. Himstedt'a (1904) oraz moje własne badania (1901—1908) usunęły wszelkie wątpliwości co do istnienia zjawiska Rowland'a.

Należy tu jednak zauważyć, że pierwsze badania na tem polu, nawet uwieńczone wynikami dodatnimi, nie rozwiązały wielu kwestyj, dotyczących konwekcji elektrycznej, nadto uwidocznily one niektóre zjawiska uboczne, których teoria wyjaśnić nie umiała.

Tak np. Himstedt'owi udało się do tego stopnia wzmocnić działanie magnetyczne dwóch wirujących płyt naelektryzowanych, że mógł obserwować odchylenia igły magnetycznej o 100 mm. przy 3 m. odległości skali. Dokonywał on wówczas tylko pomiarów względnych i stwierdził proporcjonalność natężenia pola magnetycznego do siły prądu konwekcyjnego. Ale ta proporcjonalność sięgała tylko do potencjału 4000 woltów; przy potencjałach wyższych działania magnetyczne były słabsze, niżby to wynikało z prawa proporcjonalności...

H. Rowland i C. Hutchinson postawili sobie za zadanie wykonanie możliwie dokładnych pomiarów bezwzględnych... Nie

¹⁾ Jahrbuch der Radioaktivität und Elektronik. T. V, 1908.

zauważyli oni zjawiska, spostrzeżonego przez Himstedt'a, nawet przy wyższych jeszcze potencjałach, sięgających 8000 wolt; zato wyszła na jaw inna okoliczność szczególna: oto, rzecz dziwna, wychylenia igły magnetycznej nie były jednakowe przy zmianie kierunku ruchu, jeśli pozostałe warunki nie uległy zmianie, a ta nierówność nie mogła być przypisana błędowi spostrzeżeń...

Tymczasem szereg innych autorów wziął się do tej sprawy. Tak np. Crémieu ogłosił znaczną ilość prac, które jednak zupełnie przeczyły doświadczeniom Rowland'a. Aby się uwolnić od zakłócającego wpływu wirujących płyt naelektryzowanych na magnetometr, Crémieu poszedł inną drogą: nie obserwował wprost pola magnetycznego, lecz prądy indukcyjne, powstające przy zmianie pola magnetycznego, wytworzonego przez nabój, poruszany z szybkością jednostajną, lecz ulegający zmianom w czasie. Prądy indukcyjne były skierowywane w jedną stronę zapomocą komutatora i mierzone zapomocą czułego galwanometru...

Tymczasem Pender, który pracował u samego Rowland'a i używał tej samej metody, co Crémieu, otrzymał wyniki dodatnie i nawet bardzo dokładne.

Na propozycję H. Poincaré'go obaj ci badacze, Pender i Crémieu, spotkali się w Paryżu i wspólnie podjęli badania. Po kilku próbach udało się im otrzymać razem zjawisko Rowland'a...

Jest rzeczą bardzo prawdopodobną, że wszystkie wpływy zakłócające, zauważone przez Himstedt'a, Rowlanda i Hutchinsona, a również przez Pender'a i Crémieu, są spowodowane przez błędy izolacji, wyładowania z ostrzy i t. p...

Dotąd rozumieliśmy zawsze przez nabój poruszany nabój elektryczny przewodnika, czyli „nabój prawdziwy”. Jak się jednak zachowują naboje pozorne¹⁾, indukowane w polu elektrycznym na powierzchni nienaelektryzowanego dielektryku, — czy i one wywołują podczas ruchu pole magnetyczne?

Doświadczenia Röntgen'a (1888) odpowiedziały na to pytanie twierdząco, aczkolwiek tylko jakościowo... Pomiaru bezwzględne są

¹⁾ [Wyobraźmy sobie płytę z dielektryku, umieszczoną w polu elektrycznym, prostopadłym względem powierzchni płyty. Założmy, że potencjał wyższy pola odpowiada powierzchni górnej, a niższy dolnej. W myśl teorii Mosottiego i Lorentza, w płycie nastąpi polaryzacja, czyli przesunięcie naboju w drobinach dielektryku; naboje dodatnie zostaną przesunięte w dół, ujemne — w górę. Nabój każdej z drobin wewnętrznych znajduje się obok naboju znaku przeciwnego drobin sąsiedniej; działania tych naboju znoszą się wzajemnie. Ale

tu szczególnie interesujące, gdyż teorie elektromagnetyczne dla ciał w ruchu, a mianowicie teoria Maxwell'a i Hertz'a z jednej, a teoria elektronowa H. Lorentz'a z drugiej strony, właśnie w zastosowaniu do dielektryków prowadzą do wyników niezgodnych.

W pierwszej z wymienionych teorii przypuszcza się mianowicie, że przy ruchu ciał cały wypełniający przestrzeń ośrodek bierze udział w ruchu, że „hipotetycznie we wnętrzu materji istniejący eter porusza się tylko łącznie z nią”. Znane doświadczenie Fizeau z płynącą wodą i współczynnik unoszenia Fresnel'a nie mieszczą się w ramach tej teorii...

Teoria elektronowa prowadzi wprost do Fresnel'owskiego współczynnika unoszenia i objaśnia doświadczenie Fizeau. Jednocześnie teoria ta wymaga, aby ruchowi dielektryku w polu elektrostatycznym towarzyszyło pole magnetyczne, proporcjonalne do $(\epsilon - 1) E$, a nie do ϵE , jakby to wynikało z Hertz'owskiej teorii eteru, poruszającego się razem z materją...

W ostatnich czasach Pender (1903) użył metody indukcyjnej Crémieu, aby zbadać ną pole dielektryków w ruchu, a więc pole nabożów pozornych, i otrzymał przy różnicy potencjałów 7470 woltów i 57,8 obrotach płyty na sekundę podwójne wychylenie galwanometru o 4,5 mm. Obliczenia, przeprowadzone na podstawie teorii elektronowej, dały odchylenie o 4,85 mm. Zgodność teorii z doświadczeniem musi być uważana za bardzo dobrą.

Podajemy poniżej wyjątki z prac Rowland'a i Hutchinson'a oraz Röntgen'a.

Wydział Chemii Fizycznej
Politechniki Gdańskiej

naboje drobin, leżących na powierzchniach, ograniczających dielektryk, już nie będą przez nic zobojętniane. Na powierzchniach tych wystąpią naboje „pozerne” — na powierzchni dolnej dodatnie, na górnej ujemne. Naboje te są związane z materją dielektryku, nie dają się z niego zebrać, więc są nazwane pozornymi, w przeciwieństwie do nabożów „prawdziwych”, swobodnie przechodzących z jednego ciała na drugie. Takie naboje pozorne, wprowadzone w ruch, powinny również wywołać działania magnetyczne. (Ob. rozprawę Röntgena)].

HENRYK AUGUST ROWLAND.

(1848 — 1906).

Rowland był profesorem w uniwersytecie Johna Hopkins'a w Baltymorze (Stany Zjednoczone). Poza odkryciem prądów konwekcyjnych wstawił się ulepszeniem siatek dyfrakcyjnych; nacinał je nie na powierzchniach płaskich, lecz na wewnętrznych powierzchniach cylindrycznych metalowych, równoległe do osi cylindra. Siatki takie pozwalają otrzymać rzeczywisty obraz widma bez uciekania się do soczewek, niezbędnych przy siatkach płaskich. Siatki wykonane przez Rowland'a odznaczają się wielką gęstością i równością nacięć (do 17000 na 1 mm.); zapomocą nich Rowland dokonał wspaniałych pomiarów długości fali w obrębie widma słonecznego; jego atlas daje widmo słoneczne, rozciągnięte na długości 10 m.

O działaniu elektromagnetycznem prądów konwekcyjnych

PRZEZ PROF. HENRYKA A. ROWLANDA i C. T. HUTCHINSONA¹⁾.

...Myśl o możliwości działania magnetycznego prądów konwekcyjnych nasunęła się prof. Rowland'owi w r. 1868 i została zaprotokółowana w notatniku jego pod tąż datą.

Do pierwszego ze swych doświadczeń, wykonanego w Berlinie w r. 1876, prof. Rowland używał tarczy kauczukowej poziomej, pokrytej złotem po obu stronach i poruszającej się pomiędzy dwiema kondensującymi płytami szklanymi (wyzłoczonemi). Każda zbroja tarczy tworzyła kondensator z bliższą jej powierzchnią szkła; obie powierzchnie tarczy były nabite do tego samego potencjału. Igła [magnesowa] była umieszczona prostopadle do promienia tarczy ponad górną płytą kondensującą i prawie ponad brzegiem tarczy. Średnica tarczy kauczukowej wynosiła 21 cm., a szybkość 61 [obrotów] na sekundę...

Dokonano pomiarów, i wartość odchyień obserwowanych zgadzała się zupełnie z wartością obliczoną; ale nie zdołano dokonać pomiarów z dokładnością pożądaną, a to doprowadziło do doświadczeń niniejszych...

W przyrządzie berlińskim, powyżej opisanym, igła znajduje się w pobliżu brzegu tarczy; działanie magnetyczne, jak można przypuścić, jest proporcjonalne do gęstości powierzchniowej, pomnożo-

¹⁾ „On the elektromagnetic Effect of Convection-Currents”. Phil. Mag. V. 27, 1889.

nej przez szybkość linjową; siła będzie więc znacznie większa przy brzegu, niż blisko środka; za to pole jest mniej prawidłowe, co utrudnia ścisłe pomiary.

W przyrządzie obecnym jednostajność pola została zapewniona dzięki użyciu dwóch tarcz pionowych, wirujących około dwóch osi poziomych, leżących w jednej linii. Układ [astatyczny, ob. str. 77] igieł umieszczono pomiędzy tarczami, nawprost ich środka. Tarcze są ustawione w płaszczyźnie południka [magnetycznego], są one położone na powierzchniach, zwróconych ku igle. Pomiedzy tarczami umieszczono dwie płyty szklane kondensujące, położone od strony tarcz; pomiędzy temi płytami znajduje się igła. Cały przyrząd jest symetryczny względem dolnej igły układu astatycznego.

Każda tarcza jest otoczona pierścieniem ochronnym z kauczuku położonego, w celu utrzymania na krawędziach gęstości jednostajnej... Tarcze, płyty szklane i pierścienie ochronne posiadają nacięcia w kierunku promieni, aby prądy zwykłe nie mogły krążyć wkoło zbroi.

Na obwodzie każdej tarczy znajduje się osiem prętów mosiężnych, które są wpuszczone w nią w kierunku promieni na głębokość mniej więcej 5 cm., następnie zaginają się pod kątem prostym i biegną równolegle do osi, sięgając do powierzchni tarczy, gdzie stykają się z warstewką złota. Szczotki metalowe, przytwierdzone do pierścieni ochronnych, spoczywają na tych prętach; tą drogą tarcze są nabijane...

Układ igieł jest zamknięty w rurze mosiężnej, zakończonej u góry obszerniejszą skrzynką mosiężną, zawierającą zwierciadełko i igłę górną...

Na obwodzie dwóch pierścieni kauczukowych nacięto wyżłobienia, na które nawinięto druty; służą one jako galwanometr do wyznaczenia stałej charakterystycznej dla igły... Będziemy nazywali to urządzenie galwanometrem tarczowym.

Do elektryzowania służyła machina Holtz'a, połączona z baterją sześciu garncowych butelek lejdejskich. Były one włączone w obwód razem z komutatorem, elektrometrem kontrolującym i tarczą.

Potencjał był mierzony zapomocą dużego elektrometru bezwzględnego.

Obserwacyj dokonywano według następującego przepisu: najpierw określono H [składową poziomą pola ziemskiego] i stałą igły (β). Następnie łączono elektrometr z określonym miejscem baterji i odczytywano różnice potencjału. Tarczę wprowadzano w ruch, elektryzowano i odczytywano 3 następujące po sobie wychylenia igły; zmieniano znak elektryzacji i znów odczytywano 3 wychylenia i t. d....

Warunkami podlegającymi zmianie były: odległość tarczy od igły; odległość płyt szklanych od igły; stopień naelektryzowania; kierunek obrotu.

Rachunek opierał się na przypuszczeniu, że działanie magnetyczne naboju wirującego jest proporcjonalne do ilości elektryczności, przechodzącej przez każdy punkt w ciągu sekundy, zupełnie tak, jak w prądzie przewodzonym...

Pierwszej obserwacji systematycznej dokonano w styczniu 1889 r. z tarczą naelektryzowaną i doziemionymi płytami. Odchylenie przy zmianie znaku otrzymano bez trudu; wystąpiło ono w kierunku oczekiwanym, to znaczy, że przy naboju dodatnim działanie było zgodne z działaniem prądu w kierunku ruchu tarczy.

Wystąpiły pewne nieprawidłowości, które usunięto przez to, że tarczę doziemiono, a elektryzowano płyty szklane.

Teraz okazało się, że wychylenia są większe przy obrocie dodatnim (zenit, północ, nadir, południe), niż przy obrocie ujemnym¹⁾...

Tablica I podaje wyniki pewnej liczby obserwacyj. Wszystkie otrzymano z naelektryzowanymi płytami i tarczami doziemionymi za pośrednictwem osi.

Znaczenie liter jest następujące:

X = odległości środka tarczy od niższej igły.

e = odległości tarczy od płyty szklanej.

N = liczbie obrotów na sekundę.

δ = gęstości powierzchniowej naelektryzowania, wyrażonej w jednostkach elektrostatycznych.

$1/\beta$ = jest wprost proporcjonalne do czułości igły.

Δ = kątowi odchylenia.

V = stosunkowi jednostek elektrycznych.

Nagłe zmiany $1/\beta$ pochodzą od umyślnie w tym celu poczynionych zmian w igle.

Ostatnia kolumna podaje wartości V . Praca nasza nie miała na celu wyznaczenia V , a rachunek wykonano jedynie dlatego, aby ocenić stopień dokładności, z jaką zjawisko odpowiada przewidywanemu prawu...

¹⁾ [Inni badacze nie znaleźli tej różnicy. E i c h e n w a l d przypisuje ją jakiejś niedokładności przyrządu].

TABLICA I.

Nr.	Obrót	X	e	N	δ	$1/\beta$	2Δ mm.	V
1	+	2,54	1,24	122	1,16	$1,50 \cdot 10^5$	5,3	$2,42 \cdot 10^{10}$
2	+	2,57	"	125	1,30	3,11	9,0	3,38 "
3	+	"	"	129	1,23	2,15	6,94	3,00 "
4	—	"	"	129	1,11	"	5,58	3,68 "
5	+	"	1,21	127	1,21	2,25	5,6	3,74 "
6	—	"	"	133	1,21	"	5,7	3,74 "
7	+	"	"	130	1,48	"	8,4	3,10 "
8	—	"	"	133	1,47	"	7,3	3,64 "
9	+	"	1,24	121	1,32	2,23	9,4	2,26 "
10	—	"	"	130	1,32	"	7,2	3,16 "
11	+	"	"	125	1,26	2,17	7,6	2,70 "
12	—	"	"	126	1,26	"	5,7	3,64 "
13	+	2,85	1,50	125	1,19	2,23	6,5	2,82 "
14	—	"	"	129	1,19	"	5,0	3,78 "
15	—	"	"	125	1,11	2,19	5,85	2,82 "
16	+	"	1,43	127	1,08	2,35	7,3	2,46 "
17	—	"	"	128	1,08	"	5,4	3,32 "
18	—	"	"	129	1,08	"	5,3	3,42 "
19	+	3,22	1,80	123	1,13	2,24	5,1	3,30 "
20	—	"	"	124	1,13	"	4,9	3,48 "
								$3,19 \cdot 10^{10}$

Wartości dla V nie są z sobą zgodne w tym stopniu, w jakim można było tego oczekiwać; jeśli jednak, oprócz licznych, wymienionych już trudności, uwzględnić małą wielkość odchyień oraz możliwość, że na igłę działały prądy lub magnesy w innych częściach pracowni tak oddalonych, że ustrzec się od nich było niepodobna, a które mogły ulegać zmianom w czasie pomiędzy dokonywaniem obserwacji a wyznaczaniem czułości igły; jeśli wreszcie uwzględnić, że jakaś przyczyna zakłócająca działała tu niewątpliwie, — to zgodność możemy uważać za tak wielką, jak się tego można było słusznie spodziewać.

WILHELM KONRAD ROENTGEN¹⁾.**O sile elektrodynamicznej wywołanej przez ruch dielektryku, umieszczonego w polu elektrycznym jednostajnym²⁾.**

Komunikat niniejszy zawiera znalezioną na drodze doświadczalnej odpowiedź na pytanie następujące: Czy ruch dielektryku, umieszczonego w polu stałym i jednostajnym, nie unoszącego żadnego naboju prawdziwego, może wytworzyć siłę elektrodynamiczną?³⁾...

Najpierw pragnąłbym wykazać, że uzyskanie na tej drodze działania elektrodynamicznego jest możliwe. Wyobraźmy sobie dwie płyty kondensatora równoległe, (poziome), płaskie, nieskończenie wielkie, którym udzielono pewnej różnicy potencjału; niechaj warstwa izolująca, oddzielająca płyty, porusza się prostopadłe do linii sił, w kierunku prostym, z szybkością stałą. Przypuśćmy następnie, że ośrodek, w którym zachodzi polaryzacja dielektryczna, bierze udział w ruchu tej warstwy [ob. str. 150]; wówczas warstwa owa musi się nazewnątrz zachować elektrodynamicznie tak, jak dwie nieruchome powierzchnie prądów elektrycznych, które możemy w myśli umieścić na górnej, względnie dolnej powierzchni warstwy granicznej, a przez które przepływają prądy stałe o jednakowym natężeniu: przez jedną w kierunku ruchu, przez drugą w kierunku przeciwnym.

Jeśli np. płyta górna jest nabitą do potencjału wyższego, niż dolna, to prąd równoważny na dolnej powierzchni granicznej musi być uważany za płynący w kierunku ruchu.

Najprościej można dowieść słuszności tych rozważań, jeśli uważać dielektryk za złożony z cząsteczek spolaryzowanych; wówczas przyczyny siły elektrodynamicznej należy poszukiwać w ruchu biegunów elektrycznych. Ale Maxwell'owska teoria przesunięć elektrycznych prowadzi do tego samego wniosku [jednak do innego wyniku ilościowego].

Pozwolę sobie przytoczyć dwa doświadczenia, wykonane w celu zbadania tej sprawy:

Okrągłą tarczę szklaną (lub kauczukową) wprawiałem w obrót pomiędzy dwiema poziomymi płytami kondensatora; górna płyta była stale doziemiona, a dolną można było nabijać elektrycznością do-

¹⁾ Życiorys Röntgen'a ob. w dziale: Jony i elektrony.

²⁾ „Ueber die durch Bewegung eines im homogenen elektrischen Felde befindlichen Dielectricums hervorgerufene electrodynamische Kraft“. Wiedemann's Annalen. Bd. XXXV. Rok 1888.

³⁾ Uzasadnienie możliwości takiego pomiaru ob. odsyłacz na str. 150.

datnią lub ujemną, pobraną ze źródła elektryczności. Tuż ponad górną płytą wisiała jedna z dwóch igieł magnetycznych, tworzących bardzo czuły układ astatyczny; kierunek jej był prostopadły do promienia tarczy, a środek znajdował się ponad tarczą, blisko jej krawędzi. Zapomocą lunety, zwierciadła i skali można było obserwować odchylenia igły, jakie miały występować przy zmianie naboju kondensatora.

Przy doświadczeniach tych okazało się, że każdej zmianie znaku towarzyszyło odchylenie igły, skierowane tak, jakgdyby został zmieniony kierunek prądu urojonego, skierowanego jak powyżej wyłuszczone. Działanie biegunów dodatnich odpowiadało działaniu prądów, skierowanych tak, jak ruch, działanie biegunów ujemnych — działaniu prądu przeciwnego kierunkowi ruchu. Jeśli pominąć inne, łatwe do zbitcia zarzuty przeciw tym doświadczeniom, jak np. ten, że odchylenia igły mogły być wywołane przez prądy rzeczywiste, powstające w płytach kondensatora, to pozostanie jeden jeszcze zarzut, o którym należy wspomnieć osobno i który należy usunąć. Brzmi on tak: Jeśli tarcza wiruje pomiędzy silnie nabitymi płytami kondensatora, to jest rzeczą możliwą, że będzie zwolna nabierała naboju rzeczywistego, bądź to wskutek własnego, aczkolwiek małego przewodnictwa, bądź to przez bezpośrednie pobieranie elektryczności z kondensatora. Ruch tych naboju, jak to wykazał Rowland, wpływałby elektrodynamicznie na igłę, i temu działaniu możnaby przypisać odchylenia, obserwowane przy moich doświadczeniach.

Chcąc być pewnym, że wynik dokonanych spostrzeżeń nie da się sprowadzić do tych znanych już zjawisk, wykonałem doświadczenie z kondensatorem, którego płyta dolna była podzielona na dwie, odizolowane od siebie połowy, które elektryzowano jednocześnie, lecz odwrotnie; środek igły znajdował się ponad tem miejscem płyty wirującej, przez który przechodził promień, prostopadły do linii podziału połówek kondensatora. Ponieważ obrót był szybki, więc o naboju powstającym wskutek przewodnictwa nie mogło już być mowy; że elektryczność nie przepływała również na tarczę z kondensatora, tego dowodziła obserwacja, że wychylenia dwóch elektrometrów, połączonych każdy z inną połową kondensatora, nie zmieniały się pomiędzy jedną a drugą zmianą znaku.

Przy tem urządzeniu również otrzymałem w chwili zmiany znaku odchylenia igły, naogół takie same.

Można więc uważać za fakt doświadczalnie dowiedziony, że ruch dielektryku, który znajduje się pod wpływem naboju statycznych, może wzbudzić siły elektrodynamiczne...

Rozmiary przyrządu, użytego do doświadczeń z kondensatorem niepodzielnym, były następujące:

Średnica tarczy wirującej	10,0 cm.
Grubość tarczy wirującej	0,35 „
Odległość tarczy wirującej od górnej okładki kondensatora	0,14 „
Odległość tarczy wirującej od dolnej okładki kondensatora	0,25 „
Średnica okładek	20,0 „

Różnica potencjału pomiędzy okładkami odpowiadała 0,3 cm. długości iskry w powietrzu pomiędzy kulkami o średnicy 2 cm. [około 11000 woltów].

Liczba obrotów wynosiła około 100 na sekundę.

Odchylenia przy zmianie znaku sięgały 2 do 3 podziałek (mili-metrów).

Odległość zwierciadła od skali była równa 229 cm.

Dla rozstrzygnięcia pomiędzy teorjami polaryzacji Maxwell'a i Lorentz'a Eichenwald wprowadził w obrót cały kondensator, t. j. dielektryk wraz z okładkami; w ten sposób wytwarzał dwa prądy: konwekcyjny (ruch okładek) i Röntgenowski (ruch dielektryku) o kierunkach odwrotnych. Ponieważ, według teorii Maxwell'a, gęstość naboju powierzchniowego przewodnika równa się polaryzacji dielektryku na jego granicy, przeto wspomniane prądy musiałyby mieć jednakowe natężenia, gdyby cała polaryzacja brała udział w ruchu: to odpowiada poglądom Hertz'a; jego teoria wymaga więc, aby działania obu prądów znosiły się całkowicie. Natomiast z teorii Lorentza wynika, że prąd konwekcyjny jest silniejszy od prądu Röntgenowskiego w stosunku $\frac{\epsilon}{\epsilon - 1}$, że więc poruszający się kondensator Eichenwald'a powinien działać na igłę magnesową słabiej, niż prąd konwekcyjny okładek, lecz w tym samym co i on kierunku. Doświadczenia Eichenwald'a potwierdziły to przewidywanie.

Rozdział X.

DRGANIA I FALE ELEKTROMAGNETYCZNE.

TEOORIA Maxwell'a prowadzi do wniosku, że pole elektromagnetyczne rozchodzi się ze skończoną prędkością, równą prędkości światła; że jest zatem możliwe powstawanie fal elektromagnetycznych. Aby to były całe ciągi fal, analogiczne do tych, z jakimi mamy do czynienia w akustyce i optyce, źródło, wysyłające te fale, musi się zachowywać podobnie, jak źródła dźwięku i światła, t. j. wykonywać drgania, któreby wzbudzały pola okresowo zmienne. Prędkość fali elektromagnetycznej jest olbrzymia, więc jeśli długość fali ma być na tyle mała, aby była dostępna pomiarowi, częstość drgań musi być ogromna, większa, niż można osiągnąć środkami mechanicznymi¹⁾.

Drgania elektryczne.

Helmholtz w r. 1847 wskazał na możliwość oscylacyjnego wyładowania butelki lejdejskiej. W. Thomson (lord Kelvin) w roku 1853, a po nim Kirchhoff w r. 1857 poddali to zagadnienie badaniu matematycznemu. Równania, do których doszli, wskazują, że 1-o w obwodzie, zawierającym kondensator o pojemności C i cewkę o współczynniku samoindukcji L są możliwe prądy oscylujące, płynące tam i napowrót; 2-o warunkiem powstawania tych oscylacji, czyli drgań elektrycznych jest, aby opór obwodu R nie przekraczał pewnej wartości, którą później Feddersen nazwał „oporem granicznym“;

¹⁾ Obecnie na niektórych stacjach radjotelegraficznych (m. in. w Warszawie) są wytwarzane fale elektromagnetyczne zapomocą prądów zmiennych z dynamomaszyny o ogromnej prędkości obrotowej twornika (system Alexandersona), jednak długość takiej fali, przy częstości sięgającej 100.000 okresów na sek., wynosi około 3 km.; fala taka, oczywiście, nie nadaje się do doświadczalnego badania ogólnych własności fal elektromagnetycznych.

wartość ta wynosi $2\sqrt{\frac{L}{C}}$; 3-o okres drgań wynosi $T=2\pi\sqrt{LC}$, o ile opór jest niewielki; duże opory wpływają na pewne zwiększenie okresu.

Stwierdzenie, że takie drgania rzeczywiście zachodzą przy rozbrojeniu kondensatora, zbadanie doświadczalne tych drgań i wykazanie, że wyniki doświadczeń zgadzają się z przewidywaniami teorii, jest zasługą Feddersena.

WILHELM FEDDERSEN.

(1832 — 1918).

Wilhelm Feddersen, duńczyk z pochodzenia, kształcił się w Gietyndze, Berlinie i Lipsku; w tem ostatniem mieście spędził życie, zajmując się nauką i filantropją. Zbadał szczegółowo w ciągu 10 lat (1857 — 1866) zjawiska, towarzyszące wyładowaniom butelki lejdejskiej.

O wyładowaniach butelek elektrycznych¹⁾.

...Przyzwyczajono się wyładowanie elektryczne uważać albo za zjawisko, przebiegające równomiernie od najwyższego natężenia prądu, aż do zupełnego jego zaniku, albo też zakładać, że w miejscu przejścia elektryczności do powietrza występuje szereg oddzielnych przejść w postaci t. zw. wyładowań cząstkowych. Bliższe zbadanie wykazuje, że wprowadzie obie te formy rozbrojenia występują, ale że w wypadku, gdy drut łączący okładki jest z metalu, ustępują prawie zawsze miejsca innej, „oscylującej” formie rozbrojenia, w której elektryczności płyną nie w jednym kierunku, lecz *tam i napowrót*.

Nadto panowała opinia, że wyładowanie przez przewód o małym oporze trwa czas niewymiernie krótki. Moje badania nie potwierdziły tego przypuszczenia...

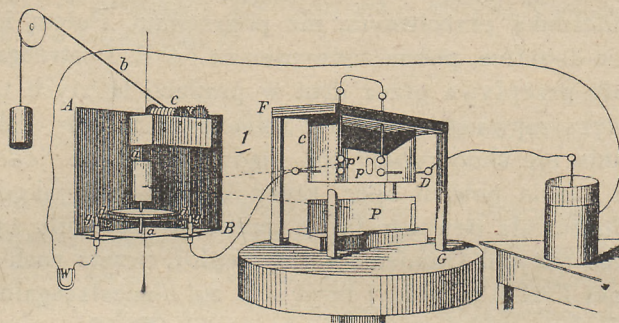
Zasadniczy pogląd na ruch elektryczności podczas rozbrojenia. Jeśli jako rozbrajacz włączyć zrazu możliwie mały opór, to w przewodzie występują naprzemian prądy elektryczne o przeciwnych kierunkach: występuje wyładowanie „oscylacyjne”. I nie należy rozumieć tego tak, że elektryczność płynie tylko tak długo, póki nie spożyje rozporządzalnego naboju [dodatniego],... lecz w ten sposób, że od chwili, gdy ustają siły przyśpieszające, elektryczność, dzięki posiadaniu pewnej bezwładności, płynie w dalszym ciągu w tym samym

¹⁾ „Ueber die electrische Flaschenentladung“, Ann. d. Ph. 116, r. 1862. Tłumaczono z wydania Ostwald's Klassiker Nr. 166.

kierunku. Wynikiem tego będzie, że butelka otrzyma rozporządalny nabój ujemny. Gdy ładowanie ujemne posunie się tak daleko, że siła żywa [energja kinetyczna] poruszającej się elektryczności zostanie spożyta przez wzrastające napięcie nanowo rozdzielonych mas elektrycznych, nastąpi chwila spoczynku, poczem nastąpi wyładowanie butelki w kierunku przeciwnym, niż poprzednio. Potem idzie nowe wyładowanie dodatnie, potem znów ujemne i t. d. Dostrzegamy tu, że elektryczność przepływa przez drut w prądach falistych tam i zpowrotem. Gdybyśmy mogli pomyśleć sobie przewód bez żadnego oporu, to drgania nie skończyłyby się nigdy; ponieważ jednak każdy przewodnik stawia pewien opór, który działa tak, jakgdyby elektryczność doznawała pewnego tarcia, przez co część siły żywej ustawicznie ulega zużyciu (zamienia się w ciepło), przeto ruch elektryczny po pewnej liczbie oscylacyj musi stać się niedostrzegalnie małym. Zależnie od okoliczności, następuje to po 30, 20, 10, a nawet mniejszej jeszcze liczbie oscylacyj. Jeśli zauważyć pewną liczbę drgań i zwiększyć potem opór przewodu, to liczba drgań się zmniejszy. Każdej powierzchni elektrycznej [pojemności butelki] odpowiada pewien opór, przy którym w drucie łączącym określonego kształtu pozostaje tylko *pół oscylacji*. W tym punkcie ustaje wyładowanie oscylacyjne i ustępuje innej postaci. Od tego punktu, przy wzrastającym oporze, obserwuje się wyładowanie „ciągłe”. Gdy elektryczność przerwie się poprzez iskrę, w drucie łączącym powstaje prąd elektryczny, osiąga wkrótce maximum, by następnie stopniowo słabnąć w miarę wyczerpywania się elektryczności w zbiorniku [butelce]... Ale i tu nie można podnosić oporu bezgranicznie, gdyż przy rosnącym oporze osiągamy punkt, w którym wyładowanie ciągłe nie występuje w całej czystości; przekonywamy się, że niema tu wyładowania butelki we właściwym znaczeniu tego wyrazu; występuje iskra sycząca, a gdy ją zbadamy, okazuje się, że składa się ona z wielu poszczególnych iskier. Wyładowanie, z którym mamy do czynienia, nie dotyczy całego drutu łączącego w jednakowym stopniu; w każdej iskrze cząstkowej wyładowują się tylko bieguny przyrządu rozbrajającego... Te wyładowania obserwowałem już dawniej, używając cienkich rurek, które dla nadania im oporu napełniałem wodą destylowaną; nazwałem je wyładowaniami „*przerywanemi*”.

Metoda badania. Powyższe poglądy na wyładowania wynikają z szeregu badań... Z metod, dowodzących istnienia oscylacyj, przytaczam narazie tylko tę, która dała mi najbardziej uderzające wyniki. Jest to metoda wirującego zwierciadła.

Oś pionowa *a* (rys. 29) jest wprawiana w szybki ruch obrotowy (do 100 obrotów na sekundę) zapomocą śruby bez końca i kół zębatach *c*, poruszanych przez ciężar, zawieszony na sznurku *b*. Ramiona mosiężne *ee*, przymocowane do osi, stykają się przy określonym położeniu osi z drutami *gg*, odizolowanymi od podstawy, i w ten sposób zamykają obwód, utworzony z butelki lej-



Rys. 29.

Przyrząd do badania iskry.

dejskiej, 2 iskierników *p* i *p'*, drutów doprowadzających i oporu ciekłego *W*. W chwili połączenia drutów w iskiernikach przeskakują iskry; światło ich pada przez otwór w ekranie *D* na jedno z dwóch wirujących zwierciadeł, umieszczonych na osi *a*; są to zwierciadła wklęsłe, które rzucają obraz iskry na płytkę z matowego szkła *P*. Wskutek obrotu osi, obraz iskry rozciąga się w kierunku poziomym, co pozwala śledzić poszczególne fazy zachodzących w niej procesów. Płytkę może być zastąpiona przez czułą płytę fotograficzną, co daje oczywistą przewagę nad bezpośrednią obserwacją okiem. Obie metody były używane. Aby iskry pojawiały się zawsze w tem samym miejscu, kulki iskierników zostały pokryte szellakiem i tylko małe krążki, średnicy $\frac{1}{4}$ mm., obnażono na zwróconych ku sobie częściach kul. Opór *W* stanowiły rurki o różnej średnicy, napełnione rozcieńczonym kwasem siarkowym. Drut łączący był albo kilkumetrowy, albo też składał się z trzech przewodów po 50 m. drutu z nowego srebra o grubości $\frac{1}{4}$ mm.

Przy włączeniu tych drutów otrzymywano drgania na tyle powolne, że można było obserwować okiem oscylacyjny charakter iskry. [Ponieważ opór drutu jest mały w porównaniu z oporem *W*, przeto wpływ drutu polegał głównie na zwiększeniu współczynnika indukcji własnej obwodu, od której to wielkości (ob. str. 160) zależy okres wyładowań. Istotnie, długi drut można było zastąpić drutem krótszym, zwiniętym w spiralę, której zwoje zostały odizolowane od siebie. Ograniczamy się tu do podania wyników przy użyciu długiego drutu łączącego].

...Gdy użyjemy wystarczająco dużej prędkości obrotu, jasna część rozciągniętego w ogon obrazu iskry, jaką obserwuje się na matowej płytce, rozpada się na prążki, równoległe do kierunku iskry i po-

przedzielane ciemnymi przerwami. Rys. 30 wyobraża w zasadniczych rysach obraz odwrotny czyli negatywny [części jasne są wyobrażone jako ciemne] zjawiska... Charakterystyczną jest okoliczność, stwierdzona też na drodze fotograficznej, że szerokość poszczególnych prążków jest jednakowa na całej przestrzeni obrazu i w niezmiennych okolicznościach niezależna od wielkości naboju...



Rys. 30.

Iskra przerywana.

Z rosnącym oporem... zmniejsza się liczba prążków, jednak bez najmniejszej zmiany w ich szerokości. Gdy włączałem opory z rozcieńczonego kwasu, doszedłem do punktu, w którym pozostawały tylko 3 prążki... Większy opór sprowadzał je do 2; dalsze włączanie rozcieńczonego kwasu zmniejszało natężenie światła drugiego prążka, dopóki w końcu nie przestał się on zupełnie ukazywać. Pozostawał tylko jeden prążek, dość ostro ograniczony na obu końcach. Tutaj trwanie rozbrojenia dochodziło do minimum. Przy dalszem wzrastaniu oporu szerokość prążka szybko wzrastała się. Światło słabło, szczególnie ku końcowi i nie mogło być mowy o ostrej granicy. Występowało zjawisko, często już przezemnie obserwowane: wyładowanie *ciągłe*... Odpowiadający temu opór nazwałem *oporem granicznym* dla wyładowania oscylacyjnego.

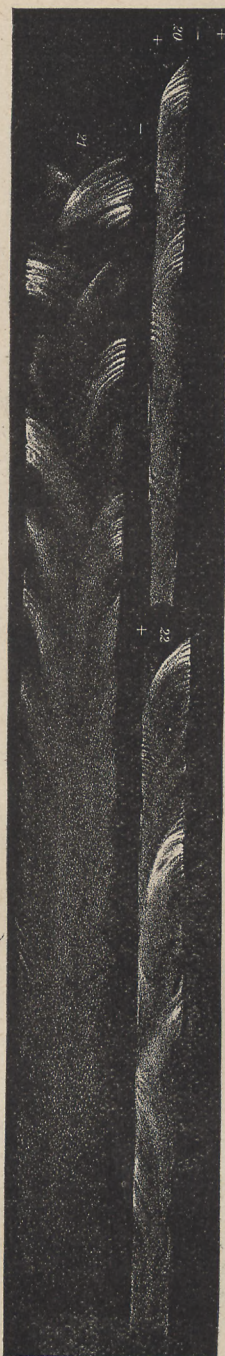
Oto przykład obserwacji przy połączonych 2 butelkach: opory są tu podane w jednostkach dowolnych [jednostka ta wynosi około 14000 Ω].

Opór:

- 0,014 3 prążki.
- 0,025 2 prążki, ostatni już znacznie osłabiony.
- 0,036 1 prążek, czasem zawiązek drugiego.
- 0,041 1 prążek, zawsze sam, około 3 mm. szerokości. Trwanie wyładowania 0,00002 sek.
- 0,048 1 prążek, wydaje się nieco szerszy niż poprzednio.
- 0,071 1 prążek, 5—6 mm. szeroki...

Metoda fotograficzna pozwoliła otrzymać szereg zdjęć, różniących się nieco pomiędzy sobą, w zależności od oporu obwodu, materiału, z którego były zrobione kulki iskiernika, długości iskry; jednak zasadniczy charakter obrazów jest zawsze ten sam: obraz rozpada się na szereg poprzecznych pasków, których jeden koniec jest świetniejszy; ten koniec, odpowiadający ujemnie naelektryzowanej kulce, leży naprzemian to po jednej, to po drugiej stronie, wskazując tem na zmienne co do znaku naboje kulek iskiernika.

Obrazy, otrzymane na kliszy, były potem przerysowane na kamień litograficzny. Podajemy tu parę najbardziej charakterystycznych.



Na większości przytoczonych figur można zauważyć szczególną różnicę pomiędzy obu końcami poprzecznych odcinków. Zaczynając od pierwszego odcinka (np. na rys. 31), zwracam uwagę na przerywane występowanie [jasnego] światła na biegunie, połączonym z okładką zewnętrzną (na biegunie ujemnym), stanowiące jaskrawy kontrast ze światłem, wychodzącym o wiele spokojniej i bardziej równomiernie z bieguna wewnętrznej okładki dodatnio naelektryzowanej butelki. Jak w teorii oscylacyj prąd odwraca się w drugim odcinku, tak i na obrazie wykazuje drugi odcinek tę samą szczególną różnicę, ale w odwróconym porządku, tak, że światło przerywane widać teraz na biegunie, połączonym z okładką wewnętrzną. W trzecim odcinku występuje ponowne odwrócenie i t. d...

Drgania elektryczne, powstające przy wyładowaniu kondensatora, są drganiami szybko tłumionymi, ponieważ sama iskra przedstawia dość znaczny opór, którego przewyciężenie wyczerpuje energię początkową drgania. Pod naciskiem potrzeb radiotelegrafji, która swój nadzwyczajny rozwój zawdzięcza w dużej mierze możliwości wytwarzania fal niegasnących, pracowano energicznie nad tem zagadnieniem. M a x W i e n (r. 1908) urzeczywistnił drgania zanikające bardzo powoli, indukując drgania w obwodzie wtórnym o bardzo małym oporze. D u d d e l l (1900), włączając równolegle do łuku Volty kondensator i cewkę samoindukcyjną, wytwarzał obwód, w którym powstają drgania (prądy zmienne) o niesłabnącej amplitudzie. Ostateczne rozwiązanie dał amerykańnin de F o r e s t, konstruując (1905) t. zw. lampkę katodową, a następnie (1913) używając ją do wytwarzania drgań niegasnących. Po bliższe szczegóły odsyłamy czytelnika do książek, traktujących o telegrafji iskro-

Rys. 31.
Fotografia iskry
elektrycznej.

wej (np. Machcewicz i Hubert: Zasady radjotelegrafji i radjotelefonji; M. Jeżewski: Radjotelegrafja i Radjotelefonja; J. Groszkowski: Lampy katodowe).

Fale elektromagnetyczne.

Stwierdzenie oscylującego charakteru wyładowań elektrycznych otworzyło drogę usiłowaniom urzeczywistnienia fal elektromagnetycznych, przewidzianych i przepowiedzianych przez Maxwella. Dokonał tego Henryk Hertz.

HENRYK RUDOLF HERTZ

(1857 — 1894).

Henryk Hertz urodził się w Hamburgu, jako syn tamtejszego adwokata, a następnie senatora. Wcześnie obudziło się w nim zamiłowanie do nauk przyrodniczych i matematyki, do których przykładął się usilnie. Obok tego lubił roboty mechaniczne; z własnej inicjatywy uczył się w latach szkolnych robót stolarskich i tokarskich i sam budował sobie proste, lecz dobre przyrządy mechaniczne i optyczne; to zamiłowanie nie opuszczało go w późniejszych latach i niejeden z przyrządów, których używał do badań naukowych, wyszedł z pod jego ręki.

Po ukończeniu szkoły średniej długo wahał się w wyborze zawodu; fizyka i matematyka pociągały go ku sobie, ale nie ufał swym siłom, a bał się miernoty. „Wolę być wybitnym przyrodnikiem, niż wybitnym inżynierem, lecz wolę być miernym inżynierem, niż miernym przyrodnikiem” — pisał w liście do swoich rodziców. Zaczął więc studia techniczne, ale rychło się spostrzegł, że z wykładanych przedmiotów interesują go tylko przedmioty fizyczno-chemiczne i matematyczne, a sama technika nie pociąga go wcale; po dojrzałym namyśle zmienił kierunek i wstąpił na uniwersytet w Monachjum dla oddania się umiłowemu studjom. Po roku przeszedł do Berlina, gdzie dostał się pod kierunek Helmholtz'a, który miał na jego umysłowość wywrzeć wpływ ogromny. Znakomity uczony odrazu poznał niepospolite dary początkującego studenta i roztoczył nad nim troskliwą opiekę, kierując jego pierwszemi pracami, podsuwając tematy i zagadnienia. Hertz stał się jego ulubionym uczniem; widział w nim Helmholtz przyszłego kontynuatora swych własnych idei naukowych.

Ale mistrz przeżył ucznia — coprawda o kilka miesięcy zaledwie. We wspomnieniu pośmiertnem Helmholtz tak charakteryzuje przedwcześnie zmarłego badacza:

„Los i natura zdały się w sposób niezwykle sprzyjać rozwojowi tego ducha ludzkiego, który łączył w sobie wszystkie warunki, konieczne do rozwiązywania najtrudniejszych zagadnień nauki. Umysł to był zdolny zarówno do najwyższej ścisłości i jasności myślenia logicznego, jak i do najskrupulatniejszej uwagi przy obserwowaniu niepozornych zjawisk. Niewtajemniczony obserwator przechodzi obok nich z lekkim sercem, nie zwracając na nie uwagi; lecz dla bystrego wzroku wskazują one drogę, po której może przenikać w nowe, nieznane tajniki przyrody”.

Niezwykłe zdolności Hertz'a objawiły się wkrótce. Zaraz po przyjeździe do Berlina dowiedział się o zadaniu konkursowem z dziedziny fizyki, ogłoszonym przez Wydział filozoficzny uniwersytetu. Zadanie dotyczyło pytania, czy elektryczność posiada bezwładność istotną (poza bezwładnością pozorną, wywoływaną przez samoindukcję); bezwładność owa musiałaby wpływać na natężenie prądów samoindukcyjnych, więc dokładne zbadanie tych prądów (t. zw. extraprądów) powinno było dać odpowiedź na postawione pytanie. Hertz niezwłocznie zabrał się do pracy, przedstawił Helmholtz'owi plan doświadczeń i pod jego okiem w kilka miesięcy uporał się z zagadnieniem, na które otrzymał odpowiedź przeczącą. Do tematu tego powracał jeszcze dwukrotnie przy użyciu innych dróg doświadczalnych, a otrzymane wyniki wykazywały z coraz większą dokładnością, że znane nam dotychczas zjawiska nie wymagają, abyśmy elektryczności przypisywali bezwładność. Przy wykonaniu pierwszej swej pracy naukowej Hertz wykazał taką pewność w posługiwaniu się środkami naukowemi, że Wydział, przyznawszy mu nagrodę, opatrzył ją w szczególnie pochlebną opinię. Dalsze lata przynoszą cały szereg prac teoretycznych i doświadczalnych z dziedziny elektrodynamiki, ważniejsze z nich dotyczą indukcji w kulach wirujących, wyładowań, naboju pozostałych, promieni katodowych, porównania równań Maxwell'a z równaniami innych teoryj i w. in. Prócz tego pracował Hertz i w innych dziedzinach fizyki: pisał o zderzeniu ciał sprężystych, o parowaniu w próżni, o procesach adiabatycznych w powietrzu i t. d.

Te wszystkie prace były niejako wstępem tylko do największego jego odkrycia, do znakomitych „Badań nad rozchodzeniem się siły elektrycznej”. Zagadnienie to kosztowało go cztery

lata wyteżonej pracy (od 1887 do 1891), w ciągu których ogłosił 10 rozpraw, rozwijających stopniowo ten temat i ujmujących go coraz szerzej i coraz głębiej; parę wyjątków z nich przytaczamy poniżej. Pohop od podjęcia tych dociekań dało wielkie zadanie konkursowe, ogłoszone przez Akademię Berlińską; szukano rozstrzygnięcia pomiędzy teorią *Maxwell'a* a teorjami działania na odległość w odpowiedzi na pytanie, czy prądy polaryzacyjne w izolatorach wywołują takie same działania magnetyczne i elektrodynamiczne, jak prądy przewodzone. Temat ten podsunął Akademii *Helmholtz* z wyraźną myślą o *Hertz'u*, jako o człowieku, który posiadał wszystkie dane do rozwiązania tego trudnego i doniosłego zagadnienia. Wynikiem badań *Hertz'a* było odkrycie fal elektromagnetycznych, przewidzianych i przepowiedzianych już przez *Maxwell'a*. To odkrycie przyczyniło się, jak żadne inne, do rozpowszechnienia i spopularyzowania poglądów *Faradaya* i *Maxwell'a*.

Potwierdziwszy w ten sposób doświadczalnie przewidywania teorii *Maxwell'owskiej*, *Hertz* przystąpił do rozwinięcia jej samej; usystematyzował ją i ujednostajnił, usuwając pozostałości dawniejszych poglądów i uwydatniając podstawowe założenia. Następnie rozszerzył teorię, stosując ją do ciał będących w ruchu; był to pierwszy krok na drodze, wiodącej do niezmiernie ważnych rezultatów; najważniejsze ogniwo z całego łańcucha dociekań, zapoczątkowanych przez *Hertz'a*, — elektronowa teoria *Lorentz'a* — usunęła teorię *Hertz'a*; poczynione przezeń założenia nie ostały się wobec faktów doświadczalnych¹⁾; to jednak nie uszczupla bynajmniej jego wielkiej zasługi, jako pioniera tej gałęzi badań fizyki teoretycznej.

W ciągu doświadczeń z drganiami elektrycznymi *Hertz* dokonał jeszcze jednego ważnego odkrycia. Zauważył on (w r. 1887), że iskra pomiędzy biegunami iskiernika przeskakuje łatwiej, jeśli w jej pobliżu wywołać drugą iskrę; zręcznie przeprowadzone doświadczenia przekonały go, że należy to przypisać światłu (przeważnie promieniom pozafiołkowym), wysyланemu przez iskrę pomocniczą, które, padając na iskiernik, ułatwia powstawanie iskry. W rok później *Hallwachs* uogólnił i ściślej ujął spostrzeżenia *Hertz'a*; dowiódł on, że przewodniki, naelektryzowane ujemnie, tracą nabój pod wpływem promieni pozafiołkowych; jest to t. zw. zjawisko fotoelektryczne, badane następnie bardzo obszernie i szczegółowo.

Najdobitniejszy wyraz swym dążnościom do roztrząsania podsta-

¹⁾ Ob. str. 147 i 158.

wowych zagadnień nauki dał Hertz w „Zasadach mechaniki”, które oddał do druku przed samą śmiercią. Podjął w nich tę samą pracę systematyzującą, jasno odślanającą założenia, dla wysnucia z nich całego gmachu twierdzeń naukowych, jaką wykonał już w zakresie elektrodynamiki w swych studjach nad równaniami Maxwella. Dążył do możliwego zredukowania zasadniczych pojęć mechaniki i szukał jednej podstawowej zasady, wystarczającej do rozwinięcia całej nauki — bez uciekania się do twierdzeń pomocniczych. Z pojęć zasadniczych mechaniki pozostawił tylko czas, przestrzeń i masę.

„Zadanie jej (mechaniki Hertz'a) polega na przedstawieniu związków naturalnych pomiędzy temi trzema i tylko temi trzema pojęciami. Czwarte pojęcie, jak np. pojęcie siły albo pracy... usunięto z liczby samodzielnych pojęć zasadniczych...

„Gdybyśmy zechcieli zrozumieć ruchy ciał otaczających i sprowadzić je do prostych i przejrzystych prawideł, uwzględniając to tylko, co widzimy bezpośrednio naszymi oczyma, to próba taka nie doprowadziłaby do niczego. Spostrzeżlibyśmy wkrótce, że wszystko to, co możemy widzieć i dotykać, nie stanowi jeszcze świata, rządzonego określonymi prawami, w którym jednakowe warunki powodowałyby zawsze jednakowe skutki. Przekonalibyśmy się, że bogactwo świata rzeczywistego musi być różnorodniejsze, niż bogactwo świata, objawiającego się bezpośrednio naszym zmysłom. Jeśli pragniemy otrzymać obraz świata wykończony, w sobie zamknięty, stałym prawom podległy, to poza rzeczami, które widzimy, musimy przypuszczać istnienie innych, niewidzialnych rzeczy, musimy poszukiwać utajonych czynników poza granicami, dostępnymi dla naszych zmysłów”.

Mechanika stwarza w tym celu nowe kategorie pojęć: siły albo energii. Ale Hertz obiera inną drogę:

„Możemy przyznać, że współdziała tu coś ukrytego, lecz odrzucić myśl, że to coś stanowi odrębną kategorię. Nic nam nie broni przypuścić, że owa rzecz ukryta nie jest niczem innym, jak znowu ruchem i masą; te ruchy i masy mogą się różnić od ruchów i mas widzialnych nie zasadniczo, lecz tylko w stosunku do nas i do naszych pospolitych środków spostrzegania... To, cośmy przywykli nazywać siłą albo energią, sprowadza się wówczas dla nas do działania mas i ruchów, choć mogą to być masy i ruchy niedostępne dla naszych grubych zmysłów”.

Hertz szybko kroczył po szczeblach kariery akademickiej. W r. 1880 został asystentem Helmholtz'a, w trzy lata później habilitował się w Kolonji, w r. 1885 otrzymał katedrę nadzwyczajną

na politechnice w Karlsruhe, a w 1889 katedrę zwyczajną na uniwersytecie w Bonn. Tytuły członka korespondenta wielu akademii i towarzystw naukowych, medale i ordery świadczą o uznaniu, jakim się cieszył pomiędzy uczonymi. Bliżsi znajomi darzyli go przyjaźnią za jego cichy i prawy charakter, za skromność i bezinteresowność, oraz za powagę i zapał, z jakim oddawał się swemu powołaniu.

Świetne nadzieje, jakie rokował młody jeszcze, a już niepospolicie zasłużony badacz, zniweczyła choroba i śmierć, która zabrała go w 37-ym roku życia i przecięła gwałtownie wszystkie plany i zamiary, które kiełkowały w jego genialnym umyśle.

Badania nad rozchodzeniem się siły elektrycznej¹⁾.

W r. 1879 Akademia Berlińska ogłosiła, na wniosek Helmholtz'a, zadanie konkursowe, polegające na stwierdzeniu doświadczalnym jakiegokolwiek związku pomiędzy siłami elektrodynamicznymi, a polaryzacją dielektryczną; związek taki przewidywała teoria elektryczności Maxwell'a, i na tej drodze można się było spodziewać wskazówek co do jej trafności. Hertz zamierzył pokusić się o rozstrzygnięcie zagadnienia; po dokonaniu pobieżnego obliczenia doszedł do wniosku, że do otrzymania dostrzegalnych działań potrzeba zmian polaryzacji daleko szybszych od tych, jakie dawała metoda Feddersena.

Ze wzoru na okres drgań elektrycznych (ob. str. 160) wynika, że można zwiększyć częstość drgań, zmniejszając pojemność i samoindukcję przewodnika. Gdyby zamiast okładek butelki lejdejskiej użyć prostych przewodników, zwróconych ku sobie końcami, ilość drgań możnaby zwiększyć, jak obliczał Hertz, około 100 razy. Aby drgania, które zwykle zanikają bardzo szybko, odbywały się bez przerwy, wystarczyło połączyć przewodniki z biegunami wtórnymi cewki Ruhmkorff'a; prądy zmienne, odbierane z cewki, wzbudzają wahania elektryczne w przewodnikach, dostarczając potrzebnej na to energii, podobnie jak uderzanie młoteczką w napiętą strunę pobudza ją do wahań, a powtarzane ustawicznie, utrzymuje strunę w stanie ciągłego drgania. (Witkowski, t. III, str. 609).

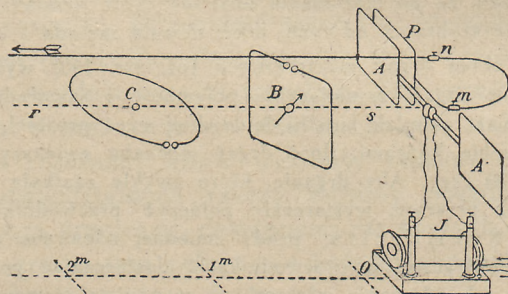
W pobliżu takiego przewodnika pierwotnego, będącego siedliskiem drgań elektrycznych, Hertz umieszczał obwód wtórny, złożony z drutu wygiętego w koło lub prostokąt; kończył się on iskiernikiem, czyli dwiema kulkami metalicznymi, oddzielonymi od siebie wąską przerwą, której wielkość można było regulować za pomocą śrubki mikrometrycznej. Gdy w przewodniku pierwotnym przeskakiwały iskry, małe iskiereczki dawały się zauważyć również w iskierniku przewodnika wtórnego, z czego Hertz wywnioskował, że i w tym dru-

¹⁾ „Untersuchungen über die Ausbreitung elektrischer Kraft“, Wyd. I w r. 1891, Wyd. II w r. 1895, jako tom II wydania zbiorowego Hertz'a (Gesammelte Werke Leipzig 1895). Jest to zbiór rozpraw nad tym przedmiotem, ogłaszanych od r. 1887 do 1891 i poprzedzonych uwagami wstępnymi autora.

gim przewodniku mają miejsce prądy wahadłowe, indukowane przez prądy wahadłowe pierwotne.

Szczegóły doświadczeń dawały się wyjaśnić tylko na zasadzie przypuszczenia, że działanie indukcyjne w przewodniku wtórnym nie powstaje jednocześnie z wywołującym je prądem, lecz rozchodzi się z szybkością skończoną, tak, że na przebycie drogi pomiędzy dwoma przewodnikami potrzeba określonego czasu. Porównywując szybkość rozchodzenia się fali indukcji w powietrzu, z szybkością rozchodzenia się fali elektrycznej wzdłuż drutu, łatwą do obliczenia z długości fali i ilości drgań, Hertz oblicza, że pierwsza szybkość wynosi $3,2 \times 10^{10}$ cm./sek., a więc znajduje liczbę bardzo bliską szybkości światła, jak tego wymaga teoria Maxwell'a; różnica daje się łatwo wytłumaczyć błędami doświadczenia. Bardziej jeszcze bezpośredniego dowodu istnienia fal elektrycznych w powietrzu dostarczyła obserwacja fal stojących; poniżej podajemy tłumaczenie odnośnej pracy Hertz'a. Przyrządy, użyte przy niej, są opisane w jednej z rozpraw poprzednich.

Przewodnik pierwotny AA (rys. 32) składał się z dwóch kwadratowych płyt mosiężnych o krawędziach 40 cm. długości, połączonych drutem miedzianym 60 cm. długości. W środku drutu znajdował się iskiernik, w którym drgania były wzbudzane zapomocą nader silnych rozbrojeń cewki indukcyjnej J...



Rys. 32.

Oscylator Hertz'a.

Za przewodnik wtórny służył drut C w kształcie koła o promieniu 35 cm. Iskiernik był regulowany zapomocą śrubki mikrometrycznej... Przewodnik był dostrojony do rezonansu z przewodnikiem pierwotnym. Czas wahania (pół okresu) obu przewodników, obliczony na podstawie pojemności i samoindukcji przewodnika pierwotnego, wynosił jedną stumiljonową sekundy...

O falach elektrodynamicznych w powietrzu i o ich odbiciu ¹⁾.

...Podczas doświadczeń, w których badałem wpływ drgania prostoliniowego na przewodnik wtórny, spostrzegałem wielokrotnie zjawiska, które zdawały się wskazywać na odbicie działań indukcyjnych od ścian gmachu... Gdy stwarzałem warunki coraz korzystniejsze dla odbicia, zjawisko występowało coraz wyraźniej, a podane tłumaczenie zyskiwało wciąż na prawdopodobieństwie. Nie zatrzymuję się jednak na tych niedoskonałych doświadczeniach, lecz przystępuję wprost do opisu doświadczeń podstawowych.

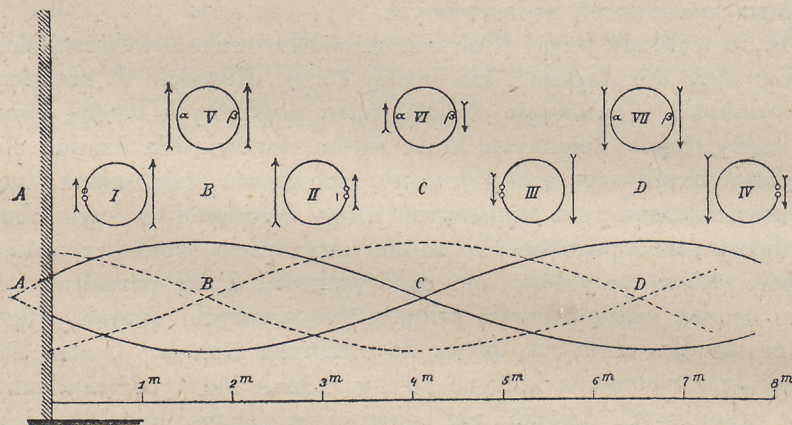
Sala do wykładu fizyki [Politechniki w Karlsruhe], w której dokonywano tych doświadczeń, ma blisko 15 m. długości, 14 szerokości i 6 wysokości. Równolegle do obu ścian podłużnych biegną jednak dwa rzędy słupów żelaznych, które razem stanowią dla działań elektrodynamicznych zaporę napewno nie słabszą niż stała ściana; części sali, pomieszczone poza słupami, nie mogą więc być brane w rachubę. Dla doświadczeń pozostawała zatem przestrzeń środkowa o 15 m. długości, 8,5 m. szerokości i 6 m. wysokości. Z tej przestrzeni kazałem usunąć wiszące części przewodów gazowych i pająki żelazne tak, że nie zawierała nic, prócz drewnianych stołów i ławek, które trudno było usunąć, z których strony jednak nie spodziewałem się wcale szkodliwych działań; nie zauważyłem ich też zupełnie. Jedną ze ścian szczytowych, na której miało następować odbicie, była masywna ściana z piaskowca, pokryta licznymi przewodami gazowymi. Aby nadać ścianie bardziej jeszcze charakter powierzchni przewodzącej, umocowano na niej blachę cynkową 4 m. wysoką i 2 m. szeroką; połączono ją drutami z rurami gazowymi i z pobliską rurą wodociagową, szczególnie zaś dbano o to, aby elektryczność, która mogłaby się skupiać na górnym i dolnym końcu blachy, mogła stamtąd odpływać możliwie swobodnie.

Nawprost środka tej ściany, w odległości 13 m. od niej, a więc w odległości 2 m. od ściany przeciwległej, ustawiono przewodnik pierwotny (rys. 32)... Kierunek drutu przewodzącego był teraz pionowy, zatem siły, wchodzące w grę, wykonywały wahania w kierunku pionowym... Prostopadłą, poprowadzoną ze środka przewodnika pierwotnego do powierzchni odbijającej, nazywamy normalną. Nasze doświadczenia ograniczają się do jej pobliża. Płaszczyznę pionową, równoległą do normalnej, będziemy nazywali w ciągu naszych

¹⁾ „Ueber elektrodynamische Wellen im Luftraume und deren Reflexion”. *Wiedemanns Annalen*. 34. 1888.

doświadczeń płaszczyzną drgań, a płaszczyznę prostopadłą do normalnej — płaszczyzną fali.

Przewodnik wtórny był... kołem o promieniu 35 cm. Było ono umocowane tak, że mogło obracać się we własnej płaszczyźnie około osi, przechodzącej przez jego środek i prostopadłej do jego płaszczyzny. Ta oś miała przy doświadczeniach kierunek poziomy; była tak umocowana w podstawie drewnianej, że mogła obracać się wraz z krążkiem około osi pionowej.



Rys. 33.

Fale elektromagnetyczne stojące.

Po takich przygotowaniach występuje w sposób najbardziej uderzający następujące zjawisko: umieszczamy środek naszego przewodnika wtórnego na normalnej, a płaszczyznę jego w płaszczyźnie drgań i zwracamy iskiernik to w stronę ściany odbijającej, to go od niej odwracamy. Wogóle iskry wykazują przy tych położeniach znaczne różnice. Jeśli wykonywamy doświadczenie w odległości 0,8 m. od ściany, to iskry są znacznie silniejsze, gdy iskiernik jest zwrócony ku ścianie. Możemy tak wyregulować długość iskry, że, gdy iskiernik zwrócony jest ku ścianie, przebiega nieustanny potok iskier, a w położeniu odwrotnym iskier nie ma wcale. Powtórzywszy doświadczenie w odległości 3 m. od ściany, zauważymy naodwrot — ciągły potok iskier w iskierniku odwróconym, a nieobecność iskier w iskierniku zwróconym ku ścianie. Jeśli oddalimy się o 5,5 m., to zachodzi nowe odwrócenie, iskra od strony ściany ma przewagę nad iskłą z drugiej strony. W końcu, w odległości 8 m. spostrzegamy, że dokonała się

nowa przemiana, iskra jest silniejsza po stronie odwróconej od ściany, ale różnica nie jest już tak znaczna. Dalsze odwrócenie również już nie zachodzi, nie dopuszczają do tego: przeważająca siła działania bezpośredniego i złożone siły, które mają swe siedlisko w pobliżu drgań pierwotnych. Rysunek nasz, w którym skala podaje odległości od ściany, wyobraża w I, II, III, IV obwód wtórny w tych położeniach, w których tworzenie się iskier było silniejsze. Przemienny charakter stanu przestrzeni występuje tu wyraźnie.

W odległościach, leżących pomiędzy wspomnianymi, obie iskry, o których mowa, stają się sobie równe; różnica pomiędzy iskrami maleje również w bezpośredniej bliskości ściany. Możemy więc uważać te punkty, mianowicie *A*, *B*, *C*, *D* rysunku, niejako za punkty węzłowe. Nie należy jednak uważać przedziału pomiędzy jednym z tych punktów a następnym za pół długości fali... Wolno natomiast przypuszczać, że połowie fali odpowiada dwukrotna odległość tych punktów, które więc będą rozgraniczały ćwiartki fal. Istotnie, na podstawie tego przypuszczenia oraz wypowiedzianych już poglądów zasadniczych, dojdziemy do zupełnego objaśnienia naszego zjawiska.

Pomyślmy mianowicie, że fala pionowej siły elektrycznej zdążyła ku ścianie i zostaje odbita z mało zmienionem natężeniem, co wywołuje powstawanie fali stojącej. Gdyby ściana była doskonale przewodząca, to na samej jej powierzchni musiałby się wytworzyć węzeł, gdyż wewnątrz i na granicy przewodnika doskonałego siła elektryczna może być tylko znikomo mała. Ale ściana nasza nie może uchodzić za doskonale przewodzącą; częściowo nie jest ona nawet metalowa, a o ile jest z metalu, nie jest bardzo rozległa. Więc na jej powierzchni siła elektryczna będzie posiadała jeszcze pewną wartość, przyczem kierunek jej będzie odpowiadał kierunkowi fali padającej. Węzeł, który w wypadku przewodnictwa doskonałego wytworzyłby się na samej ścianie, w rzeczywistości musi leżeć nieco poza jej powierzchnią, mniej więcej w punkcie *A* naszego rysunku. Jeśli więc podwójna odległość *AB*, czyli odległość *AC* ma odpowiadać połowie długości fali, to stosunki geometryczne fali stojącej będą takie, jak je w przyjęty sposób symboliczny wyobraża pełna linja falowa na rysunku. Siły, działające w pewnej określonej chwili po obu stronach koła w położeniach I, II, III, IV, są co do wielkości i kierunku wyobrażone przez dorysowane strzałki. Jeśli więc w pobliżu węzła iskiernik jest zwrócony ku węzłowi, to siła większa działa w drucie w warunkach bardziej sprzyjających, wbrew sile mniejszej, działa-

jącej w warunkach mniej pomyślnych¹⁾. Jeśli natomiast iskiernik jest odwrócony od węzła, to siła większa w warunkach mniej sprzyjających działa teraz wbrew sile mniejszej, działającej w warunkach bardziej pomyślnych. Niezależnie od tego, która z sił przeważy w ostatecznym położeniu, w każdym razie iskry muszą być w tym wypadku słabsze niż w pierwszym, a to objaśnia zmianę znaku naszego zjawiska po każdym posunięciu się o ćwierć fali.

W sposób bardzo bezpośredni możemy potwierdzić trafność tego obrazu fali elektrycznej, jakiśmy sobie wytworzyli. Jeśli mianowicie ustawimy płaszczyznę naszego koła nie w płaszczyźnie drgań, lecz w płaszczyźnie fali [równoległej do ściany odbijającej], to siła elektryczna jest jednakowa we wszystkich częściach krążka²⁾... Iskry, jak się tego można było spodziewać, znikają we wszystkich odległościach w najwyższym i najniższym punkcie krążka, najsilniejsze powstają w punktach, leżących w jednej płaszczyźnie poziomej z normalną. Ustawiamy więc iskiernik w jednym z ostatecznych położen i oddalamy się powoli od ściany. Zauważymy, że bezpośrednio przy przewodzącej powierzchni metalowej niema isker wcale, ale występują one już przy bardzo małym oddaleniu; rosną następnie szybko i w B osiągają względnie największą siłę, poczem znów słabną. W C stają się nadzwyczaj słabe, ale wzrastają ponownie przy dalszym posuwaniu się. Powtórne osłabienie wprawdzie już nie występuje, natomiast iskry wzmagają się ustawicznie z powodu wzrastającego zbliżenia do drgań pierwotnych. Gdybyśmy unaocznili zapomocą krzywej siłę iskry w przedziale AD , odkładając ją w kierunku dodatnim i ujemnym, to otrzymalibyśmy w przybliżeniu w sposób bezpośredni krzywą wyciągniętą na rysunku.

Rozpoznaliśmy więc z zupełną pewnością w A i C węzły, natomiast w B i D strzałki fali elektrycznej. W innym znaczeniu możemy jednak punkty B i D również uważać za węzły. Są to mianowicie węzły stojącej fali magnetycznej, która, według teorii, towarzyszy fali elektrycznej i jest względem niej przesunięta o ćwierć długości fali...

¹⁾ [Kierunek siły elektrycznej jest pionowy, więc indukcja odbywa się przeważnie w punktach przewodnika, leżących na końcach średnicy poziomej. Jeśli przewodnik jest przerwany przez iskiernik w jednym z tych punktów, to z pod wpływu indukcji wyjęto część, najsilniej podlegającą indukcji. Wskutek tego strona przeciwna przewodnika zyskuje przewagę].

²⁾ [Ale pochylenie części krążka względem siły jest różne: na końcach osi poziomej kierunki te są równoległe, na końcach pionowej — wzajemnie prostopadłe].

Linja kropkowana na naszym rysunku wyobraża falę magnetyczną...

Odległość pomiędzy *B* i *C* wynosiła, według naszych pomiarów, 2,4 m... Połowa długości fali wynosi zatem 4,8 m. Dla tego samego aparatu otrzymałem na drodze pośredniej długość połowy fali = 4,5 m. Różnica nie jest tak wielka, abyśmy nie mogli w nowym pomiarze widzieć potwierdzenia pomiaru dawnego... Zresztą wartość średnia byłaby może najbardziej bliską prawdy... Czas wahań naszego przyrządu, obliczony w przypuszczeniu, że długość fali równa się wartości średniej pomiarów, a szybkość rozchodzenia się jest równa szybkości światła — wynosi mniej więcej 1,55 stomiljonowych sekundy, zamiast obliczonych 1,4 stomiljonowych.

Te same doświadczenia powtórzono z przyrządem mniejszym, wysyłającym fale, których połowa długości wynosiła 2 m., szybkość drgań była więc przeszło dwa razy większa, niż poprzednio. Wyniki były nie tak wyraźne w szczegółach, ale naogół potwierdziły wyniki pierwszych doświadczeń.

Do opisania doświadczeń, o których mowa w tym i w innych artykułach, nie uciekałem się w punktach zasadniczych do żadnej określonej teorii; istotnie, siła przekonywująca doświadczeń jest niezależna od wszelkiej teorii. Mimo to widać jasno, że wszystkie te doświadczenia stanowią oparcie dla owej teorii zjawisk elektrodynamicznych, którą pierwszy stworzył *Maxwell*, opierając się na poglądach *Faradaya*. Zdaje mi się również, że i skojarzona z tą teorią hipoteza, dotycząca istoty światła, zyskuje w umyśle naszym silniejsze niż dotąd podstawy.

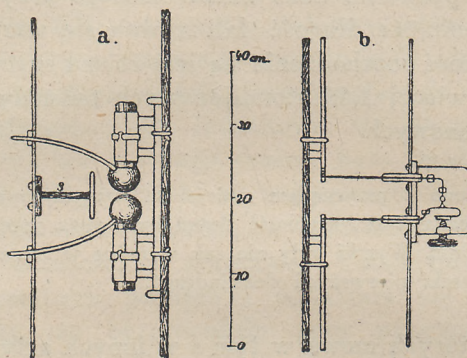
Jest to bez wątpienia myśl ciekawa, że badane przez nas zjawiska w powietrzu przedstawiają w miljonowym powiększeniu te same procesy, jakie zachodzą pomiędzy płytkami szklanymi, wywołującymi barwne prążki *Newton'a*, lub też w pobliżu *Fresnel'owskiego* zwierciadła...

Fale, otrzymywane dotychczas, zbyt były długie, aby na nich wykazać analogję zupełną pomiędzy falami elektromagnetycznymi a świetlnymi. Zwiększając coraz bardziej szybkość drgań, *Hertz* doszedł w końcu do fal tak krótkich, że mógł z niemi otrzymać zasadnicze zjawiska optyczne.

O promieniach siły elektrycznej¹⁾.

Przyrządy.

Metoda wywoływania fal krótkich jest taka sama, jak ta, według której wzbudzano fale długie. Przewodnik pierwotny można najprościej opisać w sposób następujący: Wyobraźmy sobie walec mosiężny o średnicy 3 cm. i długości 26 cm. (rys. 34a), przerwany w środku przez iskiernik, ograniczony z obu stron przez powierzchnie kuliste o promieniu 2 cm. Długość przewodnika równa się mniej więcej połowie długości takiej fali, jaką drgania w nim wzbudzone wywołują w drutach prostych; już stąd można zorientować się w przybliżeniu, jaka jest częstość drgań...



Rys. 34.

Oscylator i detektor Hertz'a.

Do wykazywania sił elektrycznych w przestrzeni służyły i tym razem drobnutkie iskierniki, wzbudzane przez te siły w przewodniku wtórnym... Używano głównie przewodnika wtórnego o następującej budowie (rys. 34b): dwa proste druty 50 cm. długie i 5 mm. grube ustawiono tak wzdłuż jednej linii prostej, że ich końce zwrócone ku sobie znajdowały się w odległości 6 cm. od siebie; od tych końców szły dwa druty, 15 cm. długości i 1 mm. średnicy, równolegle względem siebie, a prostopadle do pierwszych drutów, i kończyły się iskiernikiem, urządzonym tak, jak w przewodniku kołowym (str. 170). W przewodniku prostoliniowym nie liczono już na rezonans, który też występował tu bardzo słabo.

Do wykazywania sił elektrycznych w przestrzeni służyły i tym razem drobnutkie iskierniki, wzbudzane przez te siły w przewodniku wtórnym... Używano głównie przewodnika wtórnego o następującej budowie (rys. 34b): dwa proste druty 50 cm. długie i 5 mm. grube ustawiono tak wzdłuż jednej linii prostej, że ich końce zwrócone ku sobie znajdowały się w odległości 6 cm. od siebie; od tych końców szły dwa druty, 15 cm. długości i 1 mm. średnicy, równolegle względem siebie, a prostopadle do pierwszych drutów, i kończyły się iskiernikiem, urządzonym tak, jak w przewodniku kołowym (str. 170). W przewodniku prostoliniowym nie liczono już na rezonans, który też występował tu bardzo słabo.

Wzbudzanie promieni.

Wywołując drgania pierwotne w dużej swobodnej przestrzeni, można zapomocą przewodnika prostoliniowego otrzymać w ich pobliżu w zmniejszonej skali wszystkie te zjawiska, jakie otrzymywałem w bliskości drgań powolniejszych. Największa odległość, przy której

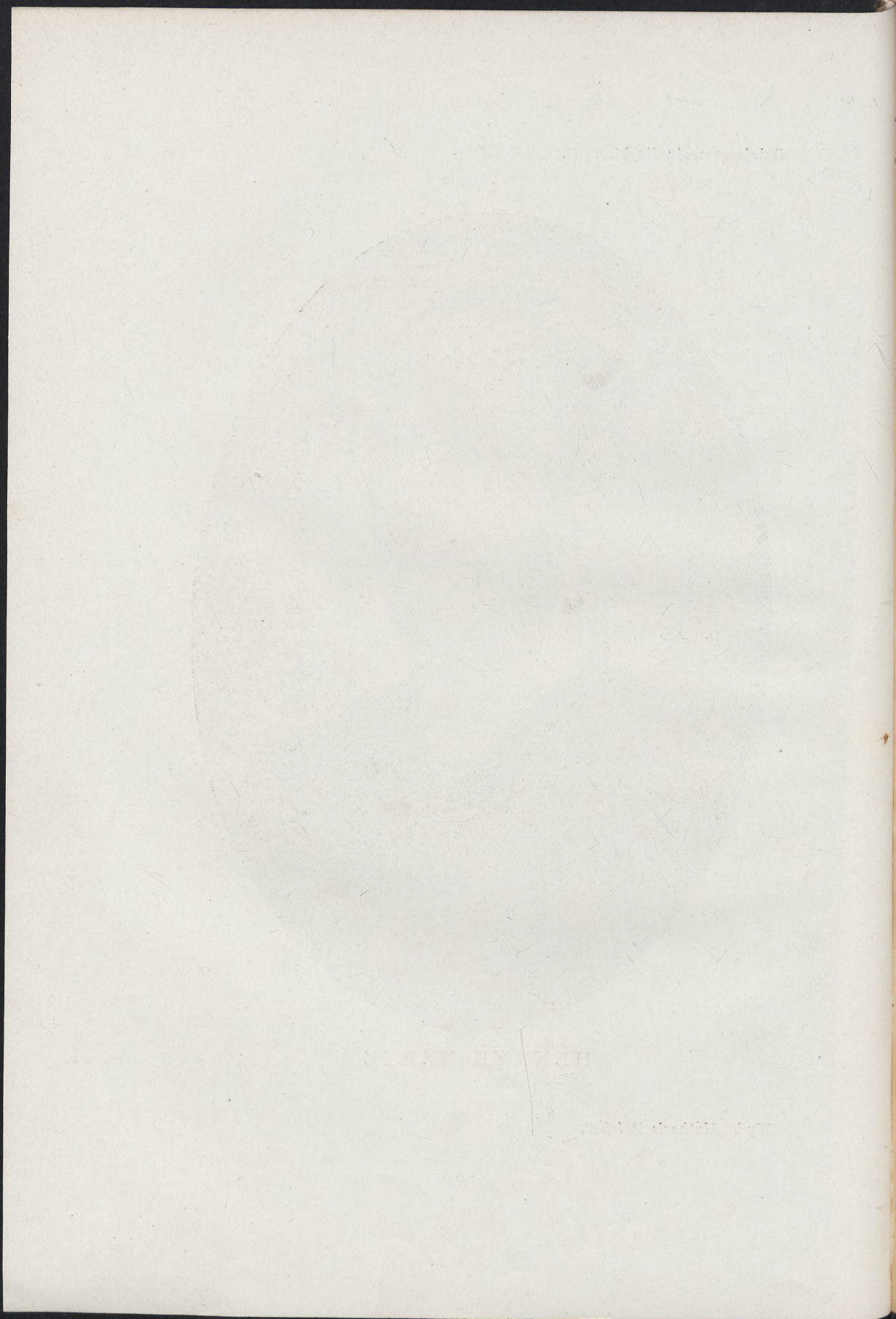
¹⁾ „Ueber Strahlen elektrischer Kraft”. Wiedemann's Ann. 36. 1889.

Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



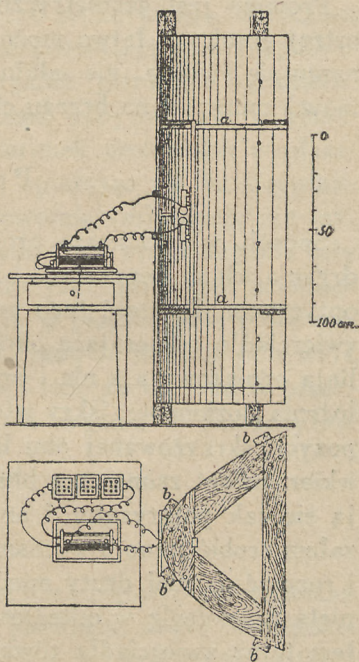
HENRYK HERTZ

Wyd. „Mathesis Polska”.



iskry były jeszcze widziane w przewodniku wtórnym, wynosiła 1,5 m., a przy dobrym stanie iskiernika pierwotnego — nawet 2 m. Działanie w jednym kierunku wzmacnia się, jeśli po przeciwnej stronie przewodnika pierwotnego ustawić w odpowiedniej odległości ściankę przewodzącą, równoległą do kierunku drgań... Można spodziewać się jeszcze większego wzmocnienia, jeśli zamiast płaskiej ścianki użyć zwierciadła wklęsłego w kształcie walca parabolicznego, którego linja ogniskowa przypada na oś podłużną przewodnika pierwotnego (rys. 35)... Źródło fal umieszczono w środku linji ogniskowej. Druty, przez które doprowadzałem rozbrojenia, przechodziły przez zwierciadło i nie przeszkadzały doświadczeniom... Badając przestrzeń w pobliżu drgań zapomocą naszego przewodnika, widzimy, że poza zwierciadłem i w bok od niego niema żadnego działania, zato w kierunku osi optycznej widać iskry jeszcze w odległości 5 — 6 m...

Sporządziłem drugie zwierciadło wklęsłe, zupełnie takie, jak pierwsze i umieściłem wewnątrz niego prostoliniowy przewodnik wtórny tak, że oba proste druty znajdowały się na linji ogniskowej, a druty, prowadzące do iskiernika, przechodziły w najkrótszej odległości przez ściankę zwierciadła, od której ją odizolowano. Iskiernik znajdował się w ten sposób poza zwierciadłem i obserwator mógł go ustawiać i regulować, nie stając na drodze biegnącym falom. Spodziewałem się, że chwytając promienie zapomocą takiego urządzenia, będę mógł je obserwować na jeszcze większą odległość; oczekiwania mnie nie zawiodły... Największa odległość, na której mogłem śledzić promień, wynosiła 16 m.



Rys. 35.

Zwierciadło Hertz'a.

Rozchodzenie się wzdłuż linii prostych.

Jeśli na prostej, łączącej zwierciadła, ustawić ekran z blachy cynkowej 2 m. wysoki i 1 m. szeroki, prostopadle do kierunku promieni, to iskry wtórne gasną całkowicie. Równie zupełny cień daje ekran,

pokryty cynfolją lub papierem złotym... Izolatory nie zatrzymują promieni; przechodzą one przez drewnianą ścianę lub drzwi; ze zdumieniem można obserwować występowanie iskier w zamkniętym pokoju. Jeśli po obu stronach promienia, symetrycznie do niego i prostopadłe do jego kierunku, ustawić dwa ekrany przewodzące 2 m. wysokie i 1 m. szerokie, to nie wpływają one wcale na osłabienie iskier wtórnych, dopóki szerokość szpary pomiędzy nimi nie jest mniejsza od otworu zwierciadeł, t. j. nie mniejsza od 1,2 m. Jeśli szparę zmniejszać, to iskry słabną, wreszcie gasną, gdy szerokość szpary staje się mniejszą od 0,5 m...

Promień jest geometrycznie ostro ograniczony, cień nie ma tak ostrej granicy, i łatwo można wywołać zjawiska, odpowiadające uginaniu się światła; nie udało mi się jednak dotąd obserwować maximumów i minimumów na brzegu cienia.

Polaryzacja.

Sposób, w jaki nasze promienie powstają, nie pozwala wątpić, że drgania ich są poprzeczne i że są spolaryzowane linjowo w znaczeniu optycznem. Dowieść tego możemy także doświadczalnie. Obracajmy zwierciadło odbierające około promienia, jak około osi, dopóki jego linja ogniskowa a z nią i przewodnik prostoliniowy nie przyjmie położenia poziomego; iskry wtórne zanikają przy tem stopniowo, a przy pozycji skrzyżowanej obu linii ogniskowych wcale nie otrzymujemy iskier, nawet zsuniwszy blisko zwierciadła. Zwierciadła te zachowują się jak polaryzator i analizator przyrządu polaryzacyjnego. Kazałem zrobić ramę drewnianą ośmiokątną 2 m. szeroką i 2 m. wysoką i rozpiąć na niej druty miedziane o grubości 1 mm.; druty były rozpięte równoległe w odległości 3 cm. jeden od drugiego. Gdy ustawiłem teraz zwierciadła równoległe i pomiędzy nie wsunąłem zasłonę drucianą tak, że kierunek drutów przecinał prostopadłe kierunek linii ogniskowych, to zasłona niemal wcale nie osłabiała iskier. Jeśli jednak było umieścić zasłonę tak, że jej druty były równoległe do linii ogniskowych, wówczas zasłona zatrzymywała promień całkowicie. Więc, o ile chodzi o przepuszczanie energii, zasłona zachowuje się względem naszego promienia tak samo zupełnie, jak płytka turmalinowa względem spolaryzowanego promienia optycznego. Teraz ułożono poziomo linję ogniskową zwierciadła odbierającego; jak już wspominałem, iskier nie było; nie było ich i wtenczas, gdy na drodze promienia stawiano zasłonę, jeśli jej druty przebiegały pionowo lub

poziomo. Gdy jednak ustawiono ramę tak, że druty tworzyły z poziomem kąt 45° , to przy usuwaniu zasłony w iskierniku wtórnym natychmiast powstawało światło. Najwidoczniej zasłona rozkłada drgania padające na dwie składowe i przepuszcza tylko tę z nich, której kierunek jest prostopadły do drutów zasłony. Ta składowa tworzy kąt 45° z linią ogniskową drugiego zwierciadła i, rozłożona ponownie przez to zwierciadło, jest w stanie oddziaływać na przewodnik wtórny. Zjawisko posiada zupełną analogję z rozjaśnianiem ciemnego pola widzenia, wytworzonego przez dwa skrzyżowane niki, przez wsunięcie płytki turmalinowej w odpowiednim położeniu.

Niechaj mi będzie wolno dodać tu jeszcze jedną uwagę, dotyczącą polaryzacji. Dotychczasowe środki badania pozwalają nam rozpoznawać tylko siłę elektryczną. Gdy drgania pierwotne są skierowane pionowo, to i drgania siły elektrycznej odbywają się w płaszczyźnie pionowej, przechodzącej przez kierunek promienia; w płaszczyźnie poziomej niema ich wcale. Lecz, opierając się na doświadczeniu, zdobytem w dziedzinie prądów powolnie zmiennych, nie mamy wątpliwości, że drganiom elektrycznym towarzyszą drgania siły magnetycznej, które mają miejsce w płaszczyźnie poziomej, przechodzącej przez kierunek promienia, a znikają w płaszczyźnie pionowej. Polaryzacja nie polega więc bynajmniej na tem, że drgania odbywają się w płaszczyźnie pionowej, lecz raczej na tem, że drgania w płaszczyźnie pionowej są natury elektrycznej, a drgania w płaszczyźnie poziomej natury magnetycznej.

Odbicie.

Że fale odbijają się od powierzchni przewodzących, dowiedliśmy zapomocą interferencji fali odbitej z falą padającą, nadto posługiwaliśmy się już odbiciem przy budowie naszych zwierciadeł wklęsłych. Obecnie możemy jednak oddzielić jedną falę od drugiej. W obszernym pokoju ustawiłem oba zwierciadła obok siebie, tak, że otwory znajdowały się po tej samej stronie, a osie przecinały się w odległości mniej więcej 3 m. przed nimi. Rzecz oczywista, że iskiernik zwierciadła odbierającego iskier nie dawał. Teraz ustawiłem w punkcie przecięcia osi płaską ściankę pionową z cienkiej blachy cynkowej, wysoką i szeroką na 2 m.; jej płaszczyzna była prostopadła do dwusiecznej kąta, jaki tworzyły osie zwierciadeł. Otrzymałem żywy potok iskier, wzbudzanych przez promienie, odbite od ścianki. Iskry gaśły, skoro obracano ściankę o 15° w jedną lub w drugą stronę od

położenia właściwego; odbicie jest więc prawidłowe i rozpraszanie przy niem nie występuje...

Dotąd linje ogniskowe zwierciadeł stały pionowo, zatem płaszczyzna drgań była prostopadła do płaszczyzny padania. Chcąc mieć odbicie, przy którym drgania odbywałyby się w płaszczyźnie padania, ustawiłem linje ogniskowe obu zwierciadeł poziomo. Obserwowałem to samo zjawisko, co i w położeniu poprzednim, i nie mogłem dostrzec najmniejszej różnicy w natężeniu promienia odbitego w obu wypadkach...

Z a ł a m a n i e.

Chcąc się przekonać, czy przy przechodzeniu promieni z powietrza do innego ośrodka izolującego da się wykazać zjawisko załamania, kazałem sporządzić duży pryzmat z masy asfaltowej. Podstawę pryzmatu stanowił trójkąt równoramienny, o ramionach wynoszących 1,2 m. i kącie łamiącym około 30° . Wysokość pryzmatu, którego krawędź łamiąca była ustawiona pionowo, wynosiła 1,5 m.; ponieważ jednak pryzmat waży około 12 centnarów i byłby trudny do poruszania w całości, przeto utworzono go z trzech części, nakładanych jedna na drugą, każda o wysokości 0,5 m. Masa była wlewana w skrzynki drewniane, których nie zdejmowałem z masy, ponieważ, jak się okazało, nic nie przeszkadzały...

Zwierciadło wysyłające ustawiono w odległości 2,6 m. od pryzmatu, tak zwrócone w stronę jednej z powierzchni łamiących, że promień środkowy był skierowany możliwie dokładnie na środek ciężkości pryzmatu i padał na powierzchnię łamiącą pod kątem 65° , licząc od strony powierzchni tylnej. Przy krawędzi łamiącej i przy powierzchni naprzeciwległej ustawiono dwie zasłony przewodzące, które odcinały promieniom wszelką drogę, nie wiodącą przez pryzmat. Po stronie promienia wychodzącego nakreślono na podłodze koło o promieniu 2,5 m., którego środek stanowił środek ciężkości podstawy pryzmatu. Wzdłuż tego koła przesuwano zwierciadło odbierające tak, aby otwór jego był zawsze zwrócony ku środkowi koła. Gdy zwierciadło ustawiono początkowo na przedłużeniu promienia padającego, iskier w niem nie otrzymano; w tym kierunku pryzmat rzucał zupełny cień. Ale iskry zaczęły występować, gdy zwierciadło przesunięto ku tylnej powierzchni pryzmatu i to wówczas dopiero, gdy odchylenie katowe od położenia początkowego wynosiło około 11° . Potok iskier wzrastał się, aż do odchylenia mniej więcej o 22° , poczem słabł znowu. Ostatnie iskry dawały się widzieć mniej więcej przy 34°

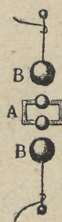
odchylenia. Gdy ustawiono zwierciadło w kierunku najsilniejszego działania, a następnie odsuwano je wzdłuż promienia koła, to iskry można było wysledzić jeszcze na odległość 5—6 m... Kątowi łamaniu $= 30^\circ$ i odchyleniu o 22° w pobliżu położenia najmniejszego odchylenia odpowiada współczynnik załamania 1,69. Optyczny współczynnik załamania dla ciał smołowatych wynosi 1,5 i 1,6. Niedokładność moich pomiarów i nieczystość użytego materiału nie pozwala przypisywać większego znaczenia wielkości tej różnicy ani jej kierunkowi¹⁾.

Badanym przez nas tworem nadaliliśmy nazwę promieni elektrycznych; obecnie możemy je chyba określić jako promienie świetlne o bardzo długiej fali. Dla mnie przynajmniej zdają się przytoczone doświadczenia najzupełniej usuwać wątpliwości co do tożsamości światła, ciepła promienistego i rozchodzenia się fal elektrodynamicznych. Zdaje mi się, że można teraz bez wahania wyciągać korzyści, jakie z założenia tej tożsamości płyną zarówno dla dziedziny optyki, jak i dla nauki o elektryczności.

Metody Hertz'a udoskonalił głównie Righi, używając, jako przewodnika pierwotnego (wibratora), dwóch kul mosiężnych, których zwrócone ku sobie części zanurzone są w nafcie lub oleju; bieguny cewki łączą się nie wprost z temi kulami, lecz z dwiema innemi B i B^1 (rys. 36); iskry biją z tych kul na kule wibratora A i wyzwalają w nim drgania elektryczne.

Rys. 36.

Oscylator Righi'ego.



Badanie i zastosowanie fal elektromagnetycznych.

Odkrycie Hertz'a miało olbrzymie znaczenie, zarówno teoretyczne, jak i praktyczne. Teoretycznie rozstrzygało spór pomiędzy poglądami dawniejszemi, a koncepcją Faradaya i Maxwella — rozstrzygało nieodwołalnie na korzyść tej ostatniej. Dalsze badania dotyczyły szczegółowych własności fal elektromagnetycznych — ich wysyłania, rozchodzenia się i odbioru. Wysyłanie sprowadzało się do wytwarzania drgań elektrycznych, odpowiednio szybkich i intensywnych — mówiliśmy o tem w poprzednim ustępie.

W r. 1890 Lecher wprowadził metodę, ułatwiającą badanie fal. Zamiast pozwalać fali rozpraszać się w całej otaczającej przestrzeni, skierowywał ją wzdłuż dwóch wyciągniętych drutów. Urządzenie jego było podobne do tego, jakiego używał już Hertz (rys. 32); oscy-

¹⁾ Pp. Oliver'owi Lodge i Howard'owi udało się wykazać załamanie i skupienie promieni elektrycznych zapomocą wielkich soczewek. (Phil. Mag. 1889).

lator pierwotny, połączony z cewką indukcyjną, był taki sam, natomiast układ wtórny składał się z dwóch płyt takich, jak *P*, ustawionych każda nawprost jednej z płyt oscylatora pierwotnego; prowadzące od nich 2 długie druty *mn* przebiegały równolegle, w niewielkiej od siebie odległości. Drgania w oscylatorze pierwotnym indukują drgania w przewodach wtórnych (drutach); odbite od końców drutów, przy odpowiedniej ich długości, wytwarzają fale stojące (ob. Witkowski, t. III, ust. 240—241). Dla ich wykrycia *Lecher* umieszczał pomiędzy końcami drutów rurkę próżniową; gdy fale stojące powstawały i na końcach drutów wytwarzały się strzałki (międzywęzła), silne pole elektryczne powodowało świecenie rurki. Drucik poprzeczny, przerzucony pomiędzy drutami, naogół zakłócał uporządkowane drgania układu; jedynie wtedy, gdy został umieszczony w węzłach fali stojącej, t. j. tam, gdzie pole pomiędzy drutami zanikało, umieszczenie drucika było bez wpływu na drganie układu i rurka nie przestawała świecić. Jeśli znajdziemy 2 takie miejsca, czyli dwa węzły, to odległość między nimi równa się połowie długości fali lub jej nieparzystej wielokrotności.

W świetle teorii *Maxwell'a* fale tworzą się w przestrzeni izolującej (powietrzu), pomiędzy drutami; druty służą niejako do wskazania drogi fali, która posuwa się wzdłuż przewodnika, ale nie biorą udziału we właściwym zjawisku rozchodzenia się zaburzeń elektromagnetycznych. Obecność drutów nie powinna więc wpływać na prędkość fali, czyli prędkość rozchodzenia się fali wzdłuż drutów powinna być taka sama, jak prędkość fali swobodnej.

Stwierdzili to *Sarasin i de la Rive* (1891), którzy mierzyli fale, pochodzące od tego samego oscylatora, raz wzdłuż drutów metodą *Lechera*, raz w wolnej przestrzeni metodą *Hertza*. Fale okazały się równe sobie co do długości, a więc i prędkości ich były równe.

Bezwzględna wartość prędkości fali swobodnej wyznaczył *Bloot* (1891), mierząc długość fali sposobem *Hertza*, a częstość drgań obliczając zapomocą wzoru *Thomsona* (ob. str. 160) na podstawie zmierzonej pojemności i indukcji własnej układu. Znaleziona wartość wyniosła $c = 3,022 \cdot 10^{10}$ cm./sek.

Trowbridge i Duane (1895) wyznaczyli w analogiczny sposób prędkość fali wzdłuż drutów i znaleźli $c = 3,003 \cdot 10^{10}$ cm./sek. Obie wartości są dostatecznie bliskie sobie i bliskie prędkości światła (ob. str. 144).

Rezonator *Hertza*, używany jako detektor, czyli przyrząd, słu-

żący do wykazywania istnienia fal elektromagnetycznych, okazał się mało czułym, a przytem kłopotliwym. W r. 1890 Branly wprowadził w użycie koherer, oparty na zauważonem przez niego zjawisku: prąd, przechodzący przez opilki metalowe, napotyka w nich opór, wytwarzany głównie przy przechodzeniu z jednego ziarna opilek na drugie; pod wpływem fal elektromagnetycznych opór ten nagle maleje. Włączony w obwód łącznie z ogniwnem i wskaźnikiem prądu, pozwala wykrywać i rejestrować nadbiegające fale.

W. Biernacki¹⁾ połączył koherer ze zwierciadłem parabolicznem Hertza i stworzył przyrząd, nadający się przedewszystkiem do demonstrowania fal elektrycznych i do przesyłania niemi sygnałów na niewielkie odległości.

Myśl zużytkowania fal do przesyłania wiadomości pierwszy urzeczywistnił włoski Guilelmo Marconi (ur. 1874), posługując się iskiernikiem Righi'ego i kohererem, lecz przystosowując do siebie wszystkie części aparatury, ulepszając je i uczulając, póki nie osiągnął możliwości przesyłania sygnałów na większe odległości. Pierwsze próby, przedsiębrane w Anglii w r. 1896, odbywały się na odległości stu jardów (90 m.); w r. 1897 osiągnięto 14 klm. — dziś sygnały elektromagnetyczne sięgają antypodów.

Ten wielki postęp techniczny wymagał wytężonej pracy wielu badaczy, techników i konstruktorów, wielkich wynalazków i drobnych ulepszeń. Nie mamy tu miejsca na pobieżne choćby zobrazowanie rozwoju radjotelegrafji, radjotelefonji i telewizji — odsyłamy ciekawego czytelnika do specjalnych podręczników (ob. str. 165). Ograniczymy się tylko do jednej uwagi: cały ten techniczny przewrót, przekształcający warunki naszego życia, opiera się na odkryciu, przedsięwziętem nie w celu praktycznego wyzyskania, lecz w imię żądzy prawdy i bezinteresownego umiłowania wiedzy. Bez cichej a mozolnej pracy genialnych badaczy naukowych Faradaya, Maxwella i Hertza nie byłoby dzisiejszych sposobów przesyłania sygnałów, dźwięków i obrazów, z których, słusznie zresztą, tak jesteśmy dumni.

¹⁾ Wiktor Biernacki (1863—1918), fizyk polski, wykładał fizykę w Politechnice w Warszawie w latach 1898—1914.

TABLICA CHRONOLOGICZNA

obejmująca daty urodzin i śmierci wybitnych badaczy
zjawisk elektrycznych i magnetycznych.

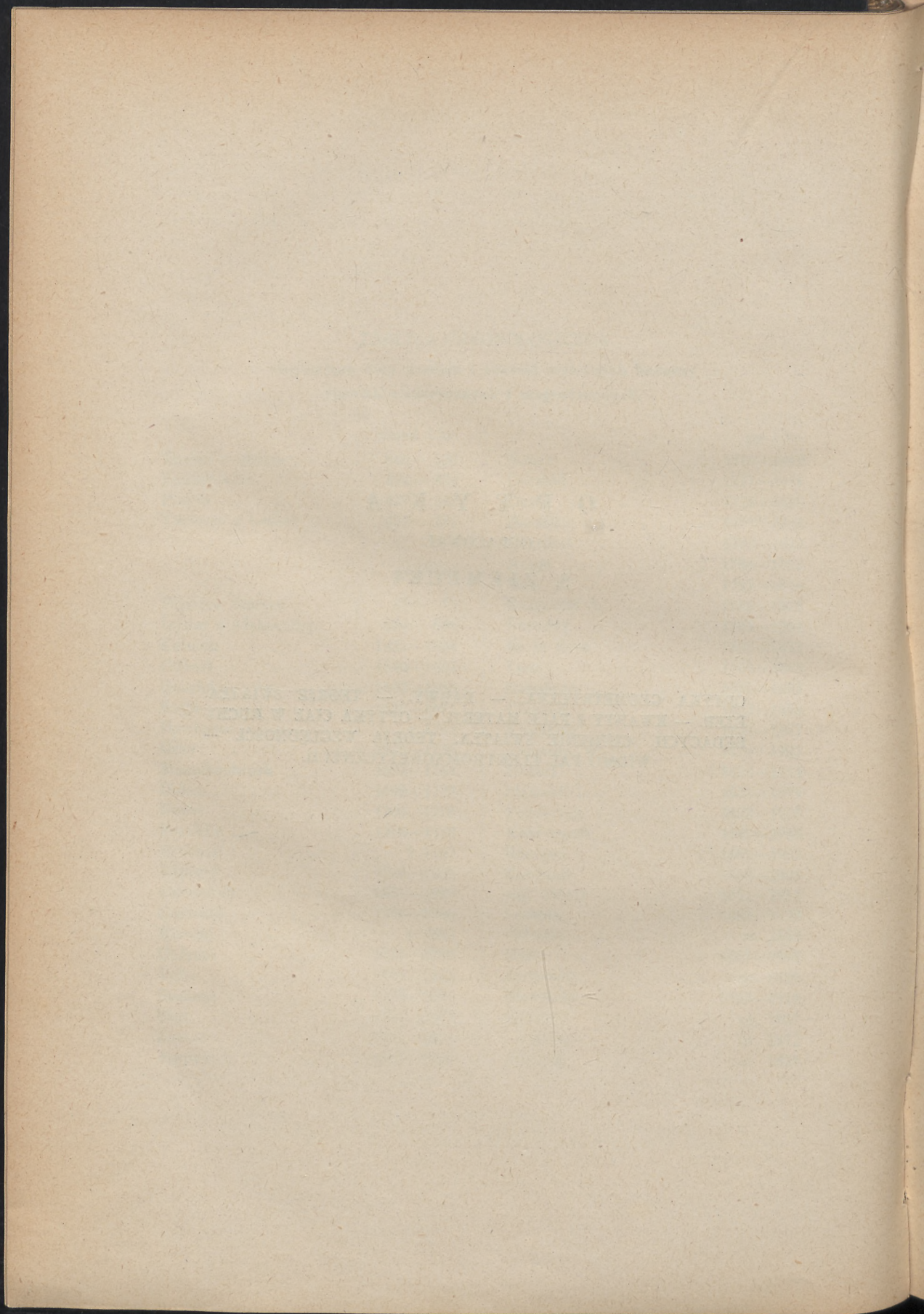
	przed Chr.		po Chr.
Thales z Miletu	640— 550	Ritter	1776—1810
Empedokles	494— 434	Oersted	1777—1851
Platon	427— 347	Davy	1778—1829
Teofrast z Lesbos	372— 287	Berzelius	1779—1848
		Grotthus	1785—1822
	po Chr.	Arago	1786—1853
Pliniusz Starszy	23— 79	Ohm	1787—1854
Izydor z Aleksandrji	570— 636	Becquerel A.	1788—1878
Kolumb	1451—1506	Faraday	1791—1867
Gilbert	1540—1603	de la Rive	1801—1873
Guericke	1602—1686	Lenz	1804—1865
Boyle	1626—1691	Helmholtz	1821—1894
Hawksbee	† 1713	Clausius	1822—1888
Gray	1670—1736	Kirchhoff	1824—1887
Musschenbroek	1692—1761	Thomson W.	1824—1907
Dufay	1698—1739	Hittorf	1824—1914
Nollet	1700—1770	Maxwell	1831—1879
Franklin	1706—1770	Feddersen	1832—1918
Symmer	† 1763	Kohlrausch	1840—1910
Aepinus	1724—1809	Röntgen	1845—1925
Cavendish	1731—1810	Rowland	1848—1906
Coulomb	1736—1806	van t'Hoff	1851—1911
Kirwan	† 1812	Lorentz	1853—1928
Galvani	1737—1798	Ostwald	ur. 1853
Volta	1745—1827	Hertz	1857—1894
Seebeck	1770—1831	Arrhenius	ur. 1859
Biot	1774—1862	Biernacki	1863—1918
Savart	1791—1841	Mościcki	ur. 1867
Ampère	1775—1836	Langévin	ur. 1872
		Marconi	ur. 1874

O P T Y K A

OPRACOWAŁ

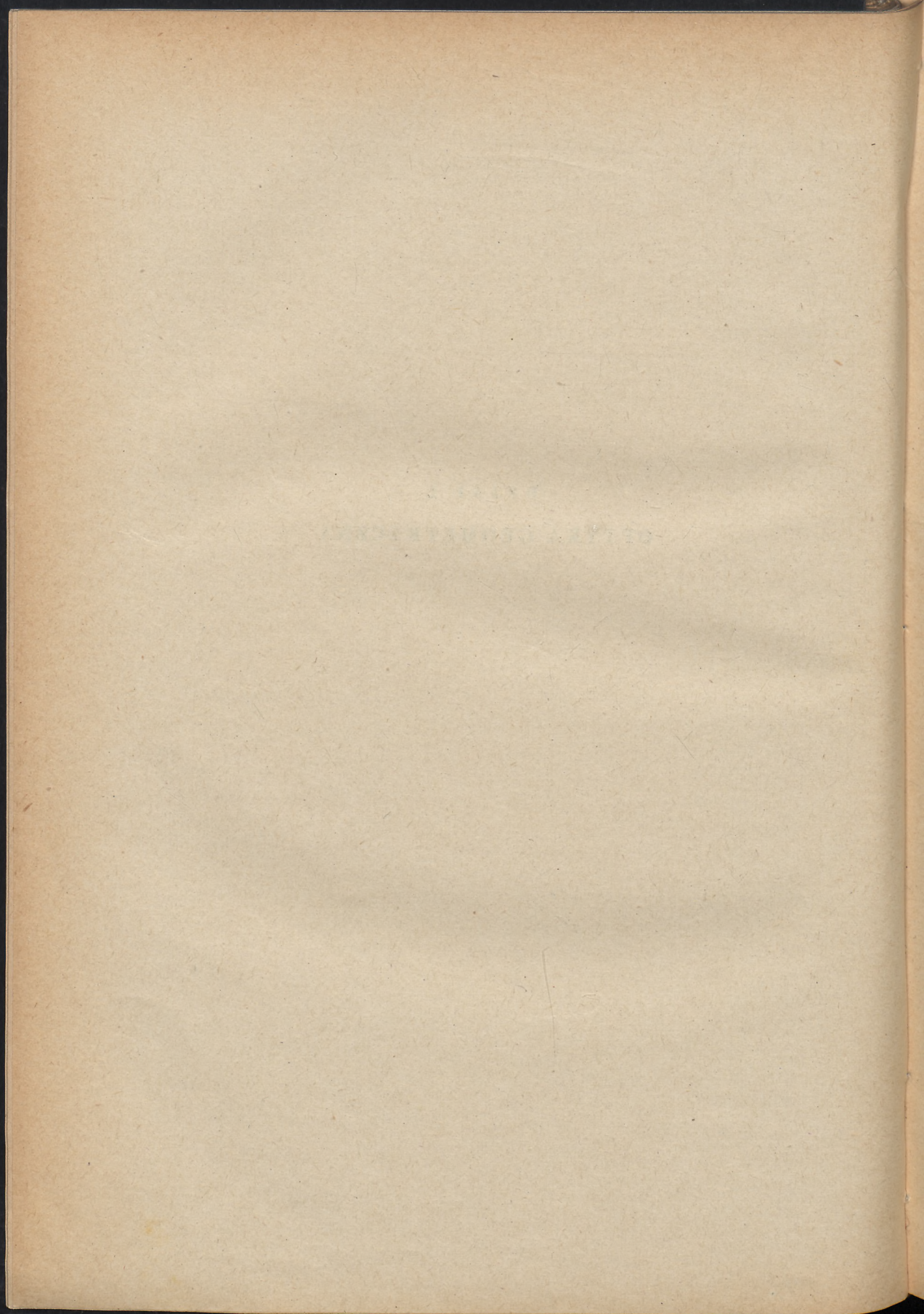
S. ZIEMECKI

OPTYKA GEOMETRYCZNA. — BARWY. — TEORJE ŚWIATEŁA.
ETER. — KWANTY I FALE MATERJI. — OPTYKA CIAŁ W RUCHU
BĘDĄCYCH. CIŚNIENIE ŚWIATEŁA. TEORJA WZGLĘDNOŚCI. —
WIDMO FAL ELEKTROMAGNETYCZNYCH.



DZIAŁ I

OPTYKA GEOMETRYCZNA



Rozdział I.

PROSTOLINJOWY BIEG, ODBICIE I ZAŁAMANIE ŚWIATŁA.

UWAGI ogólne. Wrażenia wzrokowe dają nam uczucie pełni życia, wiążą się też z licznymi przeżyciami estetycznymi, poza-tem odgrywają rolę pierwszorzędną w poznaniu świata zewnętrznego. Działanie innych zmysłów sięga stosunkowo niedaleko; dopiero wzrok przenosi nas w przestrzenie międzyplanetarne i międzygwiazdowe, odrywając myśl od podłoża, z którym jesteśmy związani.

Należy ściśle odróżniać przeżycia subiektywne, wiążące się z doznawaniem wrażeń jasności i ciemności, barw różnych odcieni, od zjawisk obiektywnych, które wywołują te wrażenia. Zjawiska świetlne nauczyliśmy się obecnie badać niezależnie od bezpośrednich wrażeń zmysłowych. Tak, na przykład, czyste barwy spektralne moglibyśmy wyróżniać nie wzrokiem, lecz — prędkością elektronów, które wyzwalają promieniowania monochromatyczne, padając na metal komórki fotoelektrycznej; natężenie promieniowania potrafimy mierzyć obiektywnie, stosując bądź wzmiankowaną wyżej komórkę fotoelektryczną, bądź — stos termoelektryczny.

Optyka ¹⁾, jak pokazuje nazwa, była pierwotnie nauką o widzeniu. Z biegiem czasu stała się nauką o świetle; wiemy, wszakże, obecnie, że światło jest tylko pewnym szczególnym zjawiskiem w rozległej dziedzinie promieniowania elektromagnetycznego; należałoby zatem dział niniejszy nazwać „nauką o energii promienistej”. Poprzestaniemy wszakże na nazwie historycznie utartej, nadając jej treść rozszerzoną, zgodną z dzisiejszym stanem wiedzy.

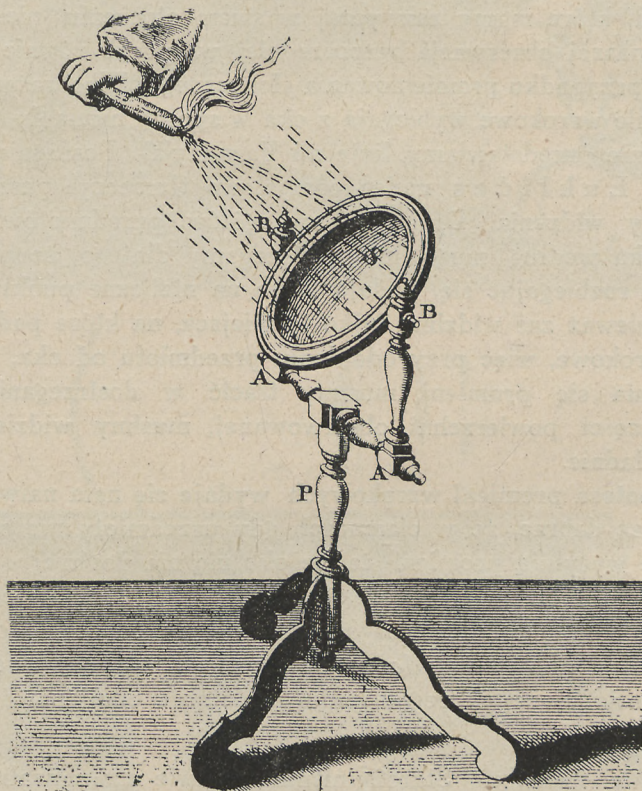
¹⁾ W języku greckim opis oznacza widzenie, wzrok, twarz; przymiotnik *optikos* — dotyczący widzenia. Odróżnia się obecnie zazwyczaj optykę geometryczną, której głównym zadaniem jest stworzenie teorii instrumentów optycznych, i optykę fizyczną, obejmującą badania nad naturą światła i nad wzajemnym oddziaływaniem światła i materji.

Prostoliniiny bieg światła. Zwierciadła. Obserwowanie prostoliniowego biegu promieni świetlnych, gdy się one wdzierają do zamkniętego, ciemnego pomieszczenia przez szczeliny lub otwory, należy do nader częstych w życiu. Nic też dziwnego, że od czasów najbardziej zamierzchłych napotykamy w dziełach filozofów i uczonych twierdzenie o tem, że promienie światła biegną po liniach prostych. W Grecji starożytnej fakt ten znany był już *Thalesowi z Miletu* (637—548 przed N. Chr.), który się na nim opierał w swych rozważaniach w dziedzinie optyki. *Euklides* (ok. 300 lat przed N. Chr.) swobodnie posługiwał się już pojęciem promienia świetlnego, znał prawo równości kątów padania i odbicia, znał również fakt załamania się światła, choć tylko — ze strony jakościowej. W cokolwiek późniejszym okresie czasu napisał *Archimedes* (287—212 przed N. Chr.) traktat o odbiciu światła p. t. „*Katoptryka*”¹⁾. Dzieło to zaginęło. Według źródeł, które się na nie powołują, zawierało ono dane o prawie odbicia, o działaniu zwierciadeł płaskich i wklęsłych, o załamaniu światła.

Powszechnie znane jest podanie o tem, że *Archimedes* miał spalić zapomocą zwierciadeł wklęsłych flotę nieprzyjacielską, oblegającą Syrakuzy. Podanie to nie zasługuje oczywiście na wiarę, gdyż trudno sobie wyobrazić, by flota rzymska czekała cierpliwie, póki uczony nie skupi promieni słonecznych w żądanym miejscu zapomocą swych zwierciadeł. Jest rzeczą prawdopodobną, że *Archimedes* demonstrował zapalanie różnych przedmiotów i tak oddziałał na wyobraźnię ogółu, że z biegiem czasu powstała legenda o spaleniu okrętów. W nowszych czasach *Buffon* (w. XVIII) skonstruował wielkie zwierciadło wklęsłe, a właściwie wielościenne, gdyż składało się ono z 68 zwierciadeł płaskich, swobodnie ruchomych. Ustawiając odpowiednio te części płaskie, można było skupiać światło słoneczne w różnych punktach; *Buffon* zapalał swoim zwierciadłem drzewo świeże w odległości 65 metrów, a w odległości $14\frac{1}{2}$ metra topił metale takie, jak ołów, miedź. Na rys. 37, wziętym z traktatu fizyki z przed 200-stu lat, pokazane jest zapalanie świecy zapomocą stosunkowo niewielkiego zwierciadła wklęsłego.

¹⁾ Katoptryką nazywano dawniej dział fizyki, rozpatrujący odbicie światła, dioptryką — dział, omawiający załamanie. Odpowiednio do tych nazw, zaczerpniętych z języka greckiego, odróżniamy narzędzia katoptryczne i dioptryczne.

Promienie wzrokowe. Widzimy więc, że Grecy starożytni mieli dość rozległe wiadomości z dziedziny optyki geometrycznej. Tem dziwniejsze wydają się nam dziś ich zgoła błędne pojęcia o widzeniu przedmiotów. Przeważna część autorów greckich wyobrażała sobie, że oko wysyła rodzaj promieni, emanacyj jakichś, i że widze-



Rys. 37.

Zapalanie świecy zapomocą zwierciadła wklęsłego.

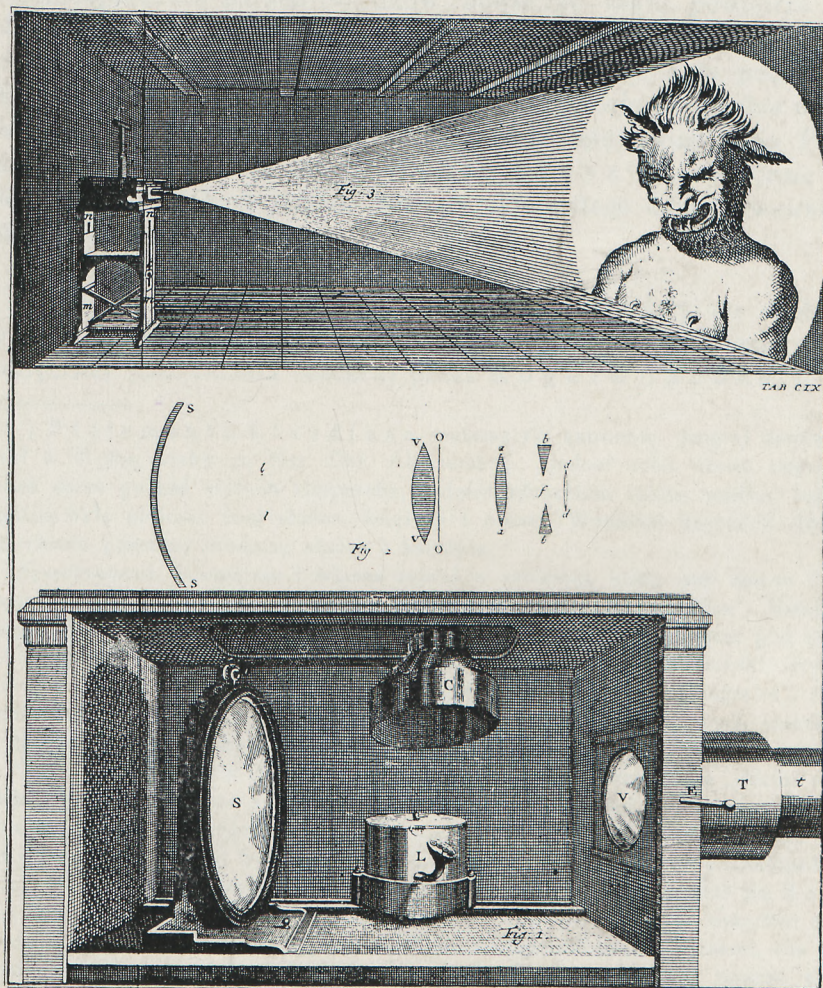
nie związane jest z istnieniem tych promieni wzrokowych. Być może, iż dla niektórych uczonych promienie, wybiegające z oka, stanowiły tylko czysto formalny środek pomocniczy w rozumowaniach. Wszak i dziś, w rozważaniu zagadnień perspektywy, najdogodniej jest kreślić promienie, wychodzące z oka. Nie ulega jednak wątpliwości, że nader znaczna część dawnych pisarzy traktowała promienie wzrokowe jako coś zupełnie realnego; dowody tego spotykamy w licznych

tekstach; zresztą wynika taki sposób pojmowania rzeczy pośrednio i stąd, że słynny uczony arabski z dziesiątego wieku po Chrystusie Ibn Al Haitam (965 — 1039), znany też pod nazwiskiem Al hazen a, uważał za konieczne zwalczać mylny, zdaniem jego, pogląd o wysyłaniu promieni przez oko człowieka. Na usprawiedliwienie starożytnych możnaby przytoczyć okoliczność, że emisja promieni przez ciała, które mamy zazwyczaj w swem otoczeniu, nie narzuca się nigdy naszej obserwacji bezpośredniej w sposób równie oczywisty, jak w przypadku promieniowania słonecznego. Wyobrażano sobie, że promienie wzrokowe wybiegają z oka w sposób nieciągły (tak, jak sobie obecnie przedstawiamy linje sił Faraday'a). Posługując się tą koncepcją, E u k l i d e s nader pomysłowo tłumaczył pewne fakty z dziedziny widzenia. Drobnych szczegółów, przedmiotów oddalonych od oka według niego nie dostrzegamy dlatego, że promienie wzrokowe, rozbiegając się, padają tylko na nieliczne punkty przedmiotu; ponieważ zaś widzimy tylko te miejsca, na które padają promienie wzrokowe, więc przy oddalaniu przedmiotu od oka, w miarę rozchodzenia się promieni, musimy tracić w dostrzeganiu coraz większe części powierzchni obserwowanej, musimy widzieć coraz mniej dokładnie.

Dziś hipoteza promieni wzrokowych wydaje się nam naiwną. Wiemy przecież dobrze, że w ciemności, gdy przedmioty nie są oświetlone i nie wysyłają promieni, żadne oko nic nie dostrzega. Prawda, że oczy niektórych zwierząt, szczególnie kotów, świecą w ciemności. Zostało jednak doświadczalnie stwierdzone, że świecenie oczu wynika z odbicia *obcego światła* na dnie oka od warstwy zwanej „tapetum”, posiadającej szczególnie dużą zdolność odbijania światła.

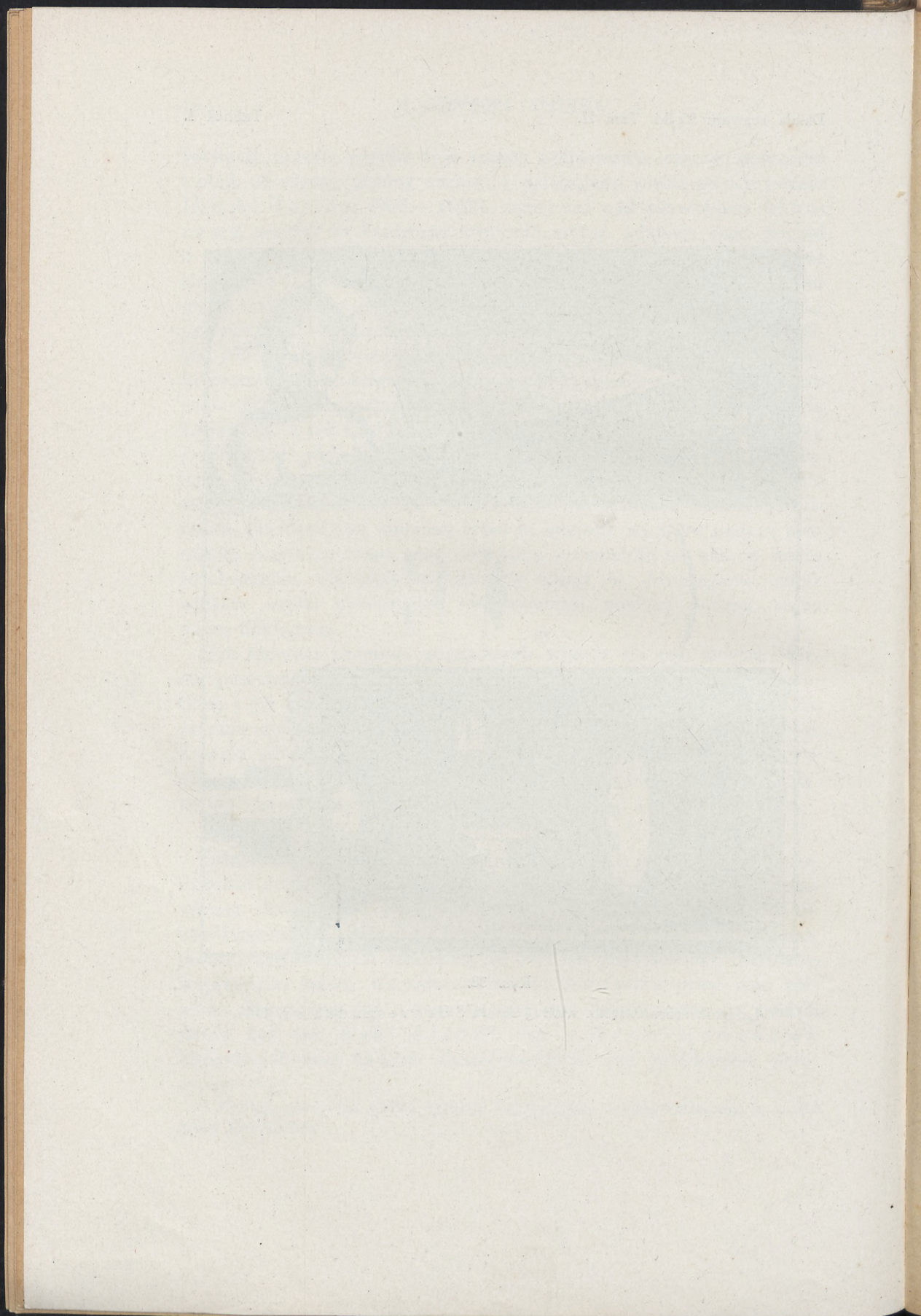
Załamanie światła. Starożytni niewątpliwie posługiwali się, nielicznymi zresztą, narzędziami optycznymi, między innymi, — soczewkami. Świadczą o tem wykopaliska. Między innymi np. w Niniwie ¹⁾ znalezioną soczewkę z kryształu górskiego grubości około 5 mm, posiadającą odległość ogniskową ok. 10,7 cm. Zastosowanie załamania wyprzedziło zatem znacznie znajomość teoretyczną praw tego zjawiska. Mówiliśmy już o tem, że sam fakt załamywania się światła znany był tak Euklidesowi, jak i Archimedesowi. Najszczegółowsze badanie eksperymentalne nad załamaniem prze-

¹⁾ Niniwa, starożytna stolica państwa Asyryjskiego, została zniszczona w r. 612 przed Chrystusem.



Rys. 38.

Latarnia czarnoksiężska według dzieła S'Gravesande'a z r. 1746.



prowadził w starożytności Klaudjusz Ptolemeusz¹⁾ (Claudius Ptolemaios, 87—165 po N. Chr.; dawne źródła polskie nazywają go często Ptolomeuszem). Badał on załamanie światła w następujących parach ośrodków: powietrze - szkło, powietrze - woda, szkło - woda. W wielu podręcznikach znajdujemy wzmiankę o tem, że Ptolemeusz mniemał, iż stosunek kąta padania do kąta załamania jest wielkością stałą. Jednak dzieło oryginalne nie zawiera tego błędnego (o ile nie chodzi o małe kąty) twierdzenia. Prawa załamania światła nie zdołał Ptolemeusz ująć w formę matematyczną. Wykrył jednak istnienie całkowitego odbicia wewnętrznego i kąta granicznego.

Ciemnia optyczna. Wieki średnie mało dodały do zdobyczy czasów starożytnych. Na podkreślenie zasługuje wynalezienie ciemni optycznej (łac. camera obscura) przez Rogera Bacon'a²⁾. Cie-

¹⁾ Ptolemeusz Klaudjusz, matematyk, astronom, geograf zamieszkiwał w II-gim wieku po Nar. Chr. Aleksandrię. Zjednał sobie sławę poprawieniem spisu gwiazd stałych Hipparcha, tudzież ułożeniem tablic, według których można było obliczać bieg słońca, księżyca i planet. Wynalazł narzędzie do wymierzenia pozornej średnicy słońca i księżyca.

Spostrzeżenia dawniejsze i własne zebrał w systemat, który nosi nazwę Ptolemeuszowego, i ogłosił go w dziele, zwanem „Syntaxis mathematica”. Dzieło to około r. 827 zostało przełożone na język arabski. Przekład znany jest pod nazwą „Almagestu”. Ten przekład był wielokrotnie tłumaczony na język łaciński. Drugiem nie mniej ważnem i sławnem dziełem Ptolomeusza była jego „Geografja”. Położenie krajów zostało tu po raz pierwszy ściśle wyznaczone zapomocą szerokości i długości geograficznej.

²⁾ Roger Bacon (1214—1294), mnich angielski o przydomku „doctor mirabilis”, potęgą geniuszu swego wznosił się wysoko ponad epokę współczesną. Nauki pobierał w Oksfordzie, a następnie — w Paryżu. Z pomiędzy dzieł Bacona najsłynniejszym było „Opus majus”, księga o charakterze encyklopedycznym. Niezależnością swych poglądów, ostrą krytyką zakonów naraził się Roger Bacon franciszkanom, do których sam należał. Nietrudno było go oskarżyć o herezję i czary, tembardziej, że zajmował się badaniami przyrodniczymi, dla szerokiego ogółu niepojętymi i tajemniczymi. Protektorem Bacona, jeszcze przed swym wyborem, był papież Klemens IV, któremu Bacon pod wieloma względami dużo zawdzięczał. Po śmierci papieża uwięziono Bacona; w więzieniu przebył on lat kilkanaście (1277 — 1292). Z napomknień w dziełach Bacona znać, że widział on jasno możliwość dokonania mnóstwa wynalazków, że rozumiał zasadę urządzenia lunet, balonów, motorów parowych. W jego „Opus majus” została, między innemi, opisana ciemnia optyczna.

Od Rogera Bacona należy odróżniać Francis'a Bacona z Verulamu (1561—1626), którego główne dzieła noszą tytuły „De dignitate et augmentis scientiarum” i „Novum organon scientiarum”. Bacon Verulamski był

mnia została udoskonalona przez włocho *G i a m b a t i s t a d e l l a P o r t a* (1538 — 1615), który w powiększonym otworze ciemni umieścił soczewkę i dzięki temu przy dobrej ostrości obrazów zyskał niezmiernie na natężeniu światła. Obecny nasz aparat fotograficzny jest w zasadzie ciemnią optyczną. Ciemnię opisał *P o r t a* w swem dziele, które nosi tytuł „*Magia naturalis*”. Tytuł doskonale charakteryzuje treść tego traktatu, który jak wszystkie wogóle dzieła średniowieczne, zawierał mieszaninę wiadomości ściśle naukowych z przepisami praktycznymi i różnemi zgółą bezkrytycznymi danemi, opartemi częstokroć na przesadach, zabobonach. Oto kilka nagłówków rozdziałów, z których czytelnik może wnioskować o treści: „*de mirabilium rerum causis; de variis animalibus gignendis; de gemmarum adulteriis; de mulierum cosmetice; de extrahendis rerum essentiis; de catoptriciis imaginibus*”.

Latarnia czarnoksięska. *P o r t a* również skonstruował pierwszą latarnię projekcyjną, w rodzaju tych, jakich obecnie używamy do rzucania na ekran przezroczy. Nazwano ją potem, zgodnie zresztą z ogólną tendencją do otaczania tajemniczością doświadczeń optycznych, latarnią czarnoksięską (*laterna magica*). Nazwy takie są u autorów średniowiecza psychologicznie zupełnie usprawiedliwione. Pamiętajmy o tem, że dziś, w wielkiem mieście, każde dziecko zapoznaje się bezpośrednio z optyką soczewek choćby w kinematografie. Inaczej było dawniej, — nawet przed laty kilkudziesięciu. Na człowieka, nie znającego użycia soczewek, widok obrazu świata zewnętrznego, otrzymanego zapomocą szkiełka przezroczystego, działa niemal

wybitnym mężem stanu, przez czas pewien — wielkim kanclerzem. Oskarżony o przekupstwo i skazany przez sąd, stracił stanowisko i znaczenie; proces jednak niewątpliwie był prowadzony tendencyjnie w związku z intrygami politycznymi. W dziełach swych podnosił *Francis Bacon* doniosłość badania natury drogą obserwacji i eksperymentu i wykazywał bezsilność średniowiecznej metody dialektyczno-logicznej. *Bacon* starał się ująć badania eksperymentalne w ścisłe przepisy, stworzyć metodykę nauk doświadczalnych. Głębszego znaczenia praktycznego nie miały nigdy metodyczne reguły *Bacona*; podobnie w dziedzinie twórczości artystycznej nigdy prawidła narzucone nie stworzyły wielkich dzieł. Swemi własnymi badaniami nie przyczynił się *Bacon Verulamski* w żadnym stopniu do rozwoju nauk przyrodniczych. Przyznać trzeba jednak, że miał pewne dobre projekty prac eksperymentalnych. Pisał, na przykład: „Brak, zdaniem mojem, badań nad istotą i pochodzeniem światła”... „Co dotyczy nie wytwarzania, lecz *rozchodzenia* się światła, mniemam, że najbardziej podobnem jest rozchodzenie się głosu. Należy zbadać dokładnie, w czym się te zjawiska zgadzają, a czem się różnią od siebie”.

wstrząsająco. Chętnie widzi się w tem zjawisku niezwyklej tajnik natury. Pamiętajmy i o tem, że w Wiekach Średnich uczeni, naogół, nie byli skłonni do dokładnego opisywania badanych zjawisk i przyrządów używanych do tych badań. Istniała uzasadniona zupełnie obawa posadzenia o czary. Dość przypomnieć przecież smutny los Rogera Bacona, De Dominis'a. To też dokładny opis latarni czarnoksięskiej spotykamy stosunkowo późno, bo dopiero w roku 1671 w książce jezuitę A. Kirchera. Na tabl. I (rys. 38) dajemy rysunki latarni czarnoksięskiej, zaczerpnięte z dzieła S'Gravesande'a, wydanego w wieku XVIII-tym. Środkową część tablicy zajmuje schemat urządzenia latarni, który tu w krótkości omówimy. Postać, której obraz rzucano na białą ścianę, rysowano na cienkiej szybie i umieszczano w pozycji OO , bezpośrednio za soczewką zbierającą VV , która skupiała światło lampy (I na schemacie, L na figurze dolnej). Do skupiania światła służyło również zwierciadło wklęsłe SS , które można było przysuwać do źródła światła i odeń odsuwać. Soczewki aa i dd (widoczne tylko na schemacie środkowym) tworzyły w swym zespole obiektyw do rzucania obrazu; bb z otworem f był to pierścień drewniany, grający rolę przesłony (diafragmy). W C był rodzaj wyciągu z kominkiem do usuwania gazów spalinywych lampy.

Vitello. Jednym z najwybitniejszych autorów średniowiecznych wieku XIII-go, piszących o optyce, był Polak Ciołek, który po łacinie podpisywał się jako Vitello (w niektórych źródłach spotykamy nazwisko Vitellio). Ojciec Ciołka przywędrował z Turynji za czasów Bolesława Wstydliwego, matka była Polką. On sam uważał się za Polaka, o czem świadczy następujący ustęp¹⁾ z jego „Optyki”, zawarty w rozdziale o tęczy: „In terra nostre Polonie circa elevationem quinquaginta graduum”. We Florencji znajduje się jego rękopis z napisem Vitellionis Poloni. Vitello był wielkim erudytą. Korzystał ze spuścizny naukowej Euklidesa, Ptolemeusza, Apollonjusza, Teodozjusza i innych. Zdaje się, że własnych, samodzielnych wyników miał niewiele. Wiadomo, że wykonywał doświadczenia optyczne przy mogile Krakusa na górze Lasota. Lud miał go za czarnoksiężnika. Być może, iż podanie o Twardowskim wiąże się z jego osobą. „Optyka” Vitellona w dziesięciu księgach była

¹⁾ Cytujemy z zachowaniem pisowni za artykułem M. Wiszniewskiego, umieszczonym w tomie V-tym pierwszego wydania Encyklopedji Powszechnej Orgelbranda.

napisana około roku 1277, a wydrukowana w r. 1535. Dzieło to niewątpliwie cieszyło się wielką powagą i powodzeniem, czego dowodem, iż Kepler jeden z ważniejszych swych traktatów o optyce nazwał „Ad Vitellonem Paralipomena”.

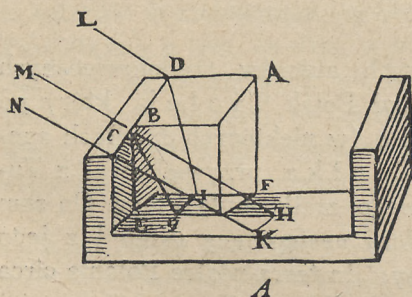
Kepler. Działalność Keplera (1571 — 1630) przypada już na początek epoki Odrodzenia. Zasługi Keplera w dziedzinie astronomji znane są powszechnie. O optyce pisał Kepler w dwu dziełach: „Ad Vitellonem Paralipomena” (1604 r.) i „Dioptrice” (r. 1611). Prócz rzeczy już znanych, zawierają dzieła Keplera nowe dane, dotyczące otrzymywania obrazów zapomocą zwierciadeł wklęsłych, badań nad załamaniem światła, dalej — teorię widzenia, poprawnie wyjaśniającą zjawiska, wreszcie — obliczenia i wskazówki w sprawie konstrukcji lunet, składających się tylko z soczewek zbierających. Lunety tego typu nazwano Keplerowskimi.

Kepler bliski był odkrycia prawdziwej postaci prawa załamania światła:

$$\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = \text{const},$$

nie wpadł jednak na myśl użycia właściwej funkcji matematycznej.

W bardzo pomysłowy sposób mierzył on kąty padania i załamania. Jeden ze stosowanych przezeń sposobów ilustruje rys. 39. Wewnątrz odwróconej ławeczki drewnianej umieszczony jest sześcian szklany $ABEF$. Światło słoneczne, padające na krawędź ławeczki, częściowo łamie się w sześcianie, znacząc swój bieg linią IG , częściowo zaś biegnie bez załamania, wytwarzając na dnie podstawki ślad KH . Z wymiarów przyrządu można



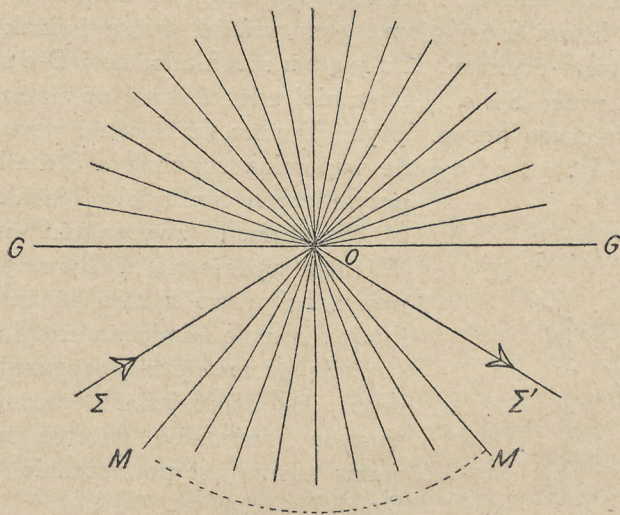
Rys. 39.

Przyrząd Keplera do pomiarów załamania światła.

wówczas łatwo wymierzyć kąty padania i załamania, biorąc stosunek odpowiednich boków w trójkątach.

Niezmiernie pogładowo umiał przedstawić ten wielki astronom istnienie kąta granicznego i całkowitego odbicia wewnętrznego. Rysuje on promienie, przechodzące z powietrza do szkła (rys. 40). GG na rysunku oznacza płaszczyznę, oddzielającą obydwa ośrodki. Każdemu promieniowi, biegnącemu w powietrzu do punktu O , odpowiada ści-

śle określony promień załamany. Promieniom GO , przebiegającym stycznie, odpowiadają w szkle promienie OM , tworzące z normalną kąty równe 42° . Opierając na wprowadzonym do optyki przez *Alhazena* prawie odwracalności biegu promieni świetlnych, dostrzegamy odrazu, że promienie, biegnące w szkle w obrębie kąta



Rys. 40.

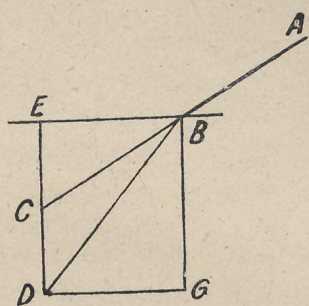
Kąt graniczny i całkowite odbicia wewnętrzne według *Keplera*.

MOM , przechodząc w powietrze, wypełniają kąt półpełny górny. Jakież będzie bieg promieni takich, jak ΣO , które wychodzą poza obręb kąta MOM . Nie mają one odpowiadających im promieni w ośrodku górnym. *Kepler* wnioskuje stąd, zbyt pośpiesznie może, iż muszą one ulec odbiciu, jak to pokazuje rysunek. Taki bieg ich istotnie obserwujemy; niema w tem, oczywiście, konieczności logicznej. Z rozważań ogólnych widać jednak bezpośrednio, że promienie, niezawarte w ośrodku optycznie gęstszym w obrębie kąta MOM , nie mogą podlegać prawu zwykłego załamania.

Prawo załamania światła. Prawo załamania światła, głoszące o tem, że $\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = \text{const}$, zostało po raz pierwszy podane drukiem do wiadomości publicznej przez *Descartes'a*¹⁾, który też zasto-

¹⁾ *P. życiorys w t. I-szym.*

sował to prawo w wielu konkretnych przypadkach zjawisk optycznych. Przez ciąg stuleci prawo to nazywano prawem *Descartes'a*. Dopiero w nowszych czasach przemianowano je na prawo *Snella*; oparto się przytem na oświadczeniu *Huygensa*, iż holender *Willembrord Snellius* (1591 — 1626) prawo to odkrył na drodze doświadczalnej i treść swego odkrycia zawarł w rozprawie optycznej, którą *Huygens* sam widział, która jednak nigdy nie była ogłaszana drukiem. *Huygens* zakłada, że i *Descartes* przeglądał pracę *Snella* i z niej zapoznał się ze sformułowaniem tego zasadniczego prawa optyki. Trudno dziś ocenić sprawę całkiem słusznie. *Descartes* nie wspomina zupełnie o *Snellu*; takie przemilczenie nie byłoby jednak sprzeczne z ówczesnemi zwyczajami naukowemi.



Rys. 41.

Snella metoda mierzenia współczynnika załamania.

Ważnem wydaje się, iż *Descartes* wyprowadza prawo z założeń teoretycznych i daje zupełnie odmienną, niż *Snell*, konstrukcję geometryczną promienia załamanego. Cokolwiek jednak możnaby o tej sprawie powiedzieć, obecnie prawo załamania znane jest powszechnie jako prawo *Snell'a*.

Snell odkrył prawo drogą nader prostych a pomysłowych doświadczeń. Nie wielki przedmiot znajdował się w naczyniu napełnionem wodą w *D* (p. rys. 41). Wskutek załamania promieni, wychodzących z wody, oko umieszczone z boku dostrzega obraz punktu *D* w *C*. Okazuje się z doświadczeń, że stosunek *BD* do *BC* jest wielkością stałą. Prowadząc kilka linii pomocniczych, czytelnik łatwo zauważy, że

$$\frac{BD}{BC} = \frac{\sin \alpha}{\sin \beta}.$$

Doświadczenia *Snella* prowadziły zatem do prawa załamania.

Wykrycie prawa wstaw (sinusów) stanowiło epokę w rozwoju optyki. Z jednej strony opanowanie matematycznej strony zjawiska pozwoliło rozwinąć teorię narzędzi optycznych, dzięki której oko ludzkie, zbrojne w doskonałe teleskopy i mikroskopy, mogło sięgnąć daleko poza granice, które mu zakresliła jego budowa naturalna, z drugiej strony prawo załamania pozwoliło lepiej zrozumieć istotę samego światła. Zastanawia jednak, że zjawisko, znane w głębokiej

starożytności, dopiero w XVII-tym stuleciu po Chrystusie zostało ujęte w formę matematyczną. Zaiste, poznanie praw natury nie jest rzeczą łatwą!

Soczewki. Na prawie Snella opiera się teoria soczewek, a więc i — narzędzi optycznych takich, jak luneta, mikroskop, aparat fotograficzny. Wielkie postępy w opanowaniu teoretycznym biegu promieni, osiągnięte w wieku XIX, doprowadziły do ogromnego wydoskonalenia instrumentów optycznych. Zgoła błędnym byłoby jednak mniemanie, że znajomość praw załamania światła była pobudką do wynalazków w dziedzinie optyki praktycznej. Okulary, teleskopy i mikroskopy zostały wykryte przed Snellem i Kartezjuszem. Odkrycie ich było wynikiem przypadkowych pomyślnych prób, podejmowanych w przeświadczeniu, że soczewki, umieszczone jedna za drugą, będą się wspierać wzajemnie w skutkach swego działania.

Same soczewki, jakieśmy wspominali, były znane w głębokiej starożytności, o czym świadczą wykopaliska. Tych, którzy się zapatrują sceptycznie na autentyczność przedmiotów wykopanych, uspokoi fakt, że i w literaturze starożytnej spotykamy jasne wzmianki o użyciu soczewek. Tak w komedji Arystofanesa „Obłoki” (r. 423 przed Nar. Chr.) mówi Strepsiades do Sokratesa o pozbyciu się wierzyciela zapomocą szkła, zbierającego promienie: dłużnik ma niepostrzeżenie skupić światło słoneczne na zobowiązaniu¹⁾ i roztopić w ten sposób dokument. Plinjusz (23—79 po Nar. Chr.) wie o tem, że kula szklana, wystawiona na działanie słońca, może zapalać różne przedmioty oraz wypalać rany.

Okulary wynaleziono, zdaje się, w końcu wieku XIII-go po Chr.; świadczy o tem napis na jednym z grobowców we Florencji, który to napis przypisuje wynalazek zmarłemu w r. 1317 *Salvino degli Armati*. W każdym razie spotyka się ludzi, posiadających okulary, już na obrazach z wieku XIV i XV-go.

Mikroskopy i lunety. Konstrukcję pierwszego mikroskopu i pierwszej lunety astronomicznej przypisywano różnym osobom; w świetle badań krytycznych żadna z wersji nie ostała się, i dziś nie możemy wskazać nikogo, kto by mógł uchodzić za prawdziwego wynalazcę. Pewnem jest wszakże, iż w końcu wieku XVI-go mikroskopy i lunety były już znane; między innemi, budowano je w Holandji. Z listu

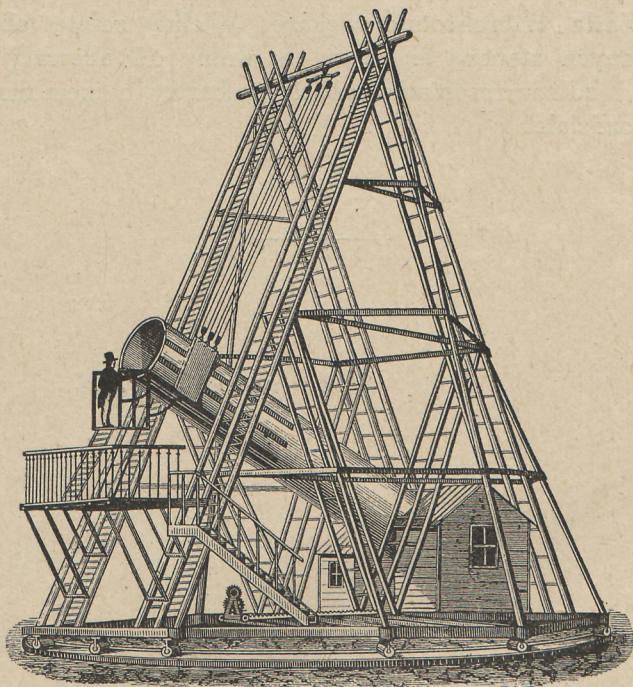
¹⁾ Grecy kreslili litery rylcem na tablicach, pokrytych woskiem.

ucznia swego dowiedział się o lunetach holenderskich *Galileusz*. Genjalny badacz, na podstawie krótkiego opisu, domyślił się urządzenia optycznego i sam skonstruował przyrząd, składający się ze szkła zbierającego i rozpraszającego; opisał go w roku 1610. Zapomocą narzędzia swego dokonał *Galileusz* szeregu ważnych odkryć astronomicznych, jak to: obserwował góry i doliny księżyca, wykrył plamy na słońcu i ruch słońca koło osi, stwierdził, że analogicznie do faz księżyca naszego istnieją też fazy Wener; odkrył księżyc Jowisza, wykrył nowe gwiazdy na drodze mlecznej. Odkrycia, dotyczące układu planetarnego, umocniły *Galileusza* w przeświadczeniu o słuszności teorii Kopernika; przyjęte były z entuzjazmem przez świat tych uczonych, którzy źródło postępu nauki widzieli w swobodnym, niczem nieskrępowanym badaniu zjawisk natury, a nie w jałowem komentowaniu pism dawnych filozofów. Przeciwnieństwo pomiędzy tendencjami obydwu obozów uwydatnia doskonale poniższy wyjątek z listu *Galileusza* do Keplera: „Co powiesz o pierwszych uczonych tutejszego fakultetu? Samorzutnie po tysiąc razy proponowałem im zaznajomienie się z moimi pracami, a oni z upartą obojętnością najedzonego dosyta węża nigdy nie chcieli obejrzeć ani planet, ani księżyca, ani lunety. Ci ludzie myślą, że nauka to ta lub inna księga, jak *Eneida* lub *Odyseja*, i że prawdy nie trzeba szukać w przestworzach lub w naturze, lecz (używam ich własnych słów) — w porównywaniu tekstów”.

Wielkie odkrycia astronomów *Galileusza*, *Huygensa*, *Cassiniego* i biologów *Leeuwenhoek'a*, *Swammerda* ma wzbudziły zainteresowanie mikroskopem i lunetą i skłoniły do dalszych badań tak eksperymentalnych, jak i teoretycznych, które miały na celu wyjaśnienie ich działania i ulepszenie konstrukcji. Zrazu (*Kepler*, *Huygens*) w dociekaniach nad własnościami soczewek i zwierciadeł posługiwano się głównie metodami geometrycznymi. Dopiero w roku 1693 zwrócił uwagę *E. Halle*y na dogodność rozważań algebraicznych, które przy uwzględnieniu znaków dają możliwość ujęcia w jeden wzór wszelkich własności układu optycznego. Wzory soczewek i zwierciadeł, które obecnie stosujemy, zostały wprowadzone w pierwszej połowie XVIII-go stulecia.

Teleskopy katoptryczne. Nadmienimy wreszcie, że w badaniach astronomicznych od czasów *Newtona* z powodzeniem stosuje się obok soczewek również i zwierciadła wklęsłe. Zwierciadło gra rolę obiektywu, skupiając w ognisku swem promienie, biegnące z nie-

skończoności. Na rysunku 42 przedstawiony jest wielki teleskop zwierciadlany skonstruowany przez W. Herschla¹⁾, który stanowił jeden z dziwów XVIII-go stulecia. Odległość ogniskowa tego



Rys. 42.

Wielki teleskop W. Herschla o odległości ogniskowej = 12 metrom.

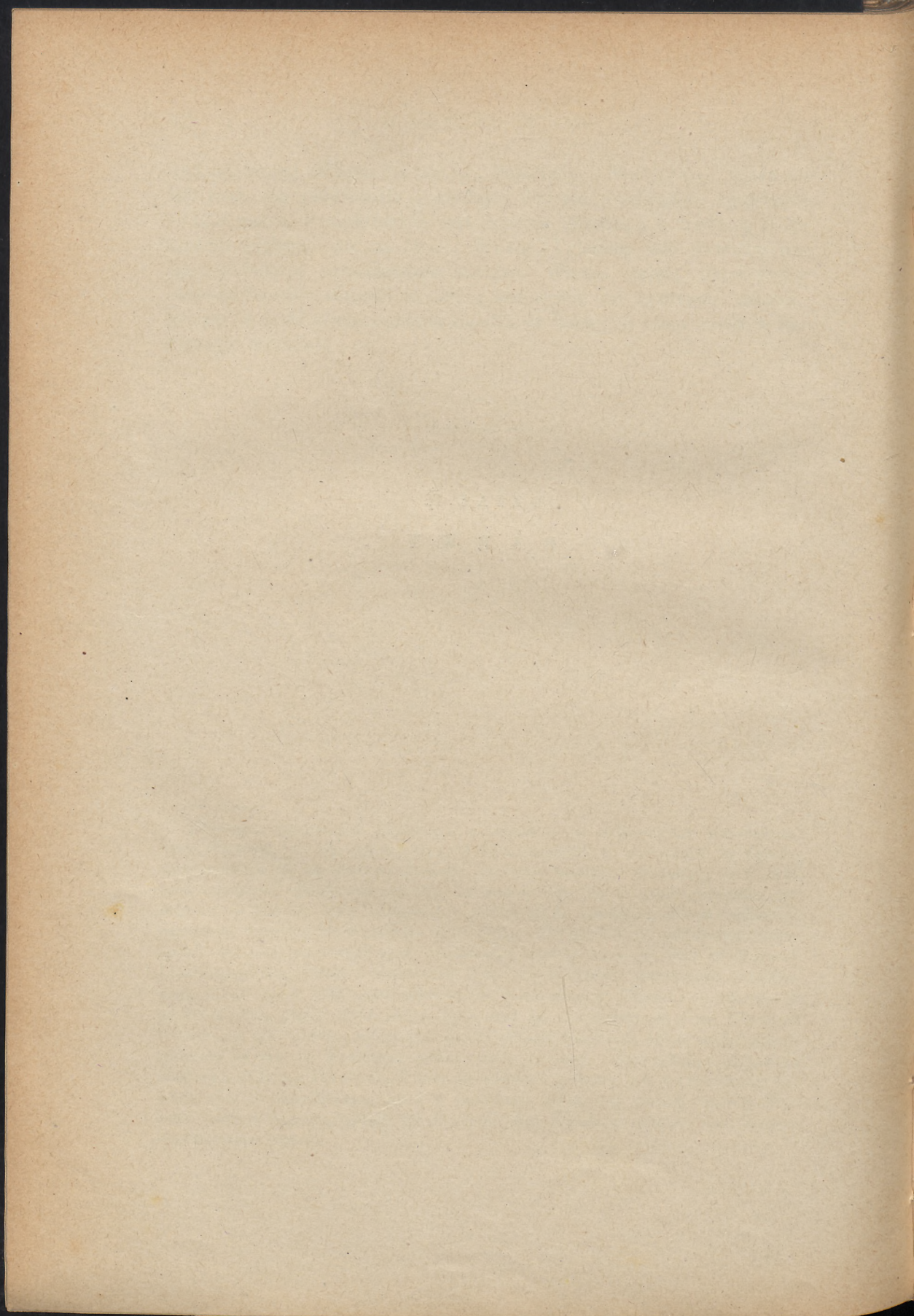
teleskopu wynosiła ok. 12 metrów. W roku 1928 największym teleskopem na kuli ziemskiej był teleskop zwierciadlany w obserwator-

¹⁾ Podamy krótką wzmiankę biograficzną o tym badaczu, którego koleje życia były zgoła niepowszednie. Wilhelm (w angielskich źródłach — William) Herschel (1738—1822) urodził się w Hannoverze, gdzie ojciec jego był muzykiem wojskowym. Syn odziedziczył zawód po ojcu. Mając lat 17, jako główny oboista gwardji hannowerskiej, udał się ze swym pułkiem do Anglii; Hannover związany był wówczas z Anglią unją personalną. W kilka lat później porzucił służbę wojskową, przyjął stanowisko organisty w Halifax, a potem — w Bath; tu udzielał również lekcji muzyki. Choć jego działalność muzyczna zajmowała mu nieraz po 14 godzin na dobę, studjował matematykę, optykę, astronomję. Po śmierci ojca wziął do siebie dwoje młodszych rodzeństwa: brata Aleksandra, który był mechanikiem, i siostrę Karolinę. Brat miał mu pomagać

jum na Mount Wilson (w pobliżu Pasadeny w Kalifornji). Waży on 100 tonn, ma zwierciadło o średnicy 255 cm. i odległość ogniskową $= 12.9$ metra. Projektowana jest budowa teleskopu o średnicy dwukrotnie większej, niż na Mount Wilson. Teleskop taki dawałby natężenie światła czterokrotnie większe. Wielką zaletę obiektywów zwierciadlanych stanowi to, że są one wolne od aberracji chromatycznej, t. j. od rozszczepiania światła na barwy, o czym mowa w następnym rozdziale.

w szlifowaniu zwierciadeł teleskopów, a siostra — w obserwacjach astronomicznych. Herschel tak się, bowiem, zapalił do astronomji, że postanowił za wszelką cenę samodzielnie obserwować gwiazdy. Pierwszy teleskop, zbudowany w r. 1774, miał odległości ogniskowej przeszło 1,6 metra. Gdy się ta próba powiodła, podejmowano budowę coraz większych narzędzi aż do teleskopu, którego odległość ogniskowa wynosiła ok. 6 metrów. Herschel dni spędzał na szlifowaniu zwierciadeł, wieczory poświęcał swej działalności muzycznej, a w nocy obserwował. Niestłuchana pracowitość i wytrwałość Herschla zostały uwieńczone powodzeniem: 13-go marca 1781 roku odkrywa on nową planetę, Urana, i w ten sposób zdobywa sobie sławę. Król Jerzy sprowadza go do Greenwich i do Windsoru i dostarcza mu środków na zbudowanie wielkiego teleskopu, który został przedstawiony na rys. 42. W drugiej połowie życia swojego, rozporządzając znacznymi środkami, dokonał Herschel szeregu ważnych odkryć, tak w dziedzinie naszego układu planetarnego, jak i w dziedzinie astronomji gwiazd stałych. Wybitne miejsce w nauce zajęła też i siostra jego Karolina; odkryła ona, między innymi, osiem komet.

DZIAŁ II.
B A R W Y



Rozdział II.

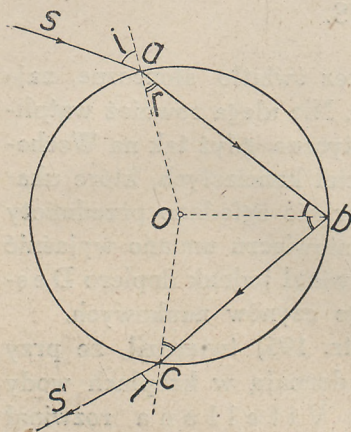
OGÓLNY ZARYS.

HARMONJE barw, wytwarzanych przez światło słoneczne, najdawniej chyba obserwowano w tęczy. Nie ulega również wątpliwości, że dawno znane były barwy pryzmatyczne, gdyż tak na Wschodzie, jak i w Europie, używano często szkieł kanciastych, które ukazywały piękne obwódki tęczowe, gdy przez nie oglądano przedmioty otaczające. Pochodzenie tęczy już w Średniowieczu umiano wyjaśnić ogólnikowe. Ścisłą teorię tego zjawiska rozwinął jednak dopiero Descartes. Był to jeden z większych jego czynów naukowych.

W wieku XIII Polak Vitello (p. str. 195) twierdził, że przy powstawaniu tęczy promienie słoneczne doznają w kroplach wody nie tylko odbicia lecz i załamania. Idee Vitellona rozwinął Marcus Antonius de Dominis¹⁾, który doświadczalnie wykazał powstawanie barw, gdy światło padało na kulę szklaną, napełnioną wodą. Część promieni, ulegając odbiciu (p. rys. 43), wracała w stronę źródła światła, doznając przytem odchylenia od kierunku pierwotnego. Descartes doświadczenia Dominisa zmodyfikował, uzupełnił, a prócz tego ujął zjawiska w formę matematyczną, pozwalającą ściśle przewidzieć kąty, pod którymi ukazuje się tęcza. Z doświadczeń swych wysnuł Descartes wniosek, że oprócz tęczy głównej nazewnątrz niej pod określonym również kątem musi powstawać tęcza dodatkowa, którą wytwarzają promienie dwukrotnie odbite (p. rys. 44) wewnątrz kropli wody. Kartezjusz a teorię dobrze ilustruje rys. 45a. Na rysunku tym promienie słoneczne AB , ab , DE i de padają równolegle na krople wody w chmurze; AB i ab dochodzą do oka obserwatora O , ulegając w kroplach dwukrotnemu załamaniu i dwukrotnemu odbiciu, zaś DE i de załamują się również dwukrotnie, lecz odbijają tylko raz jeden. Wewnętrzna tęcza jest tęczą główną, silniejszą, gdyż odbiciu ulega tylko nieznaczna część promieni; tym sposobem, im więcej odbić, tem zjawisko — słabsze.

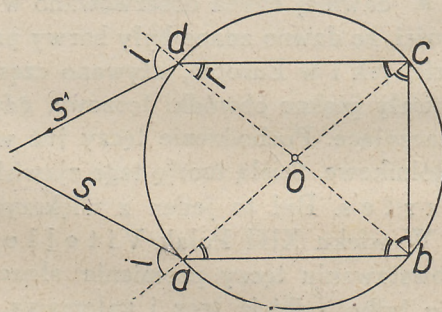
¹⁾ Zmarł w r. 1624 w więzieniu inkwizycyjnem.

W tęczy głównej barwy idą od środka nazewnątrz w porządku następującym: fiolet, zielona, czerwień; porządek barw w tęczy dodatkowej jest odwrotny. *Descartes* wytłumaczył geometryczną stronę zjawiska; był jednak bezsilny w wyjaśnieniu ukazywania się barw. Dopiero *Newton* mógł to uczynić, stworzywszy ogólną teorię barw.



Rys. 43.

Załamanie i odbicie światła
w kropli wody.



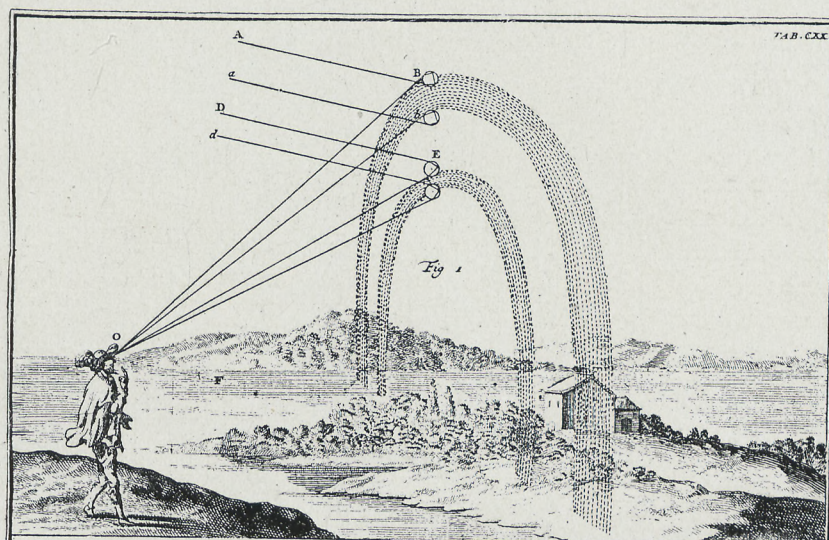
Rys. 44.

Załamanie i dwukrotne odbicie światła
w kropli wody.

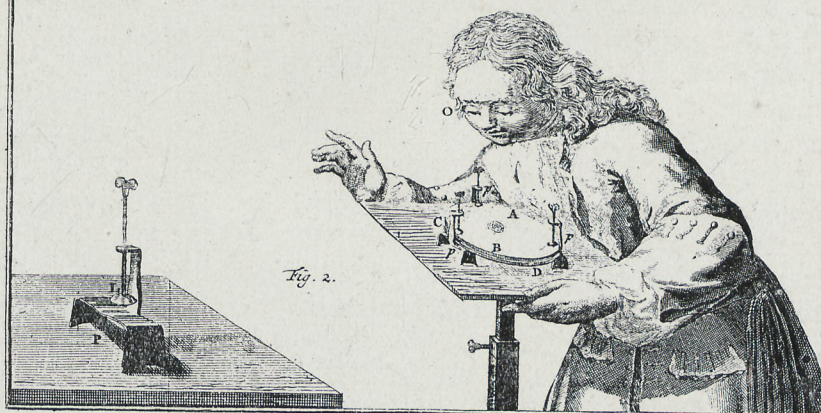
Poglądy uczonych starożytnych na powstawanie barw uderzały swą niejasnością, sztucznością. *Arystoteles* twierdził, że barwa powstaje wtedy, gdy się do światła dołącza ciemność. Tak więc barwy tęczy miały powstawać wskutek tego, że się w chmurze ze światłem słońca sumuje ciemność kropeł. Teoria ta, rozumie się, nie była w stanie nic wytłumaczyć, nic przepowiedzieć. Powstały też przed *Newtonem* i inne teorie, np. teorie chemiczne; ujmowały one jednak zagadnienie równie mętnie, jak i teoria *Arystotelesa*.

Do badań nad pochodzeniem i naturą barw skłoniły *Newtona* prawdopodobnie względy praktyczne: chęć poznania przyczyny szkodliwych dla jasności widzenia obwódok barwnych, które wytwarzały teleskopy dioptryczne, i dążenie do usunięcia tej przykrej wady lunet. Badania nie dały rezultatu praktycznego. *Newton* nie tylko sam nie zdołał usunąć t. zw. aberracji chromatycznej soczewek, lecz nawet błędną swą opinią przyczynił się niewątpliwie do opóźnienia konstrukcji soczewek achromatycznych. Zato fizyczna strona powstawania barw została wyjaśniona w *Newtonowskiej „Optyce”* aż do drobnych szczegółów w sposób krystalicznie jasny, — drogą doświad-

a)



b)



Rys. 45.

Powstawanie tęczy; pierścienie Newtona według S'Gravesande'a (1746).

The following is a list of the names of the persons who have been elected to the office of the President of the United States since the year 1789.

Year	President
1789	George Washington
1793	John Adams
1797	Thomas Jefferson
1801	James Madison
1809	James Monroe
1817	James Monroe
1821	James Monroe
1825	James Monroe
1829	James Monroe
1833	James Monroe
1837	James Monroe
1841	James Monroe
1845	James Monroe
1849	James Monroe
1853	James Monroe
1857	James Monroe
1861	James Monroe
1865	James Monroe
1869	James Monroe
1873	James Monroe
1877	James Monroe
1881	James Monroe
1885	James Monroe
1889	James Monroe
1893	James Monroe
1897	James Monroe
1901	James Monroe
1905	James Monroe
1909	James Monroe
1913	James Monroe
1917	James Monroe
1921	James Monroe
1925	James Monroe
1929	James Monroe
1933	James Monroe
1937	James Monroe
1941	James Monroe
1945	James Monroe
1949	James Monroe
1953	James Monroe
1957	James Monroe
1961	James Monroe
1965	James Monroe
1969	James Monroe
1973	James Monroe
1977	James Monroe
1981	James Monroe
1985	James Monroe
1989	James Monroe
1993	James Monroe
1997	James Monroe
2001	James Monroe
2005	James Monroe
2009	James Monroe
2013	James Monroe
2017	James Monroe
2021	James Monroe

The following is a list of the names of the persons who have been elected to the office of the Vice President of the United States since the year 1789.

czeń w swej prostocie wyjątkowo pięknych, systematycznych, niezmiernie urozmaiconych, splatających się ze ścisłym rozumowaniem w jedną całość harmonijną.

„Optyka” Newtona jest przedziwnym dziełem genjuszu. Czyta się ją dziś jeszcze jak najchętniej, i nie przez pietyzm dla jej twórcy, nie dla tradycji, lecz — gwoili zainteresowania, jakie budzi i treść, i forma. Zakończenie „Optyki” stanowią tak zwane „Pytania” (Queries). Tu Newton wysuwa szereg zagadnień bądź nierozwiązanych, bądź budzących wątpliwości. Czytelnik ze zdumieniem spostrzega, iż Newton doskonale rozumiał istotę teorii falowej światła. Nie rozwijał jej dla tego poprostu, że widział olbrzymie trudności wytłumaczenia zapomocą fal całokształtu faktów optyki. Dziś, gdy w teorii kwantów wracamy do idei Newtona, słowa jego wydają się nam niejednokrotnie proroczymi. Jakże szybko zmieniają się w nauce nastroje! Wiek XIX, wiek tryumfu falowej teorii światła, nie dostrzegał tego, że Newton głębiej, wszechstronniej, gruntowniej, niż ktokolwiek w jego czasach, ujmował zagadkę światła. Brano mu za złe, że urokiem imienia swego, potęgą autorytetu hamował rozwój teorii światła przez stulecia. Obecnie nikt chyba nie postawiłby tego zarzutu.

Już przed Newtonem posługiwano się pryzmatami szklanymi. Rozszczepienie w pryzmacie światła białego na barwy znał De Dominis; badał je dość szczegółowo Marcus Marci z Pragi Czeskiej (1595—1667). De Dominis wszakże zupełnie błędnie rozumiał zjawisko obserwowane, a Marcus uważał barwy za osłabione lub zaciemnione światło. Dopiero Newton powiązał barwy ze współczynnikiem załamania¹⁾.

Poniżej podajemy szereg wyjątków z „Optyki” Newtona, które pozwolą czytelnikowi zapoznać się bliżej z tem dziełem.

¹⁾ Oceniamy tu rolę i zasługi Newtona zgodnie z tem, co pisze E. Mach w swej książce „Die Principien der physikalischen Optik historisch und erkenntnispsychologisch entwickelt”, Lipsk, 1921. Odmienne stanowisko zajmuje E. Hoppe w streszczeniu historii fizyki, umieszczonem w tomie I-szym „Handbuch der Physik” (Berlin, 1926). Według Hoppego, zasługa zbadania natury światła białego należy do Marcusa Marci z Pragi Czeskiej, którego dzieło prawdopodobnie nie było znane Newtonowi. W tym przypadku, jak i w wielu innych, Hoppe nie zasługuje na zaufanie: autor ten okazuje zdumiewającą, rzadko spotykaną w pracach naukowych, stronniczość, gdy chodzi o badaczy niemieckich. E. Mach, który przez długie lata był profesorem w Pradze Czeskiej i interesował się specjalnie badaniami Marcusa Marci, swego ziomka, napewno jest w tej sprawie bardziej kompetentnym sędzią, niż Hoppe.

Rozdział III.

SIR IZAAKA NEWTONA

Optyka czyli rozprawa o światła odbiciach, załamaniach, uginaniu i barwach¹⁾.

Optyki księga pierwsza.

CZĘŚĆ PIERWSZA.

NIE jest zamiarem moim wyjaśniać w książce tej własności światła zapomocą hipotez, lecz — li tylko podać je i stwierdzić drogą rachunku i eksperymentu. W tym celu poprzedzę wykład następującymi określeniami i pewnikami.

W swych określeniach i pewnikach daje Newton czytelnikowi krótkie wiadomości o zasadniczych faktach z dziedziny odbicia i załamania światła. Opuszczając je, przechodzimy wprost do rozdziału, noszącego nagłówek:

T e z y.

TEZA I. TWIERDZENIE I.

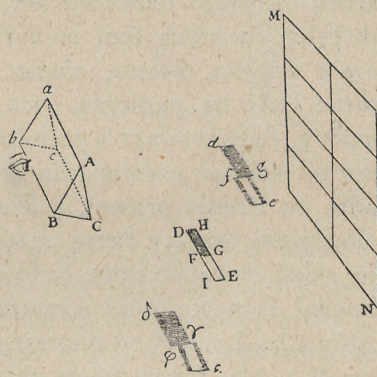
Światło o różnej barwie posiada też różne stopnie łamliwości.

Dowód doświadczalny.

Doświadczenie 1. Wziętem podłużny kawałek sztywnego papieru czarnego o brzegach równoległych i zaznaczyłem na nim zapomocą linii poprzecznej, prostopadłej względem obydwu boków dwie części równe. Jedną połowę pomalowałem farbą czerwoną, drugą zaś — niebieską. Papier był bardzo czarny, farby zaś nałożono

¹⁾ Opticks or, a treatise of the reflections, refractions, inflections and colours of light. (Pisownia oryginału) (1704). Tłumaczono z przekładu Williama Abendrotha w Ostwald's Klassiker der exakten Wissenschaften (Nr. 96 i 97 tego wydawnictwa).

intensywnie i grubo, aby zjawisko występowało wyraźniej. Papier ten obserwowałem przez masywny pryzmat szklany; dwa jego boki, przez które światło dochodziło do oka, były równe i dobrze wypolerowane i tworzyły ze sobą kąt około 60° ; kąt ten nazywam *kątem łamiącym pryzmatu*. Przy obserwacji trzymałem papier i pryzmat przed oknem tak, że długie boki papieru i krawędzi pryzmatu były do siebie równoległe, i wszystkie one, jako też i linje poprzeczne, były poziome; światło, padające z okna na papier, tworzyło z nim taki sam kąt, jak i światło odbite od pasma papieru w kierunku oka. Poza pryzmatem (z punktu widzenia obserwatora) pod oknem ściana pokoju była całkowicie pokryta czarnym sukniem, a to ostatnie tak było pograżone w ciemności, iż stamtąd światło wcale nie było odbijane. Więc też nie mogło ono mieszać się ze światłem, idącym od samego papieru, i nie mogło komplikować zjawiska, przechodząc koło brzegów papieru i dostając się do oka. Przy tem urządzeniu znalazłem, że, kiedy kąt łamiący pryzmatu był zwrócony do góry tak, że papier wydawał się podniesiony do góry wskutek załamania, to niebieska jego połowa wydawała się podniesiona wyżej wskutek załamania, niż czerwona (rys. 46). Jeżeli jednak zwrócimy kąt łamiący pryzmatu ku dołowi tak, aby papier przez załamanie wydawał się przesunięty wdół, wówczas połowa niebieska wyda się położona nieco niżej od czerwonej. A zatem w obu przypadkach światło niebieskiej połowy papieru, dochodząc przez pryzmat do oka, doznaje przy innych okolicznościach jednakowych załamania silniejszego od światła, idącego od połowy czerwonej; jest ono więc *silniej łamliwe*.



Rys. 46.

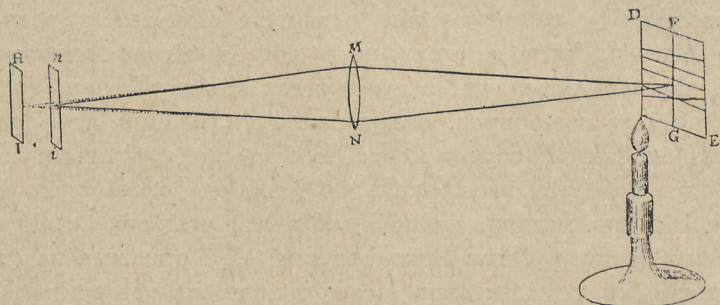
Na rys. 46 MN przedstawia okno, DE papier z równoległymi bokami DI i HE ; zapomocą linii poprzecznej FG jest on podzielony na dwie połowy, z których DG jest intensywnie niebieska, druga zaś FE intensywnie czerwona. BAC cab jest to pryzmat, którego łamiące powierzchnie $ABba$ i $CAca$ przecinają się wzdłuż krawędzi łamiącej Aa . Znajduje się ona u góry i jest równoległa zarówno

względem horyzontu, jako też do obwodu boków papieru DI i HE , a linja poprzeczna FG jest prostopadła do płaszczyzny okna. Dalej znów de przedstawia obraz papieru, który wskutek załamania wydaje się podniesiony w ten sposób, że część niebieska DG jest podniesiona do dg , to jest wyżej, niż część czerwona, która ukazuje się w fe ; niebieska zatem doznaje załamania silniejszego. Jeżeli natomiast kąt łamiący jest na dole, to obraz papieru załamuje się ku dołowi, np. ku δe , i niebieska połowa papieru ukazuje się w $\delta \gamma$, głębiej jeszcze, niż czerwona w φe .

Doświadczenie 2. Około wspomnianego papieru, którego obie połowy były pomalowane na czerwono i na niebiesko i który był tak sztywny, jak cienka tektura, owiniętem wielokrotnie cienką nitkę bardzo czarnego jedwabiu tak, że pojedyncze części nitki wyglądały jak tyleż czarnych linii na farbie lub też — jak długie cienkie, padające na nią ciemne cienie. Mógłbym był poprowadzić piórem czarne linie na papierze, lecz nitki były cieńsze i miały ostrzejsze kontury. Zabarwiwszy i polinjawawszy papier, umocowałem go wówczas na ścianie prostopadle do poziomemu tak, że jedna barwa wypadła po stronie prawej, a druga — po lewej. Tuż przed papierem, koło dolnej granicy barw, ustawiłem świecę, aby papier silnie oświetlić, gdyż doświadczenie było wykonywane w nocy. Płomień świecy dosiegał dolnego końca papieru lub nieco wyżej. Potem w odległości 6 stóp i 2—3 cali¹⁾ od papieru umieściłem w pokoju soczewkę o średnicy $4\frac{1}{2}$ cala, która miała zbierać promienie, pochodzące z różnych punktów papieru, i miała je doprowadzać do zbieżności w tyluż punktach poza soczewką w tej samej odległości 6 stóp 2—3 cali; tym sposobem miała ona rzucać obraz papieru barwnego na papier biały tym samym sposobem, jak soczewka wstawiona w otwór okna rzuca obraz przedmiotów zewnętrznych na biały arkusz papieru. Wspomniany papier biały, który był ustawiony prostopadle względem horyzontu i względem padających nań od soczewki promieni, przysuwałem lub odsuwałem od czasu do czasu od soczewki aby znaleźć miejsca, gdzie obrazy części niebieskiej i czerwonej papieru barwnego występowały najwyraźniej. Te miejsca poznawałem łatwo zapomocą obrazów czarnych linii, które dawał owinięty jedwab. Gdyż obrazy tych cienkich linii, które, ze względu na swój czarny kolor, wydawały się cieniami na barwach, były niewyraźne i ledwo widzialne, o ile barwy z obydwu stron każdej linii nie były zupełnie wyraźne

¹⁾ Stopa = 30,5 cm., cal = 2,5 cm. (tł.).

określone. Gdy więc obserwowałem, jak mogłem najdokładniej, miejsca, gdzie obrazy czerwonych i niebieskich połówek papieru były najbardziej ostre, znalazłem, że tam gdzie czerwień była najwyraźniejsza, błękit wydawał się tak niewyraźnym, iż zaledwie można było zauważyć na nim czarne linie, i — odwrotnie: gdzie błękit był najwyraźniejszy, czerwień wydawała się niewyraźna, i jej czarne linie były zaledwie dostrzegalne. Pomiedzy temi dwoma miejscami



Rys. 47.

największej wyrazistości był odstęp około $1\frac{1}{2}$ cala; a mianowicie odległość białego papieru od soczewki wówczas, gdy czerwona połowa barwnego papieru dawała obraz najwyraźniejszy, była o $1\frac{1}{2}$ cala większa, niż odległość tegoż białego papieru od soczewki, kiedy obraz niebieskiej połowy wydawał się najbardziej ostry. A zatem przy jednakowem padaniu na soczewkę błękitu i czerwieni, błękit o tyle silniej był przez soczewkę załamany, że zbierał się o $1\frac{1}{2}$ cala bliżej; błękit tedy silniej jest łamliwy.

Niech na rys. 47 *DE* oznacza papier barwny, *DG* — połowę niebieską, *FE* — połowę czerwoną, *MN* — soczewkę, *HI* — papier biały w tem miejscu, gdzie czerwona połowa ze swemi czarnymi linjami była najwyraźniejsza, i *hi* ten sam papier w tem miejscu, gdzie niebieska połowa wydawała się najwyraźniejsza. Miejsce *hi* było $1\frac{1}{2}$ cala bliższe soczewki, niż — *HI*.

TEZA II. TWIERDZENIE II.

Światło słońca składa się z promieni różnej
łamliwości.

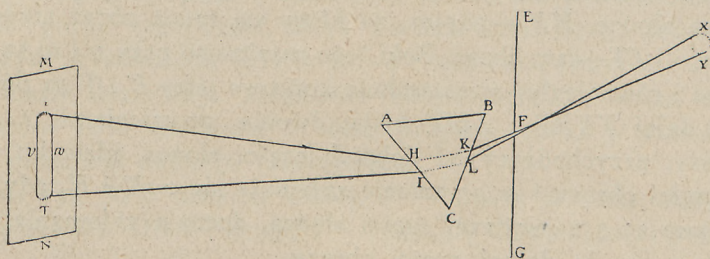
Dewód doświadczalny.

Doświadczenie 3. W zupełnie ciemnym pokoju postawiłem pryzmat szklany przed okrągłym, około $\frac{1}{3}$ cala szerokim otworem, który zrobiłem w okiennicy, aby promienie słoneczne, dochodzące od tego otworu, były załamywane w górę w stronę przeciwległej ściany i aby tam powstawał barwny obraz słońca. W tem doświadczeniu, jak i w następnych, oś pryzmatu (t. j. linja przechodząca przez jego środek od jednego końca do drugiego, równoległe do krawędzi łamiącej) była prostopadła do promieni padających. Około osi tej obracałem pryzmat wolno i widziałem przytem, że obraz załamany czyli barwny obraz słońca podnosi się i opuszcza na ścianie. Kiedy pomiędzy podnoszeniem się a opadaniem obrazu wydawało się, iż obraz zatrzymuje się w spoczynku, pozostawiłem i umocowałem pryzmat w tem położeniu tak, że nie mógł się on dalej poruszać. Albowiem w tem położeniu załamania światła były sobie równe po obu stronach kąta łamiącego, t. j. przy wejściu i przy wyjściu promieni z pryzmatu¹⁾. Takim sposobem, i przy innych okolicznościach, ilekroć chciałem mieć wzajemnie równe załamania z obydwu stron pryzmatu, określałem miejsce, gdzie obraz słońca, wytworzony przez światło załamane, zatrzymywał się nieruchomo pomiędzy swemi dwoma ruchami przeciwnymi przy zmianie ruchu postępowego na ruch wsteczny; kiedy tylko obraz padał na to miejsce, umocowywałem pryzmat.

W następnych doświadczeniach należy zawsze przyjmować, o ile wyraźnie nie jest podana inna przyczyna, że wszystkie pryzmaty są doprowadzone do tego położenia, jako do najodpowiedniejszego. A zatem w tej pozycji pryzmatu rzucałem światło załamane prostopadle na arkusz białego papieru na przeciwległej ścianie pokoju i obserwowałem postać i wymiary obrazu słońca, wytworzonego przez światło na papierze. Obraz ten był podłużny, jednak nie owalny, lecz ograniczony przez dwa boki proste i równoległe, na końcach zaś — przez dwa półkola. Na bokach swych był on zupełnie wyraźnie

¹⁾ Widać z tego ustępu, że Newton stale posługiwał się ustawianiem pryzmatów w pozycji najmniejszego odchylenia promieni. Mamy tu próbkę jego wielkiej spostrzegawczości: w pozycji tej obrazy są najwyraźniejsze.

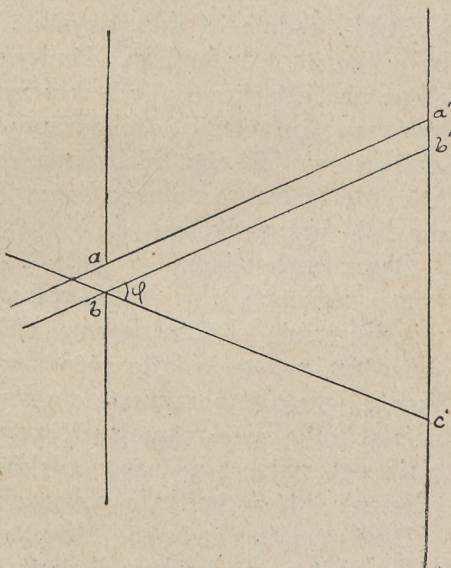
ograniczony, lecz przy końcach zamglony i niewyraźny, gdyż światło stawało się tam wciąż słabsze i stopniowo znikało. Szerokość tego obrazu odpowiadała średnicy słońca i wynosiła łącznie z półcieniem



Rys. 48.

około $2\frac{1}{8}$ cala. Obraz był mianowicie o $18\frac{1}{2}$ stopy odległy od pryzmatu, i na tej odległości szerokość obrazu, przez pryzmat wytworzonego, odpowiada kątowi około $1\frac{1}{2}^\circ$, który jest średnicą pozorną słońca, jeżeli przy tej szerokości obrazu tego zmniejszyć o średnicę otworu w okiennicy, t. j. o $\frac{1}{4}$ cala¹⁾.

Niech oznacza EG na rys. 48 okiennicę, F — otwór w niej, przez który wpada do ciemnego pokoju wiązka promieni słonecz-



Rys. 49.

¹⁾ Średnicą pozorną słońca nazywamy kąt, który tworzą promienie, idące od punktów krańcowych jego średnicy. Obliczenie Newtona można zrozumieć na podstawie dołączonego tu 49-go rysunku. Zważywszy, że kąt φ (średnica pozorna słońca) jest bardzo mały, będziemy mogli uważać $b'c'$ za odpowiedni łuk, skąd

$$\varphi = \frac{b'c'}{bc'}$$

Widocznem jest, że $b'c'$ równa się długości obrazu, zmniejszonej o średnicę otworu ab . Podstawiając w ten wzór wartości liczbowe, podane w tekście, i biorąc pod uwagę, że stopa angielska = 30,5 cm., a cal = 2,54 cm., otrzymamy $\varphi = 29'$ (około), co, ze względu na przybliżony charakter pomiaru, zgadza się dobrze z rzeczywistością.

nych, i — $\triangle ABC$ środkowy przekrój pryzmatu w miejscu przechodzenia światła. Lub też, jeżeli chcemy, niech ABC przedstawia sam pryzmat, zwrócony swym końcem do oka obserwatora; i niech XY oznacza słońce, MN — papier, na który się rzuca obraz słońca czyli widmo i PT — sam obraz. Boki tego ostatniego przy v i w są prostolinjowe i równoległe; powierzchnie końcowe przy P i T są półkolisty. Niech dalej $YKHP$ i $XLIT$ będą dwoma promieniami, z których pierwszy, przychodzący od dolnych części słońca, idzie ku najwyższej części obrazu i w pryzmacie załamuje się w K i H , gdy ostatni, przybywając z najwyższej części słońca, doznaje załamania w L i I i dostaje się do dolnej części obrazu.

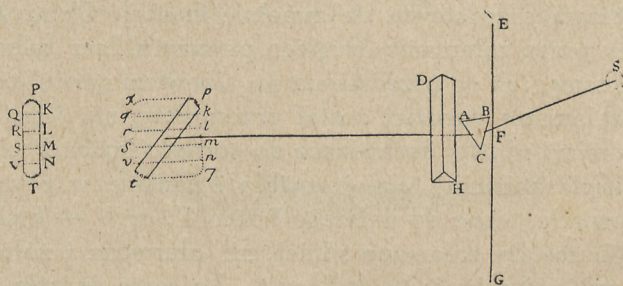
Tym więc sposobem podług prawideł zwykłej optyki, długość obrazu PT odpowiadałaby kątowi $\frac{1}{2}^\circ$ przy wejściu do pryzmatu i powinnaby zatem być równa szerokości uv , wobec czego obraz byłby okrągły. Takby się rzecz miała, gdyby obydwa promienie $XLIT$ i $YKHP$, podobnie jak wszystkie inne, które tworzą obraz $PwTv$, były jednakowo łamliwe. Ponieważ jednak doświadczenie uczy, że obraz nie jest okrągły, lecz w przybliżeniu 5 razy tak długi, jak szeroki, więc promienie, dochodzące do górnego końca obrazu P i doznające największego odchylenia, muszą być bardziej łamliwe, niż te, które dochodzą do dolnego końca T , chyba, żeby nierówność załamania była przypadkowa.

Obraz czyli widmo PT było b a r w n e, — na mniej załamanym końcu czerwone, a na silniej załamanym — fioletowe, a pomiędzy temi miejscami — żółte, zielone i niebieskie. To się zgadza z pierwszym twierdzeniem, że światło różnej barwy posiada zarazem różną łamliwość. Długość obrazu w ostatnim doświadczeniu zmierzyłem od najsłabszej i najskrajniejszej czerwieni z jednego końca, aż do najsłabszego najskrajniejszego błękitu z drugiej, z wyjątkiem małego półcienia, który, jak było powiedziane, zaledwie przynosił $\frac{1}{4}$ cala.

Doświadczenie 5. Jeśli w doświadczeniu 3 rozciągnięty obraz słońca przybrał wydłużoną postać (bądź wskutek rozszerzenia każdego promienia, bądź wskutek innej wypadkowej nierówności załamania), to przez drugie załamanie, skierowane w bok, ten sam wydłużony obraz musiałby być tyleż (dzięki tym samym przyczynom) rozwinięty wszcz. Zważywszy to, zbadałem, jaki byłby skutek drugiego załamania tego rodzaju. W tym celu urządziłem wszystko tak, jak — w trzecim doświadczeniu, i ustawiłem dalej drugi pryzmat bezpośrednio za pierwszym w pozycji względem tego ostatniego skrzyżowanej; tym sposobem musiał on powtórnie załamywać promienie,

wychodzące z pierwszego. Pierwszy pryzmat załamywał promienie światłne ku górze, drugi — wbok. Znalazłem wówczas, że przez załamanie drugiego pryzmatu szerokość obrazu nie powiększała się, że jednak górna jego część, która doznała silniejszego załamania w pierwszym pryzmacie, a była fioletowa i niebieska, również i w drugim pryzmacie doznawała załamania silniejszego, niż dolna część obrazu, która była czerwona i żółta, przytem obraz w szerokości swej nie doznawał żadnego rozciągnięcia.

Niech na rys. 50 S oznacza słońce, F — otwór w oknie, ABC — pryzmat pierwszy, DH — drugi, Y — okrągły obraz słońca, powsta-



Rys. 50.

jący przy usunięciu pryzmatów z drogi promienia idącego wprost (obraz ten jest opuszczony na figurze), PT — podłużny obraz słońca, który dają te promienie po przejściu wyłącznie przez pierwszy pryzmat, przy pominięciu drugiego, i pt obraz, wytworzony przez skrzyżowane załamanie obydwu pryzmatów.

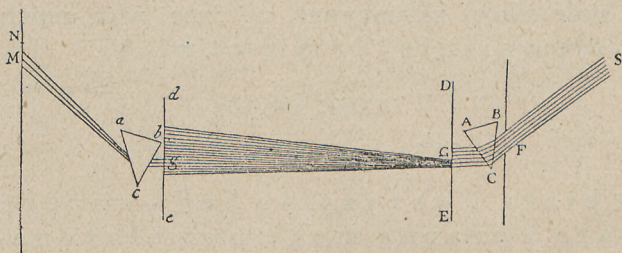
Przypuśćmy teraz, że promienie, zdążające do różnych punktów okrągłego obrazu Y , zostają rozszerzone i rozproszone przez załamanie w pryzmacie pierwszym tak, iż nie idą już wzdłuż pojedynczych, różnych od siebie linii, ku poszczególnym różnym punktom, lecz każdy promień zostaje rozszczepiony i rozproszony i z promienia linjowego zamieniony na powierzchnię promieni rozbieżnych, które, wychodząc z punktu załamania, będą leżały w płaszczyźnie kąta padania i załamania. Inaczej mówiąc, przypuśćmy, że promienie w tych płaszczyznach przebiegają w tyłu linjach od jednego końca obrazu PT do drugiego, i że z tego powodu obraz staje się wydłużony. Gdyby to wszystko tak się miało, wówczas musiałyby promienie te i ich poszczególne części, skierowane ku różnym punktom obrazu PT , zostać jeszcze raz rozszerzone, a zarazem wskutek załamania poprzecznego w pryzmacie drugim — rozproszone wbok tak, iż wy-

twarzałyby obraz kwadratowy, jak to jest przedstawione w π Z. Dla lepszego zrozumienia powyższego, pomyślmy sobie, że obraz PT jest rozłożony na pięć równych części PQK , $QKRL$, $LRS M$, $MSVN$ i NVT . Wskutek tej samej nieprawidłowości, dzięki której obraz kołisty Y , rozszerzony wskutek załamania pierwszego pryzmatu, rozciągnięty jest w długi obraz PT , musiałyby i światło PQK , które zajmuje przestrzeń tej samej długości i szerokości, co i Y , być rozszerzonym dzięki załamaniu drugiego pryzmatu i rozciągnięciem w długi obraz πqkp ; również i światło $KQRL$ — w długi obraz $kqrl$, a powierzchnie świetlne $LRS M$, $MSVN$, NVT — w długie obrazy $lrsm$, $msvn$, $nv\zeta$; a wszystkie te długie obrazy dałyby razem obraz $\pi\zeta$...

Lecz sprawa przedstawia się zupełnie inaczej. Obraz PT nie stał się szerszy przez załamanie drugiego pryzmatu, lecz tylko dał obraz stojący ukośnie, jak go przedstawia pt , albowiem górny jego koniec P wskutek załamania bardziej został przesunięty, niż jego koniec dolny T . A zatem światło, dochodzące do górnego końca P obrazu (przy równym kącie padania) silniej zostało załamane w pryzmacie drugim, niż światło, idące do dalszego końca T , czyli — błękitna i fioletowa część zostały załamane silniej, niż czerwona i żółta; pierwsze były zatem silniej łamliwe. To samo światło zostało już dalej przesunięte od miejsca Y , ku któremu było skierowane przed załamaniem, dzięki załamaniu w pryzmacie pierwszym, a zatem doznawało zarówno w pierwszym, jak i w drugim pryzmacie, załamania silniejszego, niż całe światło pozostałe, a zatem już przed napotkaniem pierwszego pryzmatu było silniej łamliwe, niż inne rodzaje światła.

Doświadczenie 6. W dwu cienkich deskach zrobiłem po środku każdej okrągły otwór o średnicy $\frac{1}{8}$ cala, a w okiennicy otwór daleko większy, aby wpuścić do mego zaciemnionego pokoju grubą wiązkę promieni słonecznych. Za okiennicą wstawiłem pryzmat w bieg tych promieni tak, żeby one były załamywane ku ścianie przeciwległej; a tuż za pryzmatem umocowałem jedną z desek tak, iż środek światła załamanego przechodził przez otwór w desce, a pozostałe światło było przez nią zatrzymywane. Ustawiłem wówczas w odległości około 12 stóp od deski deskę drugą tak, że środek światła załamanego, które po przejściu przez otwór w pierwszej desce padało na ścianę przeciwległą, mógł przechodzić przez otwór w tej drugiej desce, podczas gdy światło pozostałe przez nią przejęte, wytwarzało na niej barwny obraz słońca. Tuż za tą deską umocowałem

drugi pryzmat, aby światło, które przeszło przez otwór, poddać załamaniu. Potem prędko powróciłem do pryzmatu pierwszego, obracałem go zwolna tam i napowrót koło jego osi i w ten sposób poruszałem do góry i nadół obraz padający na drugą deskę tak, iż wszystkie części światła jedna po drugiej przechodziły przez otwór tej deski i padały na ustawiony poza nią pryzmat. Uważałem przytem, na jakie miejsce na ścianie przeciwległej padało to światło po załamaniu w drugim pryzmacie. Znalazłem z różnicy tych miejsc, że to światło, które, będąc najsilniej załamane przez pryzmat pierwszy, dochodziło do niebieskiego końca obrazu, i w drugim pryzmacie było silniej załamywane, niż światło, idące do części czerwonej obrazu tego. To potwierdza tak pierwsze, jak i drugie doświadczenie.



Rys. 51.

Wszystko to zachodziło niezależnie od tego, czy osi obydwu pryzmatów były równoległe, czy też dowolnie nachylone względem siebie lub względem horyzontu.

Niech F na rys. 51 oznacza szeroki otwór w okiennicy, przez który słońce oświeśla pierwszy pryzmat ABC i niech światło załamane pada na środek deski DE , a środkowa część światła tego — na otwór G , zrobiony po środku tej deski. Niech ta przepuszczona część światła pada znów na środek drugiej deski de i niech tu tworzy podłużne widmo barwne słońca, jak to jest opisane w doświadczeniu trzecim. Jeżeli teraz obracać powoli pryzmat ABC około jego osi, obraz ten na desce de podnosi się i opada, i tym sposobem przechodzą stopniowo przez otwór g , który jest po środku tej deski, wszystkie części widma, od jednego końca do drugiego. Tymczasem umieszcza się inny pryzmat abc tuż za otworem g , aby drugi raz załamać światło przepuszczone. Gdy to wszystko tak urządziłem, zwracałem uwagę na miejsca M i N ściany przeciwległej, na które padało światło załamane, i znalazłem, że zmieniały się one wciąż, gdy obracałem pierwszy pryzmat koło osi jego, podczas gdy dwie deski i drugi pryzmat po-

zostawały w pozycji niezmiennionej. Kiedy mianowicie dolna część światła, padającego na drugą deskę *de*, przechodziła przez otwór *g*, to światło spotykało niższe miejsce *M* ściany; a kiedy przez ten sam otwór przechodziła część górna, napotykała ona wyżej położone miejsca ściany *N*, i, kiedy przechodziła pośrednia część światła, napotykała ona miejsce pomiędzy *M* i *N*. Niezmienne położenie otworów w deskach warunkowało dokładnie jednakowy kąt padania promieni na drugi pryzmat we wszystkich razach; jednak, pomimo jednakowego padania, niektóre promienie były silniej załamywane, inne — mniej: silniej mianowicie były załamywane w drugim pryzmacie te promienie, które, wskutek silniejszego załamania w pierwszym pryzmacie, były bardziej odchylone w bok; ponieważ zatem były one stale silniej załamywane, niż inne, więc zupełnie słusznie zostały nazwane silnie j ł a m l i w e m i.

CZĘŚĆ DRUGA.

TEZA V. TWIERDZENIE 4.

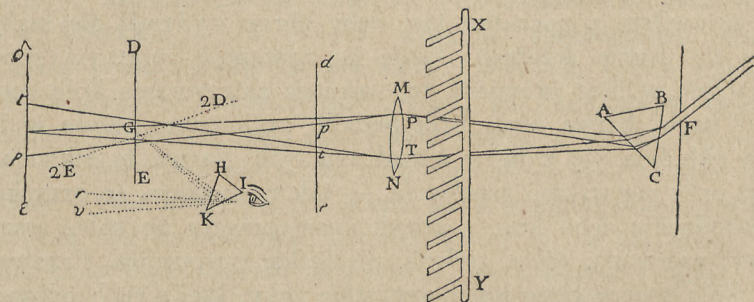
Barwa biała i wszystkie barwy szare pomiędzy białą i czarną mogą być złożone z barw; barwa biała światła słonecznego składa się z barw pierwotnych, które są zmieszane w odpowiednim stosunku.

Dowód doświadczalny.

Doświadczenie 10. Niech teraz pada widmo obrazu słońca (rys. 52) na soczewkę *MN*, mającą więcej, niż 4 cale wielkości, i około 6 stóp odległą od pryzmatu *ABC*, która to soczewka barwne, rozbieżne za pryzmatem światło, czyni zbieżnem i zbiera je w swem ognisku *G*, odległym około 6 — 8 stóp od soczewki, gdzie ono pada prostopadle na biały papier *DE*. Jeżeli teraz będziemy poruszali ten papier tam i napowrót, zauważymy, że bliżej soczewki, około *de* na przykład, pojawia się na papierze cały obraz słoneczny *pt* intensywnie zabarwiony, jak to było opisane powyżej, — że jednak, przy większej odległości od soczewki, barwy coraz się zbliżają do siebie i wskutek zmieszania stają się wciąż mniej wyraźne, aż w końcu papier dochodzi do ogniska *G*, w którym, dzięki doskonałemu zmieszaniu, znikają one całkowicie i przemieniają się w barwę białą; całe światło wydaje się wówczas na papierze małym, białym krążkiem. Potem gdy papier zostanie jeszcze bardziej oddalony od soczewki, promienie poprzednio zbieżne skrzyżują się w ognisku *G* i stamtąd będą się

rozchodziły i znów okazały barwy, lecz — w porządku odwrotnym, np. w $\delta\epsilon$, gdzie czerwień t jest teraz u góry, gdy przedtem była na dole; a fiolet, który przedtem był u góry, teraz będzie na dole.

Teraz umieścimy na stałe papier w ognisku G , gdzie światło wydaje się zupełnie białem i okrągłym, i rozpatrzmy tę białą barwę; ja twierdzę, że ta barwa biała jest złożona z barw zbiegających się. Albowiem, jeżeli jedna jakakolwiek z tych barw lub ich kilka zostaną zatrzymane koło soczewki, to barwa biała znika i przechodzi w te barwy, które powstają przez złożenie innych promieni nie zatrzymanych. Jeżeli wówczas przepuścić zatrzymane barwy i rzucić je na tę



Rys. 52.

barwę złożoną, to mieszają się one z nią i znów wytwarzają dzięki temu barwę białą. Jeżeli np. zostaną zatrzymane barwy fioletowa, niebieska i zielona, to pozostałe żółta, pomarańczowa i czerwona przechodzą razem na papierze w rodzaj barwy pomarańczowej; jeżeli wówczas przepuścimy barwy zatrzymane, to upadną one na tę złożoną barwę pomarańczową i dadzą wraz z nią przez podwójne sumowanie barwę białą. Lub jeżeli zatrzymamy czerwień i fiolet, to pozostałe promienie żółte, zielone i niebieskie dadzą na papierze zieleni pewnego rodzaju; jeżeli potem rzucimy na tę zieleni czerwień i fiolet, to przez podwójne sumowanie powstaje barwa biała. Prócz tego na podstawie poniższych dowodów stanie się dalej jasnym, że, przy tem składaniu barwy białej, różne promienie jako barwy nie doznają wskutek wzajemnego oddziaływania zmian żadnych w swych właściwościach, lecz tylko zostają zmieszane i wskutek zmieszania wytwarzają barwę białą.

Jeżeli papier jest umieszczony poza G , np. w $\delta\epsilon$, i jeżeli barwa czerwona będzie w pobliżu soczewki bądź zatrzymywana, bądź przepuszczana, to na papierze nie zajdzie żadna zmiana w fiolecie, jakby

przecież być powinno, gdyby różne rodzaje promieni wzajemnie na siebie oddziaływały w ognisku G , gdzie się krzyżują. Podobnież nie zmienia się na papierze czerwień przez kolejne zatrzymywanie i przepuszczanie fioletu.

Wreszcie sporządziłem sobie przyrząd XY w postaci grzebienia, którego zęby w liczbie 16 miały w przybliżeniu $1\frac{1}{2}$ cala szerokości, a pomiędzy niemi były luki dwucalowe. Wsuwając po kolei zęby tego grzebienia w bieg promieni w pobliżu soczewki, zatrzymywałem za pomocą nich część barw, podczas gdy pozostałe barwy przez luki dochodziły do papieru DE i tam rzucały okrągły obraz słońca. Papier ustawiłem z początku tak, żeby obraz wydawał się biały, jak tylko się usunie grzebień; kiedy go następnie opisanym sposobem wstawiłem w bieg promieni, to, wskutek zatrzymania koło soczewki części barw, barwa biała przechodziła za każdym razem w barwę, która składała się z barw niezatrzymanych; barwa ta zmieniała się wciąż przy poruszaniu grzebienia, — tak mianowicie, że przy każdym przechodzeniu zęba koło soczewki, następowały po sobie wszystkie barwy: czerwona, żółta, zielona, niebieska, purpurowa. Przesuwałem tedy koło soczewki po kolei wszystkie zęby; kiedy ruch odbywał się wolno, widziało się na papierze kolejne następstwo barw; lecz kiedy ruch przyśpieszałem tak, że barwy wskutek szybkiego następowania po sobie nie mogły być od siebie odróżniane, wówczas znikwały barwy poszczególne; nie widać było więcej ani barwy czerwonej, ani żółtej, ani zielonej, ani niebieskiej, ani też purpurowej, lecz przez zmieszanie wszystkich powstawała jednolita barwa biała... Kiedy wrażenia następują po sobie tak wolno, że mogą być oddzielnie odbierane, wówczas powstaje wyraźne wrażenie wszystkich barw poszczególnych w ich ciągłym następstwie, kiedy jednak one następują po sobie tak prędko, że nie są dostrzegane z osobna, to z ich całości powstaje wspólne wrażenie nie tej lub owej barwy, lecz — wszystkich bez wyjątku, i to jest wrażenie barwy białej. Wskutek prędkości kolejnego następowania po sobie, wrażenia barw różnych mieszają się w naszym organie zmysłów i wzbudzają uczucie mieszane. Kiedy obracamy po kole rozżarzony węgiel prędkim, wciąż powtarzającym się ruchem, to całe koło wydaje się ognistym; przyczyna polega na tem, że wrażenie świetlne węgla trwa w oku w różnych punktach koła, dopóki węgiel nie powróci na to samo miejsce. Również przy każdym prędkim kolejnym następstwie barw pozostaje w nas wrażenie każdej barwy, póki nie przejdą po kolei wszystkie barwy

i nie wróci pierwsza. Dlatego też wrażenia wszystkich barw po kolei są jednocześnie w naszej jaźni i wzbudzają wspólnie wrażenie barw wszystkich. A więc jasnym jest z tego doświadczenia, że mieszane wrażenia barw wszystkich wytwarzają uczucie barwy białej, t. j., — że kolor biały złożony jest z wszystkich barw.

Kiedy teraz odjęto grzebień tak, że wszystkie barwy, wychodzące z soczewki, padały razem na papier, tam się mieszały i stamtąd były odbijane do oka obserwatora, wrażenie, wywierane przez nie na organ zmysłów, musiało wywoływać jeszcze żywsze uczucie białości, a to — wskutek subtelniejszego i doskonalszego zmieszania.

Doświadczenie 15. Kiedy wreszcie spróbowałem złożyć barwę białą przez zmieszanie proszków barwnych, jakich używają malarze, zauważyłem, że wszystkie proszki barwne znoszą znaczną część światła, które na nie pada, i zatrzymują w sobie. Albowiem stają się one barwne przez to, że odbijają obficie światło swej własnej barwy, a światło wszystkich innych barw odbijają skąpiej; a jednak odbijają one światło swej własnej barwy nie w tej ilości, jak to czynią ciała białe. Jeżeli, na przykład, biały papier i minję wystawimy na czerwone światło widma, wytworzonego w ciemnym pokoju przez załamanie w pryzmacie, jak było opisane w trzecim doświadczeniu części pierwszej, papier będzie błyszczał jaśniej, niż minja, a zatem odbija promienie, wzbudzające czerwień, w większej ilości, niż minja. Jeżeli trzymać te ciała w innej barwie, to światło odbite od papieru przewyższa światło odbite od minji w jeszcze większym stosunku. Ten sam przypadek zachodzi przy innych proszkach barwnych. Dla tego nie powinniśmy oczekiwać, że otrzymamy przez zmieszanie takich proszków silną, czystą barwę białą, jaką jest barwa papieru, lecz tylko — barwę cokolwiek zamierzchłą, ciemną, jaką daje mieszanina światła i mroku, bieli i czerni, t. j. rodzaj koloru szarego lub brunatnego, brunatnego zwanego rosyjskim, podobnego na przykład do barwy ludzkich paznokci lub myszy, popiołu, zwykłych kamieni, gliny, pyłu, błota na drogach lub tym podobnych. Taki ciemny kolor biały wytwarzałem często przez mieszanie proszków kolorowych¹⁾.

W końcu części 1-szej napotykamy zastosowania teorii barw: wyjaśnienie tęczy i barw ciał w świetle odbitem i przechodzącym.

¹⁾ Następuje dalej opis doświadczeń z proszkami. Opuszczamy go dla braku miejsca. Rzuca się tam w oczy jeden szczegół: zadziwiająca u człowieka tak oddanego myśleniu abstrakcyjnemu umiejętność obserwowania i wyczuwania rze-

Optyki księga druga.

CZĘŚĆ PIERWSZA.

Sposstrzeżenia nad odbiciem, załamaniem i barwami cienkich ciał przezroczystych.

Już dawniej spostrzeżono, że substancje przezroczyste, jak szkło, woda, powietrze i t. d., kiedy się je otrzyma w postaci cienkich warstewek przez wydymanie baniek lub też w inny sposób, pokazują stosownie do swej grubości różne barwy, choć przy większej grubości wydają się zupełnie jasne i bezbarwne. W księdze poprzedniej zaniechałem omawiania tych barw, ponieważ wydawały się one trudniejsze do badania i nie były niezbędne do wyjaśnienia badanych tam własności światła. Ponieważ jednak mogą one prowadzić do dalszych odkryć, które przyczyniają się do uzupełnienia teorii światła, szczegól nie w dziedzinie dotyczącej budowy cząstek ciał naturalnych, od której zależą ich barwy i ich przezroczystość, przeto zdam tu z nich sprawę. Aby uczynić to badanie krótkiem i jasnem, opiszę z początku me główne spostrzeżenia i te potem omówię i zastosuję. Spostrzeżenia były następujące:

Przyciskając do siebie dwa pryzmaty, które zbiegiem okoliczności nie były płaskie, zauważył Newton ciemną plamę, okoloną pierścieniami barwnymi. W spostrzeżeniu 4-em przechodzi do klasycznego sposobu otrzymywania pierścieni interferencyjnych.

Spostrzeżenie 4-te. Aby dokładniej zbadać kolejność barw, wziąłem dwa obiektywy: płasko-wypukły od teleskopu 14 stopowego i duży dwuwypukły od teleskopu o jakichś 50 stopach długości; na drugi obiektyw położyłem pierwszy, płaską jego stroną ku dołowi, i obydwie przycisnąłem lekko do siebie, aby stopniowo wywołać barwy po środku kół; następnie unosiłem górne szkło, aby prążki znowu stopniowo doprowadzić do zaniku. Ostatnia z barw, powstająca (w danej chwili) po środku innych przy ściskaniu szkieł, ukazywała się przy owem pierwszym pojawieniu jako koło prawie równomiernie zabarwione od obwodu do środka; przy silniejszym ściskaniu szkieł

czywistości. Nie mówi Newton ogólnikowo: proszek złocisty, czerwony, zielony, lecz nazywa wszystkie po imieniu: aury pigment, minja, grynszpan; znać eksperymentatora, nie gardzącego żadnym szczegółem. Nie mniej uderza polot wyobraźni w opisach: zamiast mówić o tem, że światło białe, otrzymane syntetycznie zapomocą proszków, jest szare, pisze on, iż jest ono „barwy paznogi ludzkich lub myszy, popiołu kamieni zwykłych, gliny, pyłu, błota na drogach...”

stawiała się ona stopniowo szerszą, dopóki nie wystąpiła po środku nowa barwa, a tamta nie przeszła wskutek tego w pierścień, obejmujący tę nową barwę. Przy jeszcze silniejszym ściskaniu szkieł wzrastała średnica pierścienia tego, a jednocześnie szerokość powierzchni pierścienia zmniejszała się, póki w jego punkcie środkowym nie wyłoniła się inna nowa barwa i t. d. Tak występowały tam jedna po drugiej trzecia, czwarta, piąta i wciąż nowe barwy, i powstawały pierścienie, które zawierały barwę najbliższą środka; z nich ostatnią była plama czarna.

Dalszy ciąg artykułu tego zawiera szczegółowy opis barw pierścieni; najdrobniejsze szczegóły są zanotowane z podziwu godną skrupulatnością.

Spostrzeżenie 5. Aby określić odstęp pomiędzy szklami lub grubość zawartej pomiędzy nimi warstwy powietrza, przez którą były wytworzone barwy, zmierzyłem średnicę pierwszych sześciu pierścieni na najjaśniejszym miejscu ich obwodu, podniosłem te średnice do kwadratu i znalazłem, że kwadraty to tworzyły szereg arytmetyczny liczb nieparzystych 1, 3, 5, 7, 9, 11. Ponieważ jedno ze szkieł było płaskie, a drugie sferyczne, przeto odstęp w obrębie tych pierścieni musiały tworzyć ten sam postęp ¹⁾. Potem zmierzy-

¹⁾ Łatwo wykazać geometrycznie, że odstęp pomiędzy szkłem płaskim a wypukłem są proporcjonalne do kwadratu odległości od punktu zetknięcia. Widzimy na rys. 53, że odstęp $CD = AM$. Z własności prostokąta, poprowadzonej z wierzchołka kąta prostego, wiadomo, że

$$AM \cdot BM = MD^2 \quad (1)$$

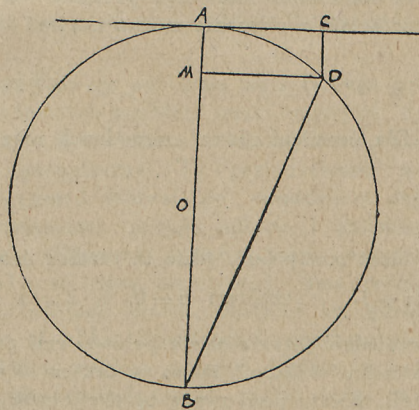
Z rysunku wynika, że

$$MB = AB - AM.$$

Wprowadźmy dalej następujące oznaczenia, które podstawimy w równanie 1. AB , średnica powierzchni sferycznej soczewki wypukłej — $2R$; AC , odległość danego miejsca (w zagadnieniu interferencji — promień pierścienia) od punktu zetknięcia soczewek — r ; $AM = CD$, grubość warstewki powietrza = x . Po podstawieniu, znajdziemy

$$x(2R - x) = r^2; \quad x = \frac{r^2}{2R - x}.$$

Ponieważ bierze się soczewkę wypukłą o promieniu kilkometrowym, więc x , odstęp pomiędzy soczewkami, który się wyraża co najwyżej w dziesiątych lub set-



Rys. 53.

łem średnice ciemnych i matowych pierścieni pomiędzy jasnymi barwami i znalazłem, że ich kwadraty tworzą szereg arytmetyczny liczb parzystych 2, 4, 6, 8, 10, 12. Ponieważ jednak dokładne wykonywanie takich pomiarów jest rzeczą niepewną i trudną, powtarzałem pomiary wielokrotnie w różnych miejscach szkieł, aby zgodność ich była dowodem ich prawdziwości. Podobnie postępowałem przy wielu innych pomiarach, które przedsiębrałem w dalszych spostrzeżeniach.

Dalsza część książki tej jest poświęcona szczegółowemu spostrzeżeniu nad barwami cienkich warstewek i próbie wyjaśnienia wszelkich wogóle barw własnościami cienkich warstewek powierzchniowych. Tu rozprawa nabiera charakteru spekulacyjnego. Wykład jest wszędzie ujęty w formę dedukcyjną. Podajemy też XII, zawierającą pogląd autora na zjawisko pierścieni barwnych.

TEZA XII.

Każdy promień świetlny przy przechodzeniu przez powierzchnię łamiącą nabiera pewnej własności lub dyspozycji, która przy dalszym biegu promienia powraca w równych odstępach i przy każdym powrocie nadaje mu zdolność łatwego przechodzenia przez najbliższą powierzchnię łamiącą i łatwego odbijania się

nich milimetra, może być pominięty w mianowniku w porównaniu z $2R$. Tak więc ostatnie równanie można napisać

$$x = \frac{r^2}{2R}.$$

Dla promieni niemal normalnych różnica dróg wynosi

$$2x = \frac{r^2}{R}.$$

Jasność mamy tam, gdzie ta różnica dróg wynosi nieparzystą liczbę połówek fali: $(2n+1)\frac{\lambda}{2}$, przyczem $n=0, 1, 2, \dots$, a λ oznacza długość fali. Należy bowiem uwzględnić jeszcze stratę połówki fali przy odbiciu, czego dowodzi ciemna plama pośrodku, o której mowa w tekście Newtona (ob. Witkowski, „Zasady”, t. II). Biorąc pod uwagę tę okoliczność, znajdziemy, że

$$(2n+1)\frac{\lambda}{2} = \frac{r^2}{R}; \quad r^2 = (2n+1)\frac{\lambda R}{2}.$$

Jest to właśnie prawo proporcjonalności kwadratów promieni lub średnic do szeregu liczb nieparzystych.

między dwoma powrotami łatwego przechodzenia¹⁾.

To wynika ze spostrzeżeń 5, 9, 12 i 15; gdyż jasnym jest na podstawie tych spostrzeżeń²⁾, że jeden i ten sam gatunek promieni, padając pod tym samym kątem na cienką blaszkę przezroczystą, kolejno wielokrotnie jest odbijany i przepuszczany w miarę, jak grubość blaszki wzrasta podług postępu arytmetycznego liczb 0, 1, 2, 3, 4, 5, 6, 7 i t. d., i — w ten sposób mianowicie, że kiedy pierwsze odbicie (które daje pierwszy czyli najbardziej wewnętrzny z pomiędzy opisanych tam pierścieni barwnych) zachodzi przy grubości 1, to promienie są przepuszczane przy grubości 0, 2, 4, 6, 8, 10 i t. d., i dlatego wytwarzają ciemną plamę i pierścienie, pojawiające się w świetle przechodzącym; przy grubości zaś 1, 3, 5, 7, 9, 11 i t. d. są odbijane i wywołują pierścienie powstające przy odbiciu. To kolejne odbijanie i przepuszczanie powtarza się, jak wnioskuję ze spostrzeżenia 24-go, więcej, niż w 100 kolejnych następstwach, i, podług spostrzeżeń, które będą dane w najbliższej części tej książki, — wiele tysięcy razy; zmiany te rozchodzą się od jednej powierzchni do drugiej nawet wówczas, gdy grubość płytki wynosi $\frac{1}{4}$ cala lub więcej; wydaje się tedy, że ta zmiana rozchodzi się bez końca i bez granic od każdej powierzchni łamiącej.

Księga trzecia „Optyki” zawiera interesujące spostrzeżenia i pomiary, dotyczące dyfrakcji. Zajmuje się Newton tylko prążkami dyfrakcji zewnętrzniemi; niewątpliwie wiedział i o prążkach wewnętrznych, np. prążku jasnym, pojawiającym się po samym środku cienia geometrycznego wąskich ekranów, jak włos, igła; były one opisane już przez Grimaldiego³⁾, na którego

¹⁾ Myśl o dyspozycjach lub przystępach łatwego odbijania się i łatwego przechodzenia światła stanowiła jeden z zasadniczych punktów teorii emisyjnej. Barwy cienkich warstewek wogóle, a pierścienie Newtona w szczególności, wskazują nam, że światło ma charakter perjodyczny. Tę perjodyczność własności światła sprowadzamy obecnie w teorii falowej do okresowości drgań świetlnych. Newton tłumaczył ją przystępami łatwego odbicia i załamania, których miały doznawać ciała świetlne. (Obszerną krytykę teorii emisyjnej znajdzie czytelnik w pracach Fresnela w tomie niniejszym). Nie przypisywał zresztą Newton zbytnej wagi hipotezie ciałek, chodziło mu głównie o stwierdzenie perjodycznego charakteru zjawiska. Powstawanie prążków ciemnych tłumaczył Newton tem, że w danym miejscu promień, będący w przystępie łatwego przechodzenia, przenikał powierzchnię szkła; prążki jasne miały powstawać w miejscach łatwego odbijania się światła.

²⁾ Te spostrzeżenia dotyczą pierścieni Newtonowskich.

³⁾ Franciszek Marja Grimaldi (1613—1665), jezuita, wybitny matematyk, fizyk i astronom, odkrył uginanie się światła; odkrycie swe podał do wiado-

Newton się powołuje. Widocznem jest, że badacz nie nadawał prątkom tym znaczenia, które przypisała im później teoria falowa. Zresztą badania Newtona nad dyfrakcją mają charakter ułamkowy. Píše on w zakończeniu księgi:

Kiedy zajmowałem się temi spostrzeżeniami, było moim zamiarem powtórzyć przeważną ich ilość z jeszcze większą starannością i dokładnością i wykonać jeszcze niektóre nowe spostrzeżenia, aby określić, jakim sposobem uginane są promienie świetlne przy przejściu około ciała, kiedy tworzą one barwne obwódki, poprzedzielane ciemnymi linjami. Lecz praca moja została wówczas przerwana, a teraz nie mogę myśleć o tem, aby te badania znów przedsięwziąć. Ponieważ zatem pozostawiłem tę część roboty mej niewykończoną, zakończę tem, że postawię tylko pewne pytania, aby inni dalej zbadali ten przedmiot.

Pytania, stanowiące dodatek do „Optyki”, są niezmiernie ważnym i interesującym dokumentem, rzucającym światło na postać duchową Newtona. Ukazuje się tu w całej pełni umysł głęboki, ogarniający całokształt wiedzy, interesujący się wszystkim, bystry obserwator i gruntowny znawca otaczającej natury. Wiele pytań zdumiewa: te same zagadnienia zostały wysunięte przez naukę na pierwszy plan dopiero w sto kilkadziesiąt lat po śmierci Newtona; inne problematy do dziś nie mniej są palące, niż za czasów Newtona. Nie przestaje Newton interesować tam nawet, gdzie przy obecnym stanie wiedzy z łatwością błąd wykazać możemy. Ciekawe są wreszcie „pytania”, jako odbicie walki wewnętrznej, którą stoczył genialny uczony, wahając się w wyborze pomiędzy teorią falową a emisyjną. Przyczyną odrzucenia teorii falowej nie było błędne rozumowanie, lecz to, że dane doświadczalne, które miał Newton w swem ręku, łatwiej dawały się ująć w system emisyjny, niż w system falowy. Między innemi widzi Newton trudność pogodzenia teorii falowej z polaryzacją światła; trudność ta przetrwała do wieku XIX; usunął ją Fresnel swem przypuszczeniem dodatkowem o poprzeczności drgań w promieniu świetlnym; jednak z pomiędzy współczesnych Fresnelowi znakomitych uczonych wielu nie chciało się zgodzić na takie rozstrzygnięcie kwestji, i nie dziw: uważając eter za ciało sprężyste, napotykały trudności nieprzewyciężone w tłumaczeniu mechanicznem fal poprzecznych. Do dziś sprzeczności usunięte nie zostały. Ostatecznie trudno nie przyznać, że kierowała Newtonem nie chęć wywyższenia teorii własnej i ambicja osobista, lecz — jedynie wielkie i szczere umiłowanie prawdy.

Pytanie 1. Czy ciała nie działają na światło z pewnej odległości i czy przez to nie uginają jego promieni? i czy, przy jedna-

mości w dziele: „Physico-mathesis de lumine, coloribus et iride, aliisque annexis libri II”.

kowych innych okolicznościach, to oddziaływanie nie jest najsilniejsze przy odległości najmniejszej?

Pytanie 2. Czy promienie różnej łamliwości nie posiadają też różnej zdolności uginania się, i czy przez swe różne uginanie nie są one od siebie tak oddzielane, że wywołują barwy powyżej opisanych obwódek? I w jaki sposób zostają one ugięte, aby wytworzyć te obwódki barwne?

Pytanie 5. Czy ciała i światło nie działają na siebie wzajemnie, t. j. czy nie działają ciała na światło, wysyłając je, odbijając, załamując i uginając, i światło — na ciała, ogrzewając je i wprawiając ich cząstki w ten ruch wibracyjny, na którym polega ciepło?

Pytanie 13. Czy różne rodzaje promieni nie wykonywują drgań różnej wielkości i nie wzbudzają przez to uczucia barw różnych, tak na przykład, jak drgania powietrzne, stosownie do wielkości swej, wzbudzają uczucie tonów różnych? I czy w szczególności najbardziej łamliwe promienie nie wzbudzają drgań najkrótszych i nie wywołują przez to wrażenia barwy ciemnofioletowej, i najmniej łamliwe — drgań największych, aby dać wrażenie głębokiej czerwieni, i różne promienie pośrednie czy nie wzbudzają drgań wielkości średniej, aby wywołać uczucie różnych barw pośrednich.

Pytanie 17. Kiedy się rzuca kamień w spokojną wodę, to w miejscu, gdzie on upada do wody, podnoszą się przez czas pewien fale i rozchodzą się stamtąd na powierzchni wody kołami spółśrodkowymi aż na dalekie odległości. Ruchy drgające, wzbudzone przez wstrząśnienie w powietrzu, rozchodzą się od środka, w którym zostały wzbudzone, kołami spółśrodkowymi na dalekie odległości przez czas pewien. A kiedy promień świetlny pada na powierzchnię ciała przezroczystego i tam zostaje odbity lub załamany, to czy w punkcie padania nie zostają wzbudzone tym samym sposobem fale wibracyj lub wstrząśnień w środowisku łamiącym lub odbijającym, które to fale wciąż się podnoszą i stąd się rozchodzą, dopóki trwają...

Pytanie 18. Jeżeli zawiesimy dwa małe termometry w dwu odwróconych szerokich i długich cylindrach szklanych tak, że nie dotykają one naczyń, i z jednego z tych naczyń wypompujemy powietrze,—i jeżeli potem tak przygotowane naczynia przeniesiemy z miejsca zimnego w ciepłe, to termometr zawieszony w próżni ogrzewa się do tegoż stopnia i również prędko jak i termometr w naczyniu szklanym nieopróżnionem; a kiedy naczynia z powrotem zanieść w miejsce zimne, to termometr ten staje się prawie również prędko zimny, jak i drugi termometr. Czyż zatem gorąco pokoju ciepłego nie jest prze-

kazywane przez próżnię za pośrednictwem drgań środowiska daleko subtelniejszego od powietrza, które to środowisko pozostało jeszcze w naczyniu po usunięciu powietrza? I czy to środowisko nie jest tem samem, przez które światło jest załamywane lub odbijane i wskutek drgań którego światło ogrzewa ciała?...

Ptanie 22. Czy planety, komety i wszystkie wielkie ciała nie mogą wykonywać swych ruchów w tem środowisku eterowem daleko swobodniej i napotykać mniejszy opór, niż w cieczy jakiegokolwiek, któraby wypełniała każdą przestrzeń równomiernie, nie pozostawiając por, a zatem byłaby daleko gęstsza, niż rtęć lub złoto? Czy ten opór nie może być tak mały, że nie wchodzi wcale w grę? Jeżeli np. przyjmujemy, że ten eter (ponieważ tak go będę nazywał) jest 700000 razy sprężystszy i przytem 700000 razy rzadszy od naszego powietrza, to jego opór byłby 600000000 razy mniejszy od oporu wody, i tak mały opór zaledwie w ciągu dziesięciu tysięcy lat wywołałby widoczną zmianę w ruchach planet. Gdyby kto miał zapytać, jak może być tak rzadkiem jakieś środowisko, ten niech mi odpowie, jak powietrze w najwyższych częściach atmosfery może być przeszło sto tysięcy razy rzadsze od złota, ten niech mi powie dalej, jak potarte ciało elektryczne może wydawać z siebie tak rzadkie i delikatne ekshalacje, że przez ich wysyłanie nie zachodzi żadna widoczna strata na wadze; a jednak ekshalacje te tak są silne, że rozchodzą się w przestrzeni na odległość dwu stóp i w odległości jednej stopy od ciała elektrycznego są w stanie wprawić w ruch listki miedzi i złota i podnosić je. I jak mogą być tak rzadkie i subtelne wypływy (effluvia) magnetyczne, iż bez oporu i bez straty na sile przenikają przez płytkę szklaną, a jednak są jeszcze w stanie wprawić w ruch poza szkłem igłę magnesową.

Pytanie 28. Czy nie są niesłuszne wszystkie hipotezy, podług których światło ma polegać na ciśnieniu lub ruchu, które się rozchodzą w pewnym fluidzie?...

Gdyby ono polegało na ciśnieniu lub ruchu, które się rozchodzą w czasie lub momentalnie, to musiałoby zaginać się wgłęb cienia; gdyż ciśnienie lub ruch nie mogą przechodzić w danym fluidzie po linii prostej koło przegrody, która zatrzymuje część tego ruchu, aby się nie ugiąć i nie szerzyć się za przegrodą. Siła ciężkości jest skierowana ku dołowi, lecz wynikające stąd ciśnienie wody jest skierowane z równą siłą na wszystkie strony i rozchodzi się również łatwo i z tą samą siłą w bok, jak i ku dołowi, po drogach prostych, jak i po

drogach zakrzywionych. Kiedy fale wzbudzone na powierzchni spokojnej wody przechodzą koło brzegów szerokiej przegrody, zaginają się one za przegrodę i szerzą się w spokojnej wodzie za nią. Również i fale, uderzenia i drgania powietrza, które tworzą dźwięk, doznają oczywiście uginania, choć nie tak silnego, jak fale wody. Gdyż dzwon lub działo słychać za pagórkiem, który nie pozwala dostrzec ciała dźwięczącego, i tony rozchodzą się równie łatwo w pieszczalkach zakrzywionych, jak i w prostych. Ale, co się tyczy światła, nie spostrzegamy nigdy, aby się ono poruszało po drogach krzywych lub też zaginało wewnątrz cienia. Gwiazdy stałe znikają za planetami, — również te miejsca kręgu słonecznego, przed którymi przechodzą Księżyc, Merkury lub Wenus. Prawda, że promienie świetlne, przechodzące tuż koło krawędzi ciała, zostają, jakżeśmy widzieli, nieco ugięte wskutek oddziaływania ciała, lecz to uginanie nie zachodzi wgłąb cienia, lecz nazewnątrz i tylko wtedy, kiedy promienie świetlne przechodzą w jak największej bliskości ciała; kiedy tylko promień minie ciało, biegnie on dalej po linii prostej.

Niemniejszą trudność napotyka Newton w tłumaczeniu na podstawie teorii falowej zjawisk podwójnego załamania, a przedewszystkiem w tłumaczeniu doświadczenia Huygensa z dwoma kryształami (ob. str. 285 niniejszej książki). Powraca wtedy znów do kwestji oporu środowiska ciekłego, która to kwestja teraz, wbrew temu, co było powiedziane wyżej (ob. str. 227 i 228), wydaje się niemożliwą do rozstrzygnięcia na korzyść przypuszczenia o eterze wszechświatowym. Sądzi wreszcie Newton, że i z ogólnofilozoficznego punktu widzenia hipoteza eteru powinna być odrzucona.

...Jest zadaniem głównem filozofji natury wyciągnąć wnioski ze zjawisk bez hipotez, a przyczyny wyprowadzać z oddziaływania zjawisk, dopóki nie osiągniemy pierwszej prawdziwej przyczyny, która z pewnością nie jest mechaniczna; i nie jest zadaniem filozofji rozwikływać mechanizm świata, lecz przedewszystkiem — rozstrzygnąć kwestje w rodzaju następujących:

Co napełnia przestrzeń wolną od materji, i skąd pochodzi; że słońce i planety przyciągają się wzajemnie, chociaż niema pomiędzy nimi materji gęstej? Skąd pochodzi, że naturą nie czyni napróżno i skąd pochodzi cały porządek i piękno świata? W jakim celu istnieją komety i skąd pochodzi, że się wszystkie planety poruszają po kołach spółśrodkowych w jednym i tym samym kierunku, podczas gdy

komety w przeróżny sposób biegną po drogach nader ekscentrycznych? i co stoi na przeszkodzie gwiazdom stałym, iż nie poupadają na siebie wzajemnie? Jakim sposobem ciała ludzi i zwierząt zostały tak kunsztownie pomyślane i do jakiego celu służą ich części poszczególne? Czy oko zostało sporządzone bez biegłości w optyce, a ucho bez znajomości nauki o głosie? Jak się dzieje, że ruchy ciała są posłuszne woli i skąd pochodzi instynkt zwierząt? Czy siedlisko czucia w zwierzęciu nie znajduje się tam, gdzie się znajduje substancja czucia i dokąd doprowadzone są za pośrednictwem nerwów i mózgu dostrzegalne obrazy świata zewnętrznego, aby tam dojść do świadomości naszej dzięki swej bezpośredniej obecności w obrębie tej substancji?

I ponieważ wszystko to jest tak dobrze urządzone, to czy nie jest jasne ze zjawisk natury, że musi istnieć niecielesna, żywa, inteligentna i wszechobecna istota, która w przestrzeni nieskończonej, świadomością swą przenika wszystkie rzeczy, aż do ich najbardziej ukrytych tajników i rozumie je całkowicie w swej bezpośredniej obecności. A o rzeczach tych do naszej ograniczonej świadomości dochodzą za pośrednictwem zmysłów tylko obrazy, które podlegają oglądowi i rozstrząsaniu ze strony tego, co w nas czuje i myśli. I chociaż każdy prawdziwy krok, uczyniony w tej nauce, nie prowadzi nas bezpośrednio do poznania pierwszej przyczyny, to jednak zbliża nas ku temu poznaniu i dlatego powinien być wysoko ceniony.

Od tych wielkich zagadnień powraca badacz do kwestji natury zjawisk świetlnych, wysuwając na pierwszy plan hipotezę ciałek świetlnych.

Pytanie 29. Czy promienie świetlne nie składają się z bardzo małych ciał, które są wysyłane przez substancje świecące? Gdyż ciała takie poruszałyby się w jednorodnym ośrodku po liniach prostych, nie zaginając się wewnątrz cienia, co właśnie leży w naturze światła. Mogą one też posiadać różne własności i zachowywać właści-

wości te niezmiennymi przy przejściu przez wiele ośrodków, co również zachodzi w przypadku promieni świetlnych. Ciała przezroczyste działają z odległości na promienie świetlne, załamując je, odbijając i uginając; i promienie odwrotnie działają na cząstki tych ciał z pewnej odległości, ogrzewając je; te działania i przeciwdziałania na odległość przypominają przecież nadzwyczajnie siłę przyciągania, występującą pomiędzy ciałami. Jeżeli załamanie zachodzi na skutek przyciągania promieni, to, jakśmy pokazali w „Zasadach Filozofji” [I, tw. XCIV], sinus kąta padania musi być w danym stosunku stałym do sinus kąta załamania; a doświadczenie potwierdza to prawo. Promienie, które ze szkła przechodzą w próżnię, ulegają zagięciu w stronę szkła; a gdy nadto ukośnie padają na próżnię, zostają skierowane z powrotem w szkło, ulegając całkowitemu odbiciu. Tego odbicia nie można przypisać oporowi próżni absolutnej; musi ono wynikać z przyciągającej siły szkła, która ściąga promienie zpowrotem w szkło przy ich wyjściu w próżnię. Jeżeli, bowiem, zwilżyć zewnętrzną powierzchnię szkła wodą, przezroczystą oliwą lub ciekłym jasnym miodem, to promienie, normalnie ulegające odbiciu, przechodzą w wodę, olej lub miód i nie odbijają się, dopóki nie dojdą do powierzchni granicznej, przez którą mają wyjść na zewnątrz. Jeżeli zaś promienie przechodzą w wodę, olej lub miód, zachodzi to dlatego, że przyciąganie przez szkło zostaje zrównoważone przez przyciąganie przeciwne cieczy i staje się niemal nieczynnem.

Aby powstały różnice w barwach i stopniu załamania, trzeba tylko, by promienie świetlne składały się z ciałek różnej wielkości. Z nich najmniejsze wytwarzają fiolet, najsłabszą i najciemniejszą z barw, która też najłatwiej może być odchylona od biegu prostoliniowego przez powierzchnie łamiące. Pozostałe ciałka, w miarę jak się stają coraz większe i większe, wytwarzają silniejsze i bardziej błyszczące barwy niebieską, zieloną, żółtą i czerwoną i coraz trudniej dają się odchyłać.

Oddziaływanie materji ważkiej na ciałka świetlne wydaje się Newton'owi tem bardziej prawdopodobnem, że siły przyciągania spotykamy i w wielu innych zjawiskach: w elektryczności, magnetyzmie, ciężeniu powszechnem.

To, co nazywamy przyciąganiem, może przychodzić do skutku zapomocą impulsów lub na innej mniej nieznaney drodze. Używam tego słowa tylko na to, aby wogóle oznaczyć siłę, wskutek której

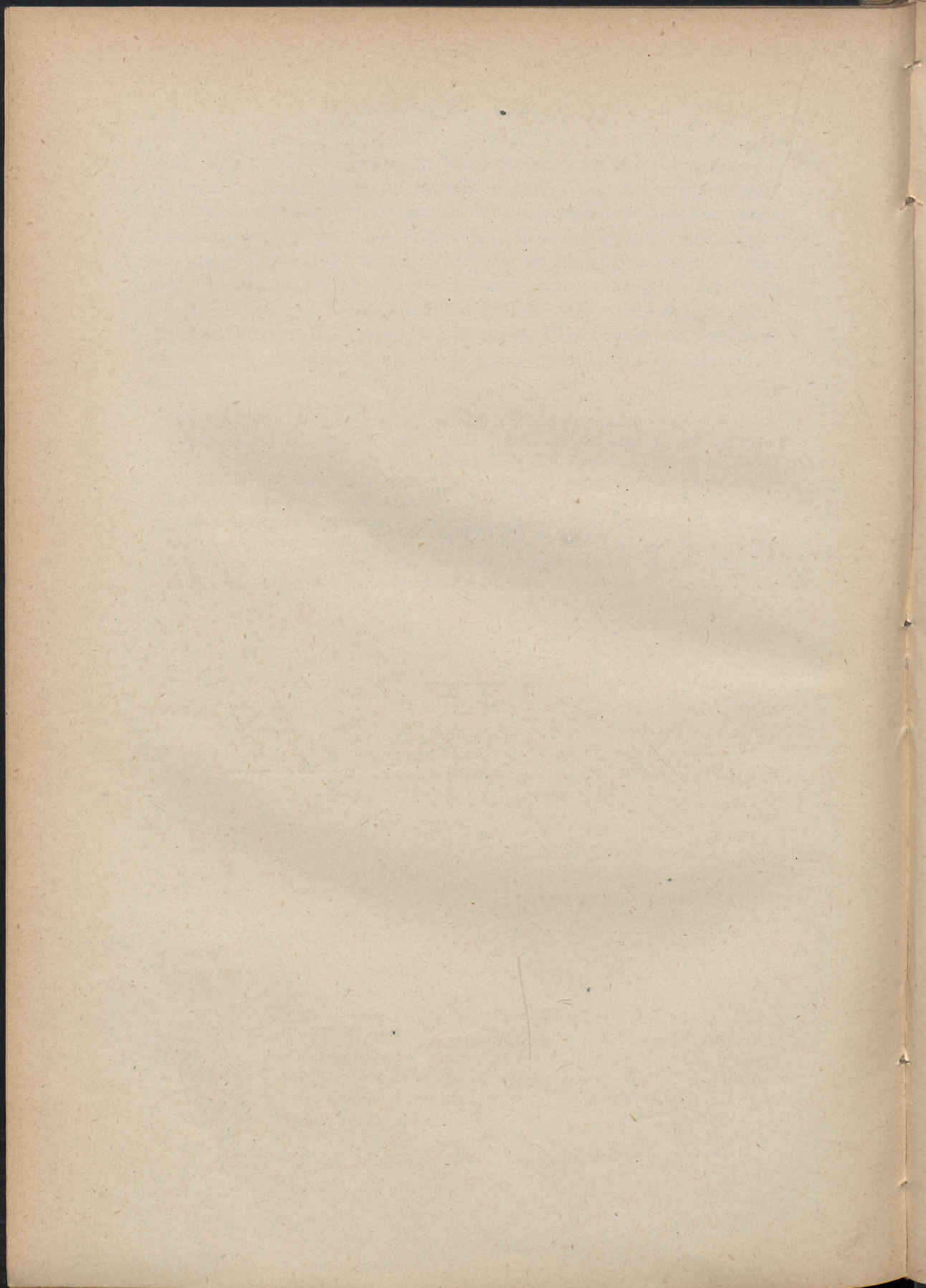
ciała dążą do siebie wzajemnie, jakakolwiek może być jej przyczyna. Wpierw musimy poznać ze zjawisk natury, jakie ciała przyciągają się wzajemnie i jakie są prawa i osobliwości tego przyciągania, zanim zapytamy o przyczyny, które sprawiają to przyciąganie. Przyciągania siły ciężkości, magnetyzmu i elektryczności sięgają na znaczne odległości i wskutek tego były obserwowane przez świat cały, lecz mogą też istnieć inne, które sięgają tylko na tak małe odległości, że uchodziły dotychczas dostrzeganiu; być może, iż przyciąganie elektryczne, nawet kiedy nie jest wywołane przez tarcie, sięga na takie małe odległości.

Przyciąganiu wzajemnemu przypisuje Newton reakcje chemiczne; była to myśl zupełnie oryginalna, którą autor rozwija szczegółowo, na setkach przykładów, wykazując, że dziedzina chemii była mu doskonale znana ze strony praktycznej. W dalszych pytaniach wyjaśnione są zapomocą przyciągania zjawiska włoskowatości i spójności.

W zakończeniu rozpatruje Newton doniosłość zasad ogólnych dla filozofii natury. Od tego tematu zbacza jednak często w dziedzinę metafizyki i idei religijnych, rozwijając spekulacje na temat budowy ciał i wpływu postępów nauk przyrodniczych na rozwój filozofii moralnej.

DZIAŁ III.

TEORJE ŚWIATŁA. ETÉR



Rozdział IV.

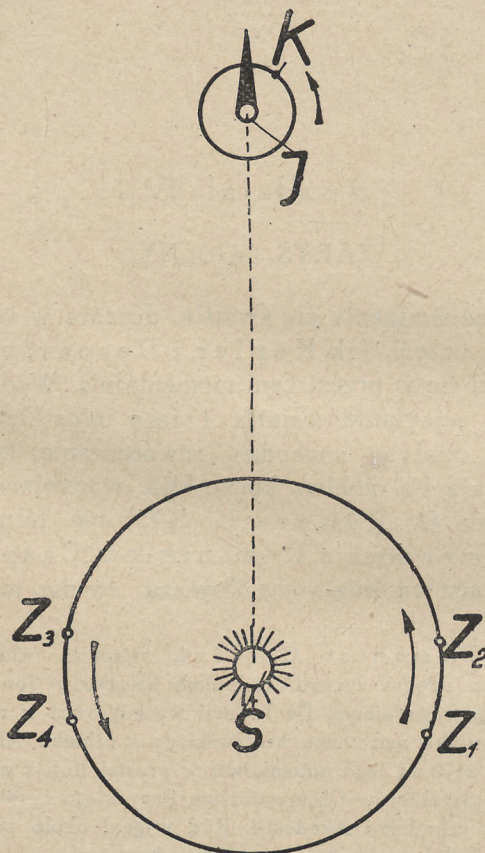
ZARYS OGÓLNY.

PREDKOŚĆ rozchodzenia się światła. Jeszcze w wieku XVII-tym tak wybitni uczeni, jak Kepler i Descartes mniemali, że światło rozchodzi się w przestrzeni momentalnie. Według porównania Descartes'a, wysyłanie światła i jego oddziaływanie w innym jakimś miejscu miałyby zachodzić równocześnie tak, jak równocześnie przesuwają się obydwa końce kija, wprawionego w ruch postępowy. Badania O. Römer'a (r. 1675) nie od razu wszystkich przekonały. Römer wraz z Dominikiem Cassinim¹⁾ badali perjodyczność zaćmień księżyców Jowisza. Jowisz ma 4-ech satelli-

¹⁾ Giovanni Domenico Cassini, astronom włoski, już we Włoszech zajmował się, między innymi, badaniem księżyców Jowisza i ogłosił tablice, dotyczące tego zagadnienia. Do Francji wyemigrował w roku 1669, gdy mu zaofiarowano stanowisko astronoma królewskiego i członka Akademii Paryskiej. Interesującym jest, że trzech jego potomków w prostej linii z ojca na syna przejmowali stanowisko dyrektorów Obserwatorium Paryskiego i, jako wybitni i dzielni uczeni, byli też członkami Akademii. Ród wygasł około połowy wieku XIX. Ostatni Cassini był botanikiem i umarł przedwcześnie.

Ole Römer (1644—1710), duńczyk, również był członkiem Akademii Paryskiej. Sprowadził Römera do Paryża Jan Picard, który poznał go w Danii podczas ekspedycji naukowej, mającej na celu dokładne wyznaczenie współrzędnych obserwatorium Tycho Brahe, znakomitego astronoma duńskiego. Obserwacje Brahe'go, posiadające niepospolitą wartość, użytkowano długi czas jeszcze po jego śmierci. Römer w Paryżu poświęcił się wraz z Cassinim obserwacjom zaćmień księżyców Jowisza, prócz tego jednak, jako zręczny, pomysłowy konstruktor, zajmował się też wieloma kwestjami technicznymi. Wraz z Marlym urządził wodotryski w Wersalu, znalazł też, jaki kształt należy nadawać zębom kół, by osiągnąć najlepszy skutek mechaniczny; był również nauczycielem dauphin'a (następcy tronu). Badania Römera uczyniły jego imię sławnym. Już w roku 1675 proponowano mu objęcie katedry w Kopenhadze. Przeniósł się jednak do kraju ojczystego dopiero w r. 1681, po zniesieniu Edyktu Nantejskiego. W Kopenhadze, poza badaniami naukowymi, zajmował się też skutecznie działalnością praktyczną o charakterze zdumiewająco

tów. Zaćmienia ich są nader częste, mogą być obserwowane niemal codziennie; spostrzeżenia mogą być dokonywane nawet zapomocą lunet



Rys. 54.

Zaćmienia księżyca Jowisza.

o słabem powiększeniu. Zjawiska te wydawały się interesujące tak ze stanowiska astronomicznego, jak i — czysto praktycznego. Nasu-

różnostronnym: był dyrektorem policji stołecznej i członkiem sądu najwyższego; położył wielkie zasługi na polu ujednostajnienia miar i wag w kraju, zajmował się sprawami celnymi, mennicą, oświetleniem ulic, polepszeniem środków komunikacyjnych, strażą pożarną Kopenhagi. Po śmierci pozostał po nim olbrzymi materiał obserwacyjny, którego większa część uległa później zniszczeniu podczas pożaru, a nieznaczna część przetrwała i w wieku XIX została opracowana przez astronoma Gallego w Berlinie. Pozostawił w obserwatorium 54 narzędzia, które przez niego były wynalezione i częściowo przezeń również sporządzone.

wała się myśl, że przy ściśle periodycznym przebiegu zaćmienia, mogłyby one stanowić rodzaj zegara dokładnego dla żeglarzy, pozwalającego zastąpić precyzyjny chronometr odpowiednio ułożeniami tablicami. Obserwacje zaćmienia wykazały jednak, że przebieg ich nie jest prawidłowy. Część tych nieprawidłowości wynika z różnych czynników astronomicznych, np. z eliptyczności torów, część jednak — zdolali R ö m e r i C a s s i n i sprowadzić do wpływu skończonej prędkości rozchodzenia się światła. Wyobraźmy sobie układ ciał niebieskich, pokazany na schematycznym rys. 54. Rozważmy przebieg zaćmienia najbardziej wewnętrznego księżyca k , który obiega Jowisza w ciągu czasu, równego w okrągłej liczbie 42.5 godziny. Przypuśćmy, że obserwator dostrzeże zaćmienie w pewnym momencie, gdy ziemia znajduje się w pozycji z_1 . Ponowne zaćmienie będzie miało miejsce po $42\frac{1}{2}$ godzinach; jednak w ciągu tego czasu ziemia przejdzie w pozycji Z_1 do pozycji Z_2 . Droga $Z_1 Z_2$ nie jest wcale mała. Przeciętna prędkość ziemi w jej biegu po orbicie wynosi w okrągłej liczbie 30 km/sek. W ciągu $42\frac{1}{2}$ godzin droga przebyta przez ziemię wyniesie zatem ok. 4600000 kilometrów. Ponieważ ziemia idzie na spotkanie światła, więc obserwator dostrzeże zaćmienie wcześniej, niż — gdyby ziemia była nieruchoma i znajdowała się niezmiennie w pozycji Z_1 . Gdy po półroczu ziemia znajdzie się po drugiej stronie orbity, przyczem obserwacje będą dokonywane w punktach Z_3 i Z_4 , przy oddalaniu się ziemi okres zaćmienia będzie się pozornie zwiększał. Pierwszy komunikat C a s s i n i e g o i R ö m e r a w Akademii Paryskiej wywołał sprzeczki. Powątpiewania wzmożyły się jeszcze, gdy we Włoszech dokonano pierwszego bezpośredniego pomiaru prędkości światła, posługując się metodą, wskazaną wcześniej jeszcze przez G a l i l e u s z a. Metoda polegała na następującem. W odległości około 8 kilometrów od siebie znajdowali się dwaj obserwatorzy, zaopatrzeni w zasłonięte latarnie. Obserwator A odsłaniał w pewnym momencie swoje źródło światła; dostrzegłszy światło towarzysza, obserwator B odsłaniał swoją latarnię. Z kolei A, widząc światło, miał zanotować chwilę ukazania się promieni powrotnych. Pomiary dały wynik negatywny. Czas pomiędzy wyjściem światła, a ukazaniem się drugiego blasku wahał się w granicy czasów niezbędnych na dokonanie manipulacji przy latarniach. Gdy w roku 1675 R ö m e r, uzupełniwszy dawne obserwacje, podtrzymywał na posiedzeniu Akademii Francuskiej swe poprzednie wywody, znalazł już mniej licznych, niż za pierwszym razem, zwolenników. Między innymi oponował C a s s i n i.

Trudność zagadnienia uwydatni się, jeżeli zważyć rozbieżność liczb, jakie otrzymywali spółcześni R ö m e r o w i astronomowie na czas przebiegania przez światło średnicy orbity ziemskiej. Gdy według R ö m e r a czas ten miał wynosić 11 minut, według jego ucznia H o r r e b o w a 14 min. 7 sek., według C a s s i n i e g o 14 min. 10 sek., według N e w t o n a 7 m. 30 sek. Te różnice nie mogły nie budzić wątpliwości co do wartości samej metody. Badania wieku XIX-go wykazały, że liczby R ö m e r a nie były dokładne, choć idea jego była zupełnie słuszna.

Huygensa teoria falowa światła. Ch r y s t j a n H u y g e n s, genialny holender, który był członkiem Akademii Francuskiej, podzielał całkowicie pogląd O. R ö m e r a, że światło ma choć bardzo dużą, lecz skończoną prędkość rozchodzenia się. Wynikało stąd, że światło w tym względzie różni się tylko ilościowo od zjawisk takich, jak głos, jak rozchodzenie się fal na powierzchni wody. Podobieństwo pomiędzy światłem a głosem uwydatnia się, według H u y g e n s a, w tem również, że, jak głosy rozmaite mogą się ze sobą krzyżować w powietrzu, nie przeszkadzając sobie wzajemnie, tak też i promienie świetlne mogą biec w kierunkach przeciwnych, nie oddziaływując na siebie, co przecież stwierdzamy łatwo, patrząc komuś w oczy; wtedy, bowiem, obydwie osoby widzą się wzajemnie bez przeszkody najmniejszej. Rozwijając te myśli, tworzy H u y g e n s podstawy naukowe falowej teorii światła¹⁾; według niej światło ma się rozchodzić w eterze, w którym są zanurzone molekuly ciał materjalnych. Falami w eterze tłumaczy H u y g e n s prostolinjowy bieg światła, jego odbicie, załamanie, wreszcie skomplikowane zjawiska załamania podwójnego, których nikt przed nim nie potrafił rozwikłać. Wyjaśnienia dane przez H u y g e n s a są nieco ogólnikowe²⁾, niewytrzymują czasem ścisłej krytyki,—jednak zawsze imponują spójnością, jednolitością, przemawiają żywo do wyobraźni. W chaosie faktów ustanawia H u y g e n s ład i porządek. Eter H u y g e n s a³⁾ ma być substancją bez porównania subtelniejszą

¹⁾ W „Traktacie o świetle”, napisanym w roku 1678, ogłoszonym dopiero w roku 1690.

²⁾ Szczególnie wyjaśnienie prostolinjowego biegu promieni jest mało przekonujące.

³⁾ Słowa „eter” używali już Grecy starożytni w swych mytach, w pieśniach Homera, w rozprawach filozoficznych. Eter Homera oznacza niebo, jako siedzibę Zeusa. Błękitną barwę sklepienia niebieskiego przypisywano eterowi. Fantazja

od powietrza, nader sprężystą. Zaburzenia w eterze mają się przekazywać w sposób przypominający przekazywanie ruchu przez rząd kul nader sprężystych, stykających się ze sobą. Gdy uderzymy pierwszą kulę, odskakuje ostatnia. Odształcenie sprężyste jest przekazywane od kuli do kuli, przyczem powstają lokalne zgęszczenia. Fale świetlne H u y g e n s a przypominają mechanizmem swym fale głosowe.

Jednego wszakże zjawiska nie mógł H u y g e n s ująć w swój prosty schemat: przechodzenia światła przez dwa kryształy dwójłomne, umieszczone jeden za drugim (ob. str. 285). A priori wydaje się prawdopodobnem, że każdy z dwu promieni, otrzymanych po przejściu światła przez kryształ pierwszy, ponownie się rozdzieli, przechodząc przez kryształ drugi. Naogół taki właśnie przebieg promieni dostrzegamy rzeczywiście. Atoli przy pewnem ustawieniu kryształów promienie nie ulegają powtórnemu rozdwojeniu w drugim kryształ. Zjawisko, obserwowane przez H u y g e n s a, związane jest z polaryzacją światła, i istotnie nie może być wytłumaczone na gruncie fal podłużnych, któremi wyłącznie operował „Traktat o świetle”.

Teoria emisyjna Newtona. N e w t o n w swej „Optyce”, ogłoszonej w r. 1704, przyznaje teorii falowej światła wielkie zalety (p. str. 228 niniejszej książki), dostrzega jednak wielką trudność w wyjaśnieniu na gruncie jej założeń całokształtu zjawisk optycznych. Między innemi, nie widzi możliwości wytłumaczenia prostolinjowego biegu światła; powołuje się też na bezsilność H u y g e n s a w rozumieniu przechodzenia światła przez dwa kryształy spatu islandzkiego, umieszczone jeden za drugim, o czem pisaliśmy dopiero co wyżej. Dlatego też rozwija własną teorię, która otrzymała nazwę emisyjnej. Według niej światło składa się z małych ciałek, wyrzucanych przez świecące substancje. Dzięki swej bezwładności bieżą ciałka świetlne po liniach prostych; oddziaływanie materji sprawia, że ulegają one uginaniu, gdy przechodzą blisko brzegów ekranu; siły wywierane przez molekuly ośrodków sprawiają również, że ciałka świetlne odbijają się i załamują. Ciałka są różnej wielkości zależnie od barwy; najmniejsze są fioletowe, gdyż najłatwiej dają się odchyłać od biegu prostolinjowego i najsilniej się załamują; czerwone są największe. Widzimy, że teoria Newtona w sposób prosty i jasny, operując wyo-

starożytnych nadawała różną treść słowu eter; naogół, zawsze przeciwstawiano niebiański eter materji ziemskiej.

brażeniami łatwo dającymi się ująć w formy matematyczne, zdawała sprawę z zasadniczych własności światła. Trudno było natomiast na gruncie hipotezy ciałek świetlnych wytłumaczyć perjodyczność prążków jasnych i ciemnych, obserwowanych w pierścieniach *Newtona*, które się otrzymuje, przykładając do siebie dwie soczewki o bardzo małej krzywiznie, niemal płaskie. *Newton* tłumaczył to zjawisko, wprowadzając przypuszczenie, że korpuskuły świetlne ulegają perjodycznie przystępom¹⁾ łatwego przechodzenia lub łatwego odbijania się. Trzeba przyznać, że to tłumaczenie wprowadzało zupełnie nową własność ciałek świetlnych, ad hoc stworzoną, nie wynikającą wcale z założeń podstawowych.

Interferencja światła. Tomasz Young. W całokształcie teorii *Newtona* była prostsza i jaśniejsza od teorii *Huygensa*. Dodajmy do tego potęgę autorytetu *Newtona*, a nie będziemy się dziwili, że w wieku XVIII-tym hipoteza emisyjna była powszechnie przyjęta. Dopiero w końcu tego stulecia wznowił, wskrzesił niejako, teorię falową Tomasz *Young* (1773 — 1829). Zasługa *Younga* polegała na tem, że dał on konsekwentne wyjaśnienie zjawisk uginania się światła i barw cienkich warstewek ze stanowiska teorii falowej, uwydatniając jednocześnie trudność rozumienia faktów z tej dziedziny na gruncie teorii *Newtonowskiej*. *Young* wprowadza pojęcie interferencji promieni świetlnych i posługuje się niem systematycznie.

Badania Fresnela nad dyfrakcją. Współcześnie z *Youngiem* i, zrazu niezależnie odeń, rozwija teorię falową we Francji Augustyn *Fresnel*, należący niewątpliwie do najgenialniejszych fizyków wieku XIX-go. *Fresnel* bada ściśle rozkład prążków dyfrakcyjnych i znajduje, że teoria *Younga* jest niezupełnie zgodna z rzeczywistością. Nieściśłość teorii *Younga* widzi *Fresnel* w tem, że uwzględnia ona, np. w przypadku prążków, ukazujących się w głębi cienia cienkiego drucika, tylko oddziaływanie promieni brzegowych, oginających przegrodę, a pomija pozostałe. *Fresnel* zwraca uwagę, że na kształtowanie się zjawiska mają niewątpliwie wpływ promienie, wychodzące ze wszystkich części powierzchni falowej. Ujmując tę ideę we wzory matematyczne, stwierdza *Fresnel* własnymi doświadczeniami, że nowa teoria dyfrakcji zgadza się

¹⁾ Prof. Natanson używa terminu „usposobienie”.

z najsubtelniej wykonanymi pomiarami. Rozprawa *Fresnela* otrzymuje nagrodę Akademii Paryskiej w okolicznościach niezwykłych. Przenikliwy *Poisson*¹⁾, wysnuwa z teorii, rozwiniętej w rozprawie, wniosek paradoksalny: jeżeli na linii łączącej punkt świecący ze środkiem małego otworu okrągłego obserwować promienie, przechodzące przez otwór, to w pewnych odległościach od otworu powinniśmy mieć ciemność zupełną, w innych jasność maksymalną. Wniosek przeczył intuicyjnym wyobrażeniom o rozchodzeniu się światła. *Fresnel*, pełen wiary i zapału, nie zawahał się przed próbą eksperymentalną i okazał, że zjawisko zachodzi zgodnie z przewidywaniem. Wrażenie było olbrzymie.

Polaryzacja światła. Tryumf teorii falowej był wielki, jednak — niezupełny. Rozległa dziedzina zjawisk polaryzacji światła, której szybki rozwój datuje tej właśnie epoki, nie znajdowała żadnego wytłumaczenia w założeniach teorii falowej, a w początkowym okresie, z powodzeniem dawała się ująć w systematę jednolity w założeniu, że Newtonowskie korpuskuły świetlne posiadają bieguny, centry oddziaływania sił materji na światło. Impuls do badań w tej nowej dziedzinie dało niespodziane odkrycie dokonane przez Stefana Ludwika *Malusa*²⁾, oficera wojsk Napoleonowskich, rozmiłowanego w matematyce i fizyce. Bawiąc chwilowo w Paryżu w roku 1808, przygoto-

¹⁾ *Siméon Denis Poisson* (1781—1840), jak i przeważna część wielkich matematyków i fizyków francuskich tej doby, był uczniem Szkoły Politechnicznej, gdzie zwrócił na siebie uwagę *Lagrange'a* i *Laplace'a*. Był profesorem matematyki i mechaniki. Zostawił wielką liczbę ważnych prac z dziedziny matematyki czystej i fizyki matematycznej. Do najważniejszych należą jego badania teoretyczne w dziedzinie elektryczności i magnetyzmu.

²⁾ *Etienne Louis Malus* (1775—1812) ukończył Szkołę Politechniczną w roku 1796; w tym samym roku został kapitanem. Otrzymał stanowisko w armji czynnej. Stojąc garnizonem w Giessen, zaręczył się tam z córką jednego z profesorów niemieckich. Niespodziany rozkaz przenosi go do Egiptu, gdzie się odznaczył tak pracami w dziedzinie inżynierji wojskowej, jak też badaniami naukowymi w dziedzinie matematyki i fizyki. Został mianowany członkiem „Institut d'Egypte”. Mianowany komendantem miasta Jaffy, okazał wybitne talenty organizacyjne; w mieście wybuchła dżuma, zabiera mnóstwo ofiar. *Malus* również ulega chorobie; niezwyklej sile woli i odporności zawdzięczał ocalenie, gdyż był przerzucany z lazaretu do lazaretu i napotykał wszędzie najokropniejsze warunki sanitarne. Po ciężkiej chorobie i licznych trudach wojennych powraca w roku 1801 do Francji; śpieszy niezwłocznie do Giessen, by poślubić narzeczoną. W roku 1808 za rozprawę o załamaniu podwójnem otrzymał nagrodę Akademii; w 1810 r. został członkiem Akademii.

wywał M a l u s rozprawę, którą zamierzał posłać na konkurs ogłoszony przez Akademię Paryską. Rozprawa dotyczyła matematycznej teorii załamania podwójnego. W związku ze swą pracą miał M a l u s w swem mieszkanku na rue d'Enfer kryształ spatu islandzkiego; pewnego wieczora patrzył przezeń na szyby pałacu Luksemburskiego oświetlone promieniami zachodzącego słońca. Obracając machinalnie kryształ w palcach, zauważył, że przy pewnych położeniach kryształu znikał to zwyczajny, to nadzwyczajny obraz szyb, otrzymywany zapomocą spatu. Słońce niebawem zaszło, i młody uczony nie mógł powtórzyć doświadczenia. Tej samej nocy dokonał dalszych odkryć. Używając jako źródła światła świecy i odbijając jej promienie od powierzchni wody w miednicy i od butelki szklanej, przekonał się, że zjawisko polaryzacji ujawnia się silnie przy odbiciu jakichkolwiek promieni świetlnych pod określonym kątem. W najbliższych miesiącach poznał M a l u s jakościowo i ilościowo dalsze szczegóły, dotyczące polaryzacji przy odbiciu światła.

Odkrycie M a l u s'a miało olbrzymie znaczenie dla rozwoju optyki. Przed nim znane było tylko doświadczenie z dwoma kryształami (str. 285). Mniemano naogół, że to kryształ dzięki symetrycznemu układowi cząsteczek nadaje promieniom nowe osobliwe własności; teraz przekonano się, że własności światła spolaryzowanego tkwią w samych promieniach, skoro zjawiska mogą być wytwarzane niezależnie od użycia kryształów. M a l u s sam zbudował przyrząd polaryzacyjny, który się składał z dwu zwierciadeł, bądź też jednego zwierciadła i kryształu spatu islandzkiego. Odkrycia następowały teraz szybko jedno po drugim. Między innymi protektor i przyjaciel F r e s n e l a, A r a g o ¹⁾, stwierdził, że cienkie płytki krystaliczne, umie-

¹⁾ D o m i n i k F r a n c i s z e k A r a g o (1786—1853) w 17-tym roku życia wstąpił do Szkoły Politechnicznej. Już w drugim roku studjów przeszedł do Obserwatorium Paryskiego na pomocnika B i o t'a, z którym wspólnie pracował nad załamaniem światła w gazach. W roku 1806 staraniem M o n g e'a został przydzielony do ekspedycji naukowej, która miała na celu pomiary długości południka w Hiszpanji. W następnym roku B i o t wraca do Francji. A r a g o pozostaje na Majorce, by dokończyć niektórych prac. Wybucho wojna pomiędzy Francją a Hiszpanją. Wzburzona ludność wyspy widzi w uczonym francuskim szpiega; przebierając się za chłopą, ratuje on papiery i narzędzia. Oddaje się w ręce kapitana okrętu hiszpańskiego, który go więzi, by uchronić go od zemsty tłumu. Otrzymuje pozwolenie na przejazd do Algieru, wpada w ręce korsarzy; potem znów w Algierze jest niewolnikiem tamtejszego władcy. Po nieprawdopodobnych wręcz przygodach powraca A r a g o w r. 1809 do Francji, przywożąc z sobą ocalone materiały naukowe. Świat naukowy przyjmuje go z otwartemi rękoma; w 23-cim

szczone w przyrządzie polaryzacyjnym, dają przepyszne barwy (A r a g o nazwał to zjawisko polaryzacją chromatyczną), przypominające zupełnie barwy cienkich warstewek; dalej wykrył zjawisko skręcania płaszczyzny polaryzacji. Badanie kryształów w świetle spolaryzowanym ujawniło mnóstwo ciekawych prawidłowości, dało olbrzymi materiał empiryczny, który chwilowo tworzył chaos faktów, a wpłynął decydująco na dalszy rozwój teorii.

Już M a l u s, choć naogół nie wysuwał hipotez na plan pierwszy, trzymał się teorii N e w t o n a i bardzo pomysłowo wyjaśnił zachowanie się promieni odbitych, zakładając, że przy odbiciu pod określonym kątem korpuskuły świetlne ustawiają się regularnie swymi osiami w płaszczyźnie padania, dzięki czemu promienie okazują odrębną symetrię. Na końcach osi molekuł miały się znajdować bieguny, poddane działaniu sił; stąd też wzięła się nazwa polaryzacji (franc. pôle — biegun). Dalszem przystosowaniem teorii emisyjnej do wyjaśnienia zjawisk w kryształach zajęli się uczeni tej miary, co L a p l a c e, B i o t. Teoria emisyjna w ich ręku okazała się narzędziem nader podatnem; duży obszar zjawisk, zwłaszcza w okresie początkowym badań nad polaryzacją, znalazł niewymuszone tłumaczenie w teorii N e w t o n o w s k i e j; zwolenników teorii falowej ogarniało zwątpienie.

roku życia zostaje członkiem Akademii Paryskiej, cesarz mianuje go profesorem analizy i geodezji w Szkole Politechnicznej. W latach późniejszych wykłada A r a g o również astronomię. Wykłady jego zwracały na siebie uwagę tak francuskich, jak i cudzoziemskich uczonych, gdyż posiadał on wyjątkowy dar łączenia ścisłości z prostotą i przystępnością. W roku 1830 został A r a g o sekretarzem wieczystym Akademii. Na tem stanowisku oddał nauce wielkie usługi, nawiązując korespondencję z całym zastępem uczonych, poruszając aktualne zagadnienie naukowe, wysuwając nowe plany i pomysły. On, na przykład, pierwszy podał myśl zmierzenia prędkości światła w wodzie; jego plan właśnie, modyfikując go znacznie, zrealizował F o u c a u l t; za jego namową podjęli F i z e a u i F o u c a u l t (początkowo wspólnie) pomiary prędkości światła, korzystając z jego poparcia, rad, wskazówek. A r a g o był świetnym mówcą i popularyzatorem zupełnie wyjątkowego talentu. Gdy miał przemawiać w Akademii, ujmując syntetycznie jakieś zagadnienie, tłumy publiczności czekały swej kolejki już na dwie godziny przed posiedzeniem. Z prac oryginalnych A r a g o najważniejszymi były badania nad barwami cienkich płytek krystalicznych w świetle spolaryzowanym i nad prądami indukcyjnymi. Brał też A r a g o czynny udział w wydarzeniach politycznych swego czasu, występując zawsze po stronie tendencji wolnościowych. Posiadał duże wpływy, z których korzystał, by popierać młode, torujące sobie drogę talenty. Gorące serce, umysł zapalny, bezinteresowność i brak zawiści pociągały ku niemu młodych badaczy.

Poprzeczność fal świetlnych. W roku 1816 F r e s n e l zajął się badaniem interferencji promieni spolaryzowanych; — z początku pracował nad tem zagadnieniem sam, potem przyłączył się doń A r a g o, co niewątpliwie było korzystne dla sprawy. Wyniki, otrzymane przy oddziaływaniu wzajemnem promieni spolaryzowanych w płaszczyznach względem siebie prostopadłych, nasunęły F r e s n e l o w i myśl, że wszystko dałoby się wytłumaczyć na gruncie hipotezy fal w założeniu, że drgania eteru są nie podłużne, lecz poprzeczne. Nowe przypuszczenie wydawało się tak paradoksalnem, że F r e s n e l nie odrazu zdecydował się na analizowanie faktów z tego stanowiska. Trudność polegała na tem, że według teorii sprężystości drgania poprzeczne mogą powstawać tylko w ośrodkach stałych. Czyż można było przypuścić, że eter wszechświatowy, w którym się poruszają bez przeszkód ciała niebieskie, jest ośrodkiem stałym? W tym samym czasie podobne myśli nasuwały się też Tomaszowi Y o u n g o w i. W artykule do Encyklopedji Brytyjskiej, nie ośmielając się pisać o drganiach poprzecznych, wprowadzał drgania ukośne, które miałyby oczywiście, tak składową poprzeczną, jak i podłużną. Zapoznając się wciąż z nowszemi faktami z dziedziny optyki kryształów, F r e s n e l nabierał coraz głębszego przeświadczenia o poprzeczności fal świetlnych. W roku 1822 wysunął już otwarcie ten pogląd, jako podstawę pojmowania zjawisk. W latach następnych pokazał, że całokształt faktów optyki ciał izotropowych i anizotropowych daje się ująć w jedną harmonijną całość ze stanowiska fal poprzecznych. Teorja F r e s n e l a miała taką przewagę względnej prostoty i jednolitości nad teorją emisyjną, że ostatnia szybko traciła zwolenników, tembardziej, że w miarę wykrywania nowych faktów wypadło przypisywać korpuskułom świetlnym coraz to nowe, i coraz to dziwniejsze właściwości, gdy w teorji falowej wszystkie fakty wiązały się z koncepcją zasadniczą.

Ostateczne zwycięstwo teorji falowej. Jakiśmy już wspominali, N e w t o n tłumaczył załamanie światła przy przejściu promieni z próżni do ośrodka materialnego przyciąganiem korpuskułów przez materję. Wskutek działania sił przyciągających prędkość ciałek świetlnych musiała wzrastać i dla zwolenników teorji emisyjnej nie ulegało wątpliwości, że prędkość światła w wodzie, np., jest większa, niż w próżni lub, ewentualnie, w powietrzu. Już H u y g e n s wykazał, że teorja fal prowadzi do wniosku wręcz przeciwnego; według

niej załamanie fal zachodzi dlatego, że w ośrodkach takich jak woda, szkło i t. d. prędkość rozchodzenia się światła jest *mniej*, niż w próżni. W roku 1850 stwierdził F o u c a u l t doświadczalnie, że prędkość światła w wodzie jest *mniej*, niż w powietrzu. Ten pomiar był ostatniem i ostatecznem zwycięstwem teorii falowej w wieku XIX-ym; zresztą w okresie pomiarów F o u c a u l t'a teoria emisyjna nie miała już zwolenników.

Eter. Teoria elektromagnetyczna światła. Teoria optyki, stworzona przez F r e s n e l a, była niedoskonała ze stanowiska mechaniki, gdyż posługiwała się pojęciem drgań sprężystych poprzecznych w eterze, gdy tymczasem wiadomo, że w zwykłym ośrodku sprężystym muszą powstawać fale zarówno poprzeczne, jak i podłużne, których optyka nie zna. Pomijając tę trudność zasadniczą, napotymano wielkie trudności teoretyczne w wytłumaczeniu przechodzenia fal świetlnych z jednego ośrodka w drugi. Nadaremnie siliły się najwybitniejsze umysły wieku XIX nad koncepcją ośrodka, dającego się pomyśleć mechanicznie, którego własności prowadziłyby do praw optyki. Model mechaniczny eteru świetlnego pozostał utopją.

Nic się też w tym względzie nie zmieniło, gdy M a x w e l l koło roku 1860 stworzył teorię elektromagnetyczną światła. M a x w e l l uogólnił prawa elektrodynamiki i w ten sposób doszedł do swych dwu podstawowych równań. Równania M a x w e l l a w gruncie rzeczy wyrażają prawa znane: pierwsze równanie mówi o tem, że naokoło prądu elektrycznego istnieje pole magnetyczne¹⁾, drugie głosi, iż zmienne pole magnetyczne wytwarza siły elektromotoryczne indukcji. Nowatorstwo M a x w e l l a polegało na tem, że wprowadzał on t. zw. prądy przesunięcia w próżni i w dielektrykach, gdzie przecież prądów w zwykłym znaczeniu tego słowa nie obserwujemy. Ta strona teorii M a x w e l l a ani przez niego, ani przez następców nigdy nie została należycie umotywowana. Wobec tego, jak zauważył H e n r y k H e r t z, teoria Maxwella to — układ równań Maxwellowskich, który najlepiej przyjąć bez dowodów, jako uogólnienie i rozszerzenie praw znanych z doświadczenia. Z równań Maxwellowskich wynika, że w próżni i w dielektrykach mogą się swobodnie rozchodzić fale elektromagnetyczne, polegające na tem, że natężenie pola

¹⁾ Chętnie użylibyśmy zwrotu, że naokoło prądu powstaje wir pola magnetycznego; jednak zwrot taki nie byłby zupełnie ścisły.

elektrycznego i natężenie pola magnetycznego ulegają periodycznym zmianom w czasie i przestrzeni na podobieństwo zmian, którym podlegają w falach mechanicznych wychylenia cząsteczek.

Teoria Maxwellowska nie budziła entuzjazmu, dopóki H e n r y k H e r t z nie wykazał doświadczalnie, że fale elektromagnetyczne naprawdę istnieją. Eksperymenty dowiodły, że podlegają one prawom optyki, dając zjawiska odbicia, załamania zwykłego i podwójnego, interferencji i polaryzacji. Od fal H e r t z a, zmniejszając stopniowo długość fali, można przejść do fal znajdujących się w podczerwieni. Podczerwień przechodzi stopniowo w światło widzialne, na które reaguje nasz wzrok. Doświadczalnie jest więc rzeczą niewątpliwą, że światło jest zjawiskiem elektromagnetycznym.

Dzisiaj więc optyka stanowi, logicznie biorąc, jeden z rozdziałów elektrodynamiki. Zamiast równań teorii sprężystości, należy stosować równania elektrodynamiki. Prawa Fresnel'a, jego genialne konstrukcje geometryczne pozostały niezmienione; tylko interpretacja uległa zmianie: gdzie mówiono o drganiach eteru, dzisiaj się mówi o drganiach wektora elektrycznego. Wprowadzenie teorii elektromagnetycznej na miejsce teorii sprężystej usunęło dużo trudności: poprzeczny charakter fal jest naturalny, gdyż wynika z założeń zasadniczych; wyjaśnienie przechodzenia fal z jednego ośrodka do drugiego również nie nastrocza trudności. Równania podstawowe, wyjściowe, zawierają tylko wielkości, dostępne pomiarom elektrycznym i magnetycznym; po przekształceniu równań okazuje się, że prędkość rozchodzenia się zaburzeń elektromagnetycznych w próżni powinna być równa liczbowo stosunkowi jednostki ładunku elektrycznego w układzie elektromagnetycznym do tejże jednostki w układzie elektrostatycznym. Jeżeli fale świetlne są zaburzeniem elektromagnetycznym, prędkość ich powinna się równać stosunkowi jednostek. Okazuje się, że to przewidywanie zgadza się z całą ścisłością z faktami (p. str. 144). Czyż potrzebny jest jeszcze bardziej przekonujący dowód, że te dwie dziedziny stanowią w gruncie rzeczy jedną łączną całość? Tak został osiągnięty jeden z największych postępów w dziedzinie nauki: rzeczy dla naszych zmysłów zgoła nieporównywalne, dla intuicji naszej zupełnie odmienne, powiązane ze sobą ściśle, odsłaniając jeden z najgłębszych tajników natury.

Nie posunięto się jednak przez to naprzód w tłumaczeniu mechanicznym zjawisk optycznych. Prawda, że pracowano w wieku XIX-tym, zwłaszcza w Anglii, usilnie nad interpretacją mechaniczną zjawisk

elektromagnetycznych. W poszczególnych przypadkach stworzono pomysłowe modele mechaniczne, przedstawiające przebieg zjawisk. Nigdy jednak nie udało się wymyślić maszyneryj, któraby zadawalająco ilustrowała całokształt zjawisk, zachodzących w polu elektromagnetycznym. To też wprowadzenie elektromagnetycznej teorii światła nie dopomogło w zrozumieniu własności eteru. Stało się tylko jasnym, że w tym samym eterze rozchodzą się i działania elektromagnetyczne, i fale świetlne.

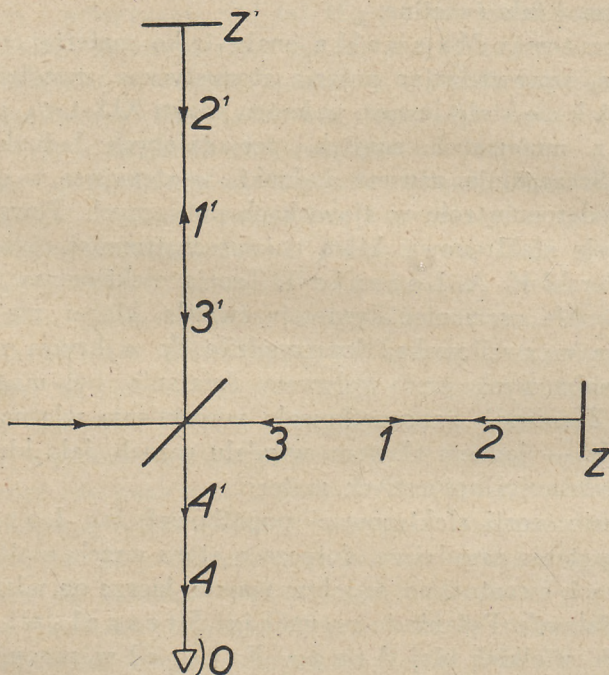
Pierwotna teoria *Maxwella* znała tylko materję ciągłą. Uzupełniono ją, wprowadzając pojęcia atomistyczne, uwzględniając dalej to, że, jak się stało jasnym w końcu wieku XIX-tego, atomy składają się z mniejszych cząstek, posiadających ładunki dodatnie i ujemne. Szczególnie ujemne ładunki, występujące w elektronach, odgrywają ogromną rolę w zjawiskach optycznych. Powstała w ten sposób teoria elektronowa, którą najwszechstronniej rozwinął teoretyk holenderski *H. A. Lorentz*¹⁾. Teoria elektronowa, między innymi, pozwoliła zrozumieć dyspersję światła, której nie przewidywała teoria *maxwellowska*, doprowadziła do wykrycia rozszczepienia linii widmowych pod wpływem działania pól magnetycznych (zjawisko *Zeemana*), zapoczątkowała wyjaśnienie własności optycznych metali, — jednym słowem, w wielu razach dała klucz do zrozumienia własności optycznych materji.

Na gruncie teorii elektronowej popróbował też *Lorentz* rozstrzygnąć pytanie zasadnicze, dotyczące eteru wszechświatowego, mianowicie, czy i, ewentualnie, w jakim stopniu bierze on udział w ruchu ciał materjalnych. Pytanie to nasunął już *Fresnelowi* zawsze pełen nowych, wielkich idei *Arago*. *Fresnel* w pracy, ogłoszonej w roku 1818, stanął na stanowisku, że eter jest zasadniczo nieruchomy; że wszakże w przypadku ruchu ciał materjalnych, wewnątrz których gęstość eteru jest większa, niż w próżni, nadwyżka eteru unoszona jest przez ośrodek materjalny. Z teorii *Fresnela* wynikało, że ciało przezroczyste, np. woda, poruszając się, będzie unosić ze sobą częściowo światło; pięknem doświadczeniem potwierdził

¹⁾ *Henryk Antoni Lorentz* (1853—1928), fizyk holenderski, od roku 1878 był profesorem fizyki teoretycznej w Lejdzie. W ostatnich latach życia piastował urząd honorowego profesora tegoż uniwersytetu. Ogłosił liczny szereg rozpraw z dziedziny fizyki teoretycznej. Dla nauki największe znaczenie miała jego teoria elektronowa, ujmująca w jedną całość zjawiska elektromagnetyczne i optyczne.

później F i z e a u słuszność przewidywań F r e s n e l a i okazał, że fale świetlne są unoszone przez materję ściśle w tym stopniu, jak to obliczył F r e s n e l teoretycznie.

W pracach F r e s n e l a znalazł też punkt wyjścia H. A. L o r e n t z. Zakłada on w swej teorii optyki ciał poruszających się, że eter wszechświatowy jest całkowicie nieruchomy. Materja ma unosić fale świetlne dzięki poruszającym się wraz z nią ładunkom elektrycz-



Rys. 55.

Schemat biegu promieni w interferometrze Michelsona.

nym. Budując na tych podstawach teorię, zdołał L o r e n t z wytłumaczyć ilościowo wszystkie fakty znane, — między innymi, doświadczenia F i z e a u. Teoria jego załamała się wszakże na doświadczeniu M i c h e l s o n a, które scharakteryzujemy tu krótko, choć zostało ono dokładnie omówione dalej. Myśl przewodnia tego doświadczenia jest następująca: jeżeli eter jest nieruchomy, a ziemia porusza się w nim, nie napotykając oporu, jasnym jest, że eter przechodzi swobodnie przez materję, jak woda przez sito. W biegu ziemi poprzez eter nieruchomy powstaje rodzaj wiatru eteru, analogicznie do wiatru, który odczuwamy, gdy w dzień bezwietrzny

mkniemy szybkim autem. Wyobraźmy sobie teraz dwa promienie świetlne: jeden biegnący po linii, wzdłuż której porusza się ziemia, i wystawiony na działanie wiatru eterowego, drugi — prostopadły do linii ruchu ziemi. Jasnem jest, że te dwa promienie znajdują się w różnych warunkach i że okoliczność ta powinna się dać ujawnić przy stosowaniu metod dostatecznie subtelnych. Michelson używa przyrządu schematycznie przedstawionego na rysunku 55. Źródło światła wysyła promienie poziomo; promienie padają na zlekka posrebrzaną, współprzezroczystą szybę, która część promieni przepuszcza, a część odbija ku górze. Zwierciadła płaskie Z i Z' odbijają zpowrotem promienie, które na nie padają; cyfry wskazują bieg promieni; w drodze powrotnej promienie znów częściowo przechodzą przez szybę S , a częściowo się od niej odbijają. Promienie 4 i 4' interferują ze sobą; obserwator O widzi prążki. Całe urządzenie optyczne było ustawione na płycie kamiennej, pływającej na rtęci; dzięki temu, przyrząd można było swobodnie obracać koło osi pionowej tak, by z pomiędzy dwu względem siebie prostopadłych promieni, biegnących ku zwierciadłom Z i Z' , kolejno to jeden, to drugi znajdował się na linii ruchu ziemi. Elementarne obliczenie pokazuje, że prążki powinny były ulec przesunięciu. Doświadczenie jednak dało wynik bezwzględnie ujemny. Prążki, praktycznie biorąc, pozostawały nieruchome. Doświadczenie Michelsona powtarzano wielokrotnie, zmieniając warunki, doskonalając aparaturę; zawsze jednak — bez skutku.

Aby podtrzymać teorię eteru nieruchomego, wprowadza Lorentz (równocześnie z nim Fitz-Gerald) nowy nieoczekiwany czynnik. Zakłada, że ciało sztywne, poruszające się ruchem prostoliniowym, ulega skróceniu w kierunku swego ruchu. Skrócenie jest tego rodzaju, że właśnie kompensuje działanie „wiatru eterowego”. Dzięki skróceniu, efekt ruchu ziemi nie ujawnia się.

Na pierwszy rzut oka kontrakcja Fitz-Geralda wydaje się i sztucznym i absurdalnym pomysłem. Kiedy się jednak rozważy sprawę dokładniej, dostrzega się, że hipoteza jest tylko dlatego niemiła, że została wytworzona ad hoc, dla ocalenia teorii. Skrócenie przedmiotów w kierunku ruchu przedewszystkiem ma być bardzo niewielkie. Oznaczmy przez v prędkość ruchu ciała sztywnego, a przez c — prędkość światła. W takim razie linja o długości l , poruszając się w kierunku swej długiej osi, przybierze długość

$$l \cdot \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

Naogół wszystkie prędkości v , które potrafimy nadać ciałom, są niezmiernie małe w porównaniu z prędkością światła c ; kwadrat stosunku v/c będzie tak mały, że praktycznie nigdy nie będzie wchodzić w rachubę. Ze zjawisk mechanicznych największą prędkością odznacza się ruch ziemi na jej orbicie; wynosi on okragło 30 km/sek. Stosunek v/c w tym przypadku $= 10^{-4}$, a skrócenie stanowi 0.5×10^{-8} długości pierwotnej. Bez trudu obliczymy, że skrócenie średnicy ziemi, wywołane przez jej ruch, nie przeniesie 6.4 cm. Tego skrócenia nawet w najidealniejszych warunkach pomiaru nigdybyśmy nie mogli wykazać; albowiem, mierząc, posługujemy się zawsze pewną sztabą, którą uważamy za wzorzec i porównujemy długość danego przedmiotu z długością wzorca. Skoro jednak przystawimy wzorzec do przedmiotu, który uległ kontrakcji, i sam wzorzec w tym samym stosunku skróci się, dzięki czemu wynik pomiaru będzie taki sam, jak gdyby obydwie ciała pozostawały w spoczynku¹⁾.

L o r e n t z uzasadnił też kontrakcję fizycznie. Wiadomo, że atomy i molekuly składają się z cząsteczek naelektryzowanych i wydaje się niewątpliwem, że siły spójności i sprężystości są charakteru elektromagnetycznego. Cząstki naelektryzowane, znajdując się w ruchu, wytwarzają odmienne pole elektromagnetyczne, niż w spoczynku. Staje się zrozumiałem, że i siły spójności w ruchu muszą ulec zmianie, a zatem i wymiary ciał mogą się zmienić.

Teoria względności. Gdy w rozumowaniu L o r e n t z a skrócenie zjawia się jako nieoczekiwany czynnik, służący specjalnie do wytłumaczenia wyniku doświadczenia Michelsona, w teorii względności niemożność wykrycia ruchu postępowego ziemi jakimkolwiek doświadczeniem tkwi w założeniach zasadniczych, z których też wszystkie fakty z dziedziny optyki ciał poruszających się wypływają w sposób naturalny. Na tem polega niezaprzeczona wyższość teorii względności nad teorią L o r e n t z a.

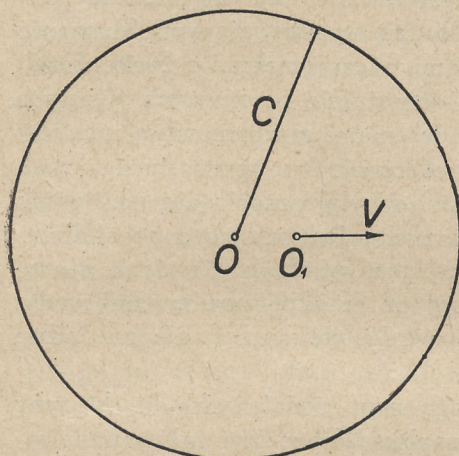
¹⁾ Dla lepszego uprzytomnienia sobie sprawy, czytelnik zechce rozważyć następujący przykład. Przypuśćmy, że prawdziwa, pierwotna długość ciała, poruszającego się, wynosi 1 metr. Wskutek ruchu ulega ona skróceniu o $\frac{1}{100}$, tak że długość jego wynosić będzie tylko 99 cm. Używamy do pomiaru miarki centymetrowej. Skoro ją położymy wzdłuż ciała badanego, każdy centymetr skróci się o $\frac{1}{100}$, i odstęp pomiędzy kreskami wynosić będzie tylko 0,99 cm. Na 99 centymetrach naszego przedmiotu pomieści się sto podziałek naszej skali. Wynik pomiaru nie pozwoli zatem dostrzec skrócenia przedmiotów.

Myśli przewodnie teorii względności²⁾ dadzą się łatwo przedstawić. Zasada względności Galileusza znana jest oddawna w mechanice. Polega ona na tem, że w układzie, poruszającym się ruchem jednostajnym prostoliniowym, wszystkie zjawiska mechaniczne odbywają się tak samo, jak i w układzie spoczywającym. Słuszność tej zasady łatwo poprzeć przykładami, zaczerpniętymi z życia. Jeżeli pomiędzy stacjami pociąg biegnie jednostajnie po równych, prostych szynach, podróżny żadnymi doświadczeniami mechanicznymi nie jest w stanie wykryć ruchu pociągu: i uderzenia kul sprężystych, i ruch wahadła, i doświadczenie z równią pochyłą przebiegają ściśle tak samo, jak w spoczynku. Warunek ruchu jednostajnego prostoliniowego lepiej jeszcze jest spełniony na wielkich okrętach transoceanicznych, gdy płyną w dni ciszy po gładkiej powierzchni wody. Wszelkie gry sportowe udają się wtedy nie gorzej, niż na lądzie stałym.

Nie znamy w obrębie dostępnego nam świata układu, któryby pozostawał w bezwzględnym spoczynku. Wobec tego właściwem będzie następujące sformułowanie zasady względności Galileusza: we wszystkich układach, poruszających się względem siebie ruchem jednostajnym prostoliniowym, zjawiska mechaniczne przebiegają zupełnie jednakowo. Zasada względności Einsteina uogólnia zasadę, znaną w mechanice. Głosi ona, że *wszelkie zjawiska fizyczne* w układach, poruszających się względem siebie ruchem jednostajnym prostoliniowym, powinny przebiegać jednakowo; dodatkowo podkreśla zasada względności fakt, że prędkość światła jest we wszystkich układach jedna i ta sama, zupełnie niezależnie od kierunku, w którym ją badamy. Na pierwszy rzut oka uogólnienie powyższe wydaje się nam naturalne i nader pożądane. Dlaczegożby właśnie mechanika miała być dziedziną wyjątkową? Przecież siły natury muszą stanowić jedną całość! Przekonywamy się jednak niebawem, że założenia nasze, szczególnie przypuszczenie, że i pomiar prędkości światła powinien wypadać zawsze jednakowo, niezależnie od ruchu obserwatora, prowadzą do nieoczekiwanych, zupełnie paradoksalnych wniosków. Wyobraźmy sobie nieruchomy punkt O (rys. 56) i punkt O_1 , związany z układem, poruszającym się ruchem prostoliniowym i jednostajnym. W pewnej chwili, gdy O_1 przechodzi przez O , z tego ostat-

²⁾ Mamy tu na myśli szczególną teorię względności, dotyczącą ruchów jednostajnych, prostoliniowych.

niego punktu wychodzi sygnał świetlny. Światło biegnie w przestrzeń, wytwarzając powierzchnię falową kulistą o promieniu c . Obserwator, znajdujący się w O_1 , porusza się w kierunku fali świetlnej. Oczywiście



Rys. 56.

Światło wychodzi z nieruchomego punktu O ; obserwator O_1 porusza się z prędkością V .

jest, że czoło fali ucieka od niego z prędkością $c-v$. Jakże więc wykonany przezeń pomiar prędkości światła może dać ten sam wynik c , który się otrzymuje i w układzie nieruchomym?

Badanie matematyczne pokazuje, że to jest możliwe, jeżeli się założy, iż w układzie ruchomym miary ulegają skróceniu Lorentza - Fitz - Gera l d a, a prócz tego, — że bieg zegarów w układzie ruchomym jest inny, niż w układzie nieruchomym, że każdy układ posiada sobie właściwy bieg czasu, że niema czasu bezwzględnego, który był podstawą mechaniki klasycznej. Relatywizm czasu

stanowi najbardziej charakterystyczną cechę teorii E i n s t e i n a (p. jeden z dalszych rozdziałów).

Teoria względności a eter. — Teoria względności nie da się pogodzić z wyobrażeniem o eterze, jako ośrodku, posiadającym cechy materialne, zwłaszcza gdybyśmy chcieli sobie wyobrażać eter jako środowisko w różnych swych częściach niezupełnie jednorodne, mogące podlegać odkształceniom. Pomyślmy sobie szereg układów U_1, U_2, U_3, \dots , poruszających się względem siebie ruchami jednostajnymi prostoliniowymi. Eter musimy sobie wyobrazić, jako ośrodek, związany z jednym z tych układów nieruchomo. Gdybyśmy, bowiem, wyobrazili sobie eter, jako środowisko absolutnie nieruchome, w tej chwili moglibyśmy ulokować w niem absolutnie nieruchomy układ współrzędnych U_0 . Tak czy inaczej, eter byłby nieruchomo związany z jednym z układów odniesienia U . Układ ten wyróżniałby się z pomiędzy innych tą właśnie cechą; tymczasem teoria względności żąda, by wszystkie układy U były zupełnie równoważnościowe, zważywszy ściśle identyczny przebieg zjawisk fizycznych w tych ukła-

dach. Przypuścić, że każdy z układów $U_1, U_2, U_3 \dots$ posiada swój własny względem niego nieruchomy eter, byłoby absurdem. Wobec tego eter należy skreślić z liczby terminów naukowych.

Z biegiem czasu stanowisko relatywistów względem eteru uległo złagodzeniu. Przytaczamy tu ustęp, wzięty z książki A. S. Eddingtona¹⁾, znakomitego astronoma angielskiego, wielkiego zwolennika relatywizmu, posiadającego wyjątkowy autorytet w tych kwestjach.

„...Nie znaczy to, że eter został zniesiony. Eter jest nam potrzebny. Nie należy rozkładać świata fizycznego na izolowane części materji lub elektryczności, poprzedzielane przestrzenią, pozbawioną wszelkich cech. Tej przestrzeni oddzielającej musimy przypisać taką samą odrębność, jak i cząsteczkom; w fizyce doby obecnej potrzeba całej armji symboli, by opisać, co zachodzi w przestrzeni międzycząsteczkowej. Wysuwamy postulat eteru, któryby miał właściwości przestrzeni oddzielającej, podobnie jak uważamy za postulat istnienie materji lub elektryczności, niosących cechy cząsteczek. Filozof zapyta może, czy nie dałoby się założyć istnienia samych cech bez tworzenia wyobrażeń, iż coś jest nośnikiem tych cech; tym sposobem pozbylibyśmy się za jednym zamachem i eteru, i materji. Lecz to jest raczej inna sprawa.

W ostatnim stuleciu szeroko był rozpowszechniony pogląd, że eter jest rodzajem materji, posiadającej takie własności, jak masa, sztywność, ruch, — właśnie takie, jak zwykła materja. Trudno byłoby powiedzieć, kiedy ten pogląd wymarł. Prawdopodobnie utrzymywał się on w Anglii dłużej, niż na kontynencie, lecz nawet tu, myślę, przestał być poglądem prawomyślnym na parę lat przed nadejściem teorii względności. Ze stanowiska logicznego porzucili go ci liczni badacze dziewiętnastego wieku, którzy uważali materję za eterowe wiry, supły, wytryski i t. p.; bo, rzecz jasna, nie mogli przecież przypuszczać, że eter polega na wirach w eterze. Lecz byłoby może niebezpiecznem przypuszczać, że ci, którzy uchodzili za autorytety w tej sprawie, byli logiczni.

Obecnie istnieje zgoda na to, że eter nie jest rodzajem materji. Ponieważ nie jest materjalny, posiada własności *sui generis*. Musimy je określić eksperymentalnie; a ponieważ nie mamy podstaw do żadnych koncepcyj zgóry powziętych, wnioski eksperymentalne możemy przyjąć bez zdziwienia i obawy. Cechy takie, jak masa i sztywność, które spotykamy w materji, nie będą istniały w eterze; lecz

¹⁾ „The nature of the physical world”, Cambridge, 1929, str. 31.

eter będzie miał cechy nowe i określone, jemu tylko właściwe. W oceanie materialnym możemy powiedzieć, że dana cząsteczka wody, która była tu przed kilku chwilami, teraz jest tam oto; tego rodzaju rzeczy nie można twierdzić o eterze. Ten, kto myślał, iż istnieje pewność ciągłego identyfikowania cząstek eteru, musi poddać swoją koncepcję rewizji w myśl wskazań nowoczesnej nauki. Nie możemy znaleźć naszej prędkości w eterze; nie możemy też powiedzieć, czy eter, znajdujący się w tym oto pokoju, płynie przez ścianę północną lub południową. To pytanie miałoby sens w przypadku materialnego oceanu, lecz nieracjonalnym byłoby oczekiwać, że będzie miało sens w przypadku niematerialnego eterowego oceanu...

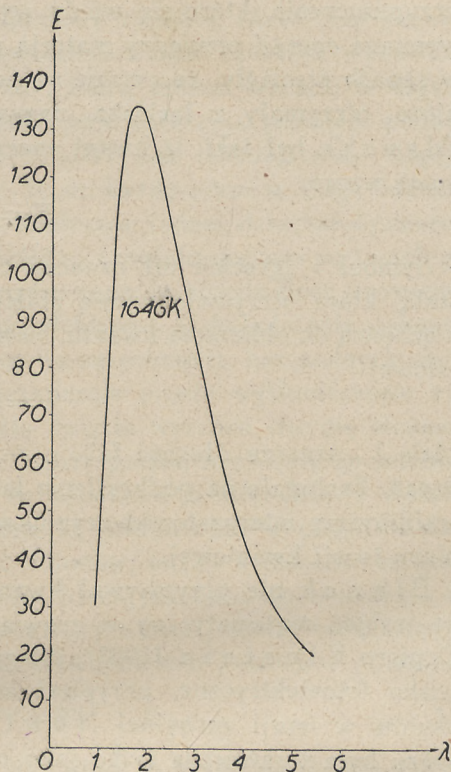
Zastanowiwszy się dobrze nad treścią tego ustępu, czytelnik łatwo dostrzeże, że z dawnego eteru, z eteru wieku XIX-go, pozostało już tylko słowo. W każdym razie eter relatywistów jest czemś zupełnie abstrakcyjnym, nie posiadającym ani jednej cechy ośrodków materialnych. Nie przemawia on zupełnie do naszej wyobraźni. Czy nie moglibyśmy z równym prawem mówić o tem, że próżnia posiada pewne właściwości? Słowo eter sprawia nam ulgę. Bo jakże możemy sobie pomyśleć, że coś się odbywa tam, gdzie niema nic? Ułga ta w znacznej mierze jest złudzeniem: eter niematerialny nie może nam pomóc do wyobrażania sobie przebiegu zjawisk. W najnowszym swym rozwoju fizyka coraz częściej rezygnuje z obrazów zmysłowych.

Kwanty światła. — W drugiej połowie wieku XIX-go, szczególnie po odkryciu H e r t z a, teoria falowa światła, która wszystkie fakty znane obejmowała i okazała wielką potęgę w przewidywaniu zjawisk nowych, uchodziła za niewzruszalną, wieczną podstawę tłumaczenia zjawisk natury; powrót do idei teorii korpuskularnej wydawał się czemś absolutnie niemożliwym¹⁾. Zwrot taki został jednak dokonany w wieku XX-tym. Nowe fakty doświadczalne zmusiły do zupełnej rewizji poglądów dawnych. Jest to nader znamienne; widzimy, że żadna z prawd ogólnych, stanowiących fundament fizyki, nie może

¹⁾ Nastroje ówczesne doskonale maluje poniższy wyjątek z odczytu H e n r y k a H e r t z a p. n. „O związkach pomiędzy światłem a elektrycznością”, który był wygłoszony na zjeździe przyrodników i lekarzy w r. 1889. „Czemże jest światło? Od czasów Y o u n g'a i F r e s n e l'a wiemy, że jest ono ruchem falowym. Znamy prędkość fal, znamy ich długość, wiemy, że są poprzeczne, znamy, jednym słowem, doskonale stosunki geometryczne ruchu. W tych rzeczach wątpliwości już nie są możliwe, obalenie tych poglądów jest dla fizyka rzeczą nie do pomyślenia.

być uważana za ostateczny, bezwzględny wyraz niezłomnych praw natury. Ogarnia ona jedynie całokształt doświadczenia w danym momencie czasu. Któż zechce twierdzić, żeśmy poznali jeżeli nie całość, to przynajmniej przeważną część zjawisk natury? Jeżeli zaś znamy jedynie drobną cząstkę pogmatwanej tkaniny wydarzeń, zawsze musimy się liczyć z koniecznością rewizji poglądów ogólnych.

Początki przewrotu w poglądach na światło datują roku 1900 i związane są z badaniami teoretycznymi M a k s a P l a n c k a nad rozkładem energii w widmie ciała czarnego. Rzut oka na rys. 57 pokaże czytelnikowi, że najbardziej charakterystyczną cechą krzywej rozkładu energii stanowi istnienie wyraźnie zaznaczonego maximum. Analiza matematyczna tego zjawiska była trudna. Należało powiązać elektrodynamikę z termodynamiką; z jednej bowiem strony emisja światła jest zjawiskiem elektromagnetycznym, z drugiej—chodzi w danym przypadku o zjawisko promieniowania temperaturowego. P l a n c k osiągnął przewagę nad poprzednikami swymi, między którymi byli badacze tego rzędu, co L o r d R a y l e i g h; zdołał on otrzymać teoretycznie prawdziwą postać krzywej



Rys. 57.

Rozkład energii w widmie ciała czarnego; na osi odciętych— λ w mikronach, na osi rzędnych energia promieniowania w dowolnych jedn.

Ze stanowiska ludzkiego teoria falowa światła jest pewnikiem; to, co stanowi konieczny wniosek płynący z niej, również jest pewnikiem. Jest więc również rzeczą pewną, że cała przestrzeń, dostępna poznaniu naszemu, nie jest pusta, lecz — napełniona substancją, w której mogą biec fale, — eterem". Piękny odczyt H e r t z a, jasno oświetlający problematy elektromagnetycznej teorii światła, zawierający wiele zwrotów, często cytowanych przez późniejszych fizyków, podajemy poniżej w całości.

¹⁾ W dalszym tekście stosujemy pisownię spolszczoną.

gład taki nie byłby wcale sprzeczny z wyobrażeniami teorii falowej światła. Okazuje się jednak, że promienie o pewnym v , t. j. promienie określonej barwy, wyzwalały elektrony zupełnie określonej prędkości, niezależnie od natężenia promieniowania. Elektron wyzwolony posiada energję kinetyczną $\frac{1}{2} mv^2$, którą można wyrazić w ergach.

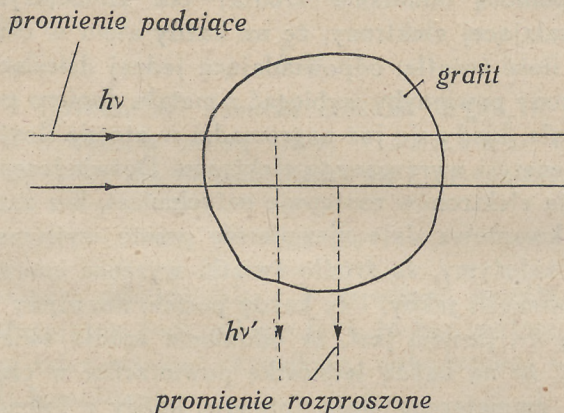
Wyobraźmy sobie, że przez osłabienie natężenia promieni padających (np. zapomocą oddalania źródła) tak zmniejszymy dopływ energii, wyzwalającej elektrony, że na każdy atom w ciągu sekundy będzie padać ilość światła, odpowiadająca jednej dziesięciotysięcznej $\frac{1}{2} mv^2$. Elektrony powinnyby wybiegać z metalu dopiero po trzech godzinach bezmała, kiedy się już nagromadzi w atomie ilość promieniowania równa energji wyrzucanego elektronu. Doświadczenie pokazuje atoli, że emisja elektronów następuje natychmiast, bez żadnych opóźnień. Teoria kwantowa daje niezmiernie proste wytłumaczenie zjawiska. Jeżeli założymy, że źródło światła wyrzuca energję skoncentrowaną w pociskach jakby, i że każdy pocisk, nazwijmy go fotonem, niesie energję $h\nu$, jasnym jest, że oddalanie źródła światła wpłynie jedynie na to, że na każdą jednostkę powierzchni w ciągu sekundy będzie padać zmniejszona ilość fotonów, każdy z fotonów zachowa jednak niezmienny zapas energii, która przechodząc w energję kinetyczną elektronu, wytworzy elektrony o takiej samej wciąż energji kinetycznej. W myśl tych wyobrażeń powinno zachodzić równanie:

$$h\nu = \frac{1}{2} mv^2 + p \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (3).$$

Wyraz p , dodany po stronie prawej, oznacza pracę, niezbędną na wydobycie elektronu z metalu. Wzór ten, zwany wzorem Einsteina, okazał się doskonale zgodny z wynikami doświadczeń. Najdokładniejsze sprawdzenie tego wzoru zawdzięcza nauka R. A. Millikan'owi w Ameryce.

Zjawisko Compton'a dotyczy promieniowania rozpraszanego. Rozpraszanie światła jest dobrze znane każdemu. Kiedy przy szczelnie zamkniętych oknach wdziera się do pokoju przez szparę pęk promieni słonecznych, bieg ich jasno się zarysowuje dzięki temu, że pyłki, znajdujące się zawsze w dolnych warstwach atmosfery, rozpraszają promienie świetlne na wszystkie strony. Badania, dokonane w ciągu ostatnich lat kilkunastu, pokazały, że światło jest rozpraszane nawet przez ośrodki zupełnie wolne od pyłków. Światło jest rozpraszane we wszystkich kierunkach. Zjawisko Compton'a wykryto, badając rozpraszanie promieni Röntgenowskich przez niektóre ciała, łatwo przepuszczające te promienie, jak np. grafit. Klasyczna

teorja falowa przewiduje, że w świetle rozpraszaniem będą zawsze występować te same długości fali, które istnieją w świetle padającym. Tak więc, gdybyśmy wpuścili do pokoju zaciemnionego wiązkę promieni niebieskich, w świetle rozproszonym mielibyśmy do czynienia tylko z promieniami niebieskimi, co zresztą łatwo obserwować w teatrze, przy wytwarzaniu efektów barwnych. C o m p t o n nie-



Rys. 58.

Rozpraszanie promieni Röntgena.

oczekiwanie stwierdził, że w promieniach Röntgena rozproszonych ukazują się też promienie o zmienionej długości fali, mianowicie o częstotliwości drgań ν' mniejszej od częstotliwości drgań ν światła padającego. Wyobrażenie o kwantach daje doskonały obraz przebiegu zjawiska. Kwanty padające $h\nu$ (rys. 58) przekazują część swej energii elektronom atomów, odskakują od elektronów uboższe w energję w postaci nowych kwantów $h\nu'$; oznaczając przez E energję, uzyskaną przez elektron, możemy zatem napisać

$$h\nu = E + h\nu'.$$

Z równania tego łatwo otrzymamy dalej:

$$\nu' = \nu - E/h$$

Widzimy więc, że z zachowania energii wynika zmniejszenie częstotliwości drgań promieniowania rozpraszanego. Teorja kwantowa zjawiska C o m p t o n'a analizuje spotkanie kwantu z elektronem szczegółowo. Kiedy kula pędząca natrafi na kulę nieruchomą, odda jej część swego pędu. Jaką energję będzie posiadała kula uderzająca po

zderzeniu, będzie zależała od kąta, który utworzy jej bieg z kierunkiem ruchu pierwotnego. Można przewidywać, że będzie to również dotyczyć kwantów. Należy więc oczekiwać zależności długości fali promieniowania rozpraszanego od kąta, który tworzą promienie rozpraszane z promieniami padającymi (na rys. 58 kąt ten równa się 90°). Doświadczenie potwierdziło przewidywania teorii kwantowej.

C. T. R. W i l s o n dał metodę¹⁾ pozwalającą *pośrednio* śledzić bieg elektronów i kwantów. Badając zjawiska rozpraszania promieni Röntgena w gazach, C o m p t o n i S i m o n mogli niemal ad oculos wykazać odskakiwanie kwantów od elektronów. Po tem wszystkiem trudnoby nie uznać realności kwantów, jako pocisków energii. Każdej barwie odpowiadają odmienne kwanty, zgodnie z wzorem $E = h\nu$. Czyżto nie przypomina korpuskułów świetlnych N e w t o n a?

Dualizm w optyce. Wszędzie tam, gdzie energia promienista przechodzi w energję elektronów lub odwrotnie — energia elektronów przechodzi w energję promienistą, jak w emisji lub absorbcji światła, zjawisku fotoelektrycznem, teoria kwantów wyszła zwycięsko, dając proste, niewymuszone, ilościowo ściśle wyjaśnienie faktów. Natomiast w dziedzinie dyfrakcji, interferencji, załamania podwójnego daremnie próbowaliśmy zrozumieć cokolwiek posługując się koncepcją kwantów. Teoria falowa jest tam wciąż wszechwładna. Narazie wszelkie próby sprowadzenia kwantów do fal okazały się nieskuteczne. Wielki wysiłek, dokonany w tym kierunku przez fizyka francuskiego L u d w i k a d e B r o g l i e dał wynik nieoczekiwany. Ujawnił istnienie fal materji. Podobnie jak światło ukazuje się nam to w postaci pocisków, niosących energję, to znów posiada własności fal, tak też zostało stwierdzone, że pędzące elektrony a nawet atomy, mogą ujawniać własności fal, wytwarzając zjawiska interferencji (p. rozdział o Falach Materji). Daremnie silimy się zrozumieć mechanizm tego sprzężenia. Uda się zapewne wrócić do poglądu jednolitego pokoleńiom następnym; może jednak dualizm utrwalić się w fizyce, jak — w psychofizjologii, gdzie raczej wypada mówić o parallelizmie zjawisk psychicznych i fizycznych, niż o ich przyczynowem powiązaniu.

¹⁾ Opisaną szczegółowiej w jednym z dalszych rozdziałów.

Rozdział V.

CHRYSTJAN HUYGENS¹⁾.

(1629 — 1695).

OJCIEC Chrystjana, K o n s t a n t y H u y g e n s, był wybitnym mężem stanu holenderskim, doradcą księcia Fryderyka Henryka Orańskiego. Obdarzony wielkimi i różnorodnymi zdolnościami, zajmował się literaturą wszelkich czasów i narodów, muzyką, malarstwem, matematyką i mechaniką. Życie pędził bądź w obozie, bądź w licznych poselstwach; w chwilach wolnych pisywał utwory poetyckie tak w języku holenderskim, jako też i po łacinie. Śród współczesnych liczył wielu zapalonych miłośników swych poezyj.

K o n s t a n t y H u y g e n s sam się zajmował początkowem nauczaniem swych dwóch synów. Suma wiadomości, które musieli sobie przyswoić chłopcy, jest zadziwiająca. W ósmym roku życia uczył się Ch r y s t j a n łaciny, a, mając lat dziewięć, biegle władał tym językiem. Uczono dalej geografji, sposobu użycia globusu i wymierzania czasu wschodu i zachodu słońca w różnych porach roku; uzupełniał naukę śpiew. W dziesiątym roku życia ćwiczone Ch r y s t j a n a w układaniu wierszy łacińskich i grze na skrzypcach; w jedenastym uczono go gry na lutni, a w dwunastym — logiki. Najwięcej trudności sprawiało mu układanie łacińskich wierszy. Dla przyszłego uczonego nastały szczęśliwsze czasy, kiedy obok łaciny, greckiego, francuskiego, włoskiego i gry na klawikordzie zaczęto go uczyć mechaniki. Wszystkie chwile wolne poświęcał wówczas sporządzaniu modeli i zręczność swą posunął w krótkim czasie tak daleko, że w ciągu roku zbudował tokarnię.

¹⁾ Przy układaniu tego szkicu korzystaliśmy z życiorysu H u y g e n s a, który podał J. B o s s c h a, wybitny fizyk holenderski, sekretarz Holenderskiej Akademji Nauk, w przemówieniu swem w czasie obchodu 200-letniej rocznicy śmierci Huygens'a. J. B o s s c h a „Christian Huygens", Lipsk nakład W. Engelmann, 1895.

Gdy w następnych latach posiadał jeszcze matematykę, sztukę konnej jazdy i tańca, uznano go za dojrzałego i w 16-tym roku życia posłano na Uniwersytet w Lejdzie, gdzie został zapisany jako studiosus juris (student prawa). Uczył się w Lejdzie, oprócz prawa, też i ulubionej matematyki od *van Schooten'a*, dzielnego matematyka, który korespondował z wieloma ówczesnymi wybitnymi matematykami; między innymi, był zaprzyjaźniony z *Kartezjuszem i Mersennem*¹⁾.

Jedno z wypracowań matematycznych *Huygensa* posłał *van Schooten Descartes'owi*, który od razu umiał ocenić talent przyszłego uczonego. W jednym z listów swych pisał *Kartezjusz*: „Niedawno profesor Schooten przysłał mi wypracowanie drugiego syna pana na Zuilichem, dotyczące pewnego odkrycia matematycznego; choć nie osiągnął on jeszcze zamierzonego celu, wziął się jednak do rzeczy takim sposobem, iż to mnie upewnia, że będzie doskonałym w tej nauce”. Z Lejdy przeniósł się *Huygens* do uniwersytetu w Bredzie, a w kilka lat później wydał pierwsze swe dzieło o „Kwadraturze hiperboli, elipsy i koła” (1651). Następnie ukazały się jego dalsze prace matematyczne; w roku 1656 ogłosił on pracę „O rachunku w grach losowych”, gdzie po raz pierwszy zostały systematycznie wyłożone zasady rachunku prawdopodobieństwa. Równocześnie dojrzały odkrycia *Huygensa* w dziedzinie mechaniki. Stwierdzono, że już w roku 1656 znane mu były prawa zderzenia się ciał, które później dopiero ogłosił; wkrótce też dał *Huygens* dwa nowe prawa mechaniki: prawo zachowania ruchu środka ciężkości i prawo zachowania zdolności do pracy w ruchu ciał.

Zajmował *Huygens'a* jednocześnie zagadnienia astronomiczne. Przedsięwziął on budowę nowego wielkiego teleskopu, co wymagało wielkich ofiar czasu i cierpliwości, gdyż, pragnąc mieć narzędzie jak najdoskonalsze, zajął się sam szlifowaniem soczewek. Wytrwałość została uwieńczona powodzeniem: w roku 1655 odkrył *Huygens* księżyc Saturna; zbudowany przezeń teleskop 12-to stopowy (stopa ok. 32 cm.) przewyższał czystością swych obrazów wszystkie

¹⁾ *Mersenne* (1588 — 1648) był wybitnym teologiem, matematykiem i filozofem. Odznaczył się swymi badaniami w dziedzinie akustyki, własności ciał stałych i cieczy. Był jednym z najbliższych przyjaciół *Kartezjusza*. Korespondował z wszystkimi niemal wybitniejszymi uczonymi Europy, jakby trzymając rękę na pulsie rozwoju nauki. Kiedy chodziło o rozstrzygnięcie lub wyjaśnienie jakiejś kwestji, zwracano się do niego, on zaś wysyłał zapytanie pod właściwym adresem.

dotychczasowe. Uczynione odkrycie zachęciło go do dalszych wysiłków. Po pewnym czasie powstał jeszcze większy teleskop 23-stopowy. Zapomocą tego narzędzia udało się H u y g e n s'owi odkryć pierścień Saturna; później nastąpił szereg innych odkryć mniejszej wagi.

W tym również niezmiernie płodnym okresie życia dokonał H u y g e n s jednego ze swych najważniejszych wynalazków: zbudował zegar wahadłowy. H u y g e n s, jak zwykle, nie spieszył się z ogłoszeniem swego wynalazku. Dopiero w osiem miesięcy po umieszczeniu zegara na wieży ratuszowej w Scheveningen, ogłosił opis zegara w dziełku „Horologium”. To niekwapienie się H u y g e n s'a z ogłaszaniem prac swych nastroczało często ludziom złej woli sposobność do podawania się za rzekomych wynalazców tej lub innej rzeczy. Sąd historii wypadł jednak ostatecznie na korzyść prawdziwego wynalazcy.

W roku 1660 odwiedził H u y g e n s Anglię i Francję, nawiązując szereg stosunków osobistych z wybitnymi uczonymi tych krajów; z wieloma zresztą prowadził już i wcześniej ożywioną korespondencję. Istniały wówczas w Paryżu stowarzyszenia prywatne, mające na celu wspólne omawianie najnowszych wydarzeń w dziedzinie literatury i nauki. Te stowarzyszenia nadawały sobie nazwę akademij; z nich staraniem słynnego C o l b e r t'a, ministra Ludwika XIV, powstała Paryska Akademia Nauk, która do dziś jest najwybitniejszą bodaj w świecie instytucją naukową.

C o l b e r t umiał ocenić talent wielkiego Holendra; samo nawet utworzenie Akademii warunkował zgodą H u y g e n s'a. Gdy ten w roku 1665 zgodził się na przyjazd do Paryża, w kołach licznych jego przyjaciół zapanowała niekłamana radość. Niektórzy wyrażali wątpliwość, czy H u y g e n s znajdzie w Paryżu dość zręcznych robotników do urzeczywistnienia swych wynalazków; miał na to H u y g e n s odpowiedzieć, że — wykonanie fraszka, byle były pomysły. Szlifierz wielkich obiektywów, człowiek, który sam zbudował maszynę pneumatyczną i zegar, niewątpliwie mógł być pewien sił swoich.

W Paryżu zamieszkał H u y g e n s w gmachu Biblioteki Królewskiej. Spędził tu 12 lat swego życia, całkowicie pogrążony w pracy naukowej. Był materialny zabezpieczył mu rząd francuski w osobie C o l b e r t'a. W Paryżu wydał swe dzieło: „Horologium oscillatorium, sive de motu pendulorum ad horologia adaptato” (1673), („Zegar wahadłowy czyli o ruchu wahań w zastosowaniu do ze-

garów"). Tu też napisał swój wiekopomny „Traktat o świetle”, wydany w r. 1690.

Horologium oscillatorium wiąże się z wynalazkiem zegara. Zawiera jednak prócz tego szereg ważnych odkryć z mechaniki i matematyki. Autor daje, między innymi, teorię ruchu jednostajnego po kole, określiła środek wahanía wahadła złożonego, udawadnia izochronizm spadania po cykloidzie, wprowadza po raz pierwszy pojęcie krzywizny linii i daje teorię rozwiniętych.

Rozprawa o świetle stanowi punkt wyjścia dla współczesnej nam nauki o energii promienistej. Koncepcje H u y g e n s'a do dziś tkwią we wszelkiej teorii tych zjawisk. Najbardziej może zadziwiają rozdziały, poświęcone teorii załamania podwójnego; mamy tu przed sobą jednolite arcydzieło subtelnego i głębokiego rozumowania, zespolonego z dziwnym darem spostrzegawczym i talentem eksperymentatorskim. Pod względem jasności wykładu, ta część „Traktatu” prześciga niewątpliwie wszystko, co zazwyczaj spotykamy obecnie w podręcznikach elementarnych. Być może, iż ilościowe sprawdzenie teorii nie odpowiada obecnym wymaganiom; trzeba jednak przyznać, że autor osiągnął wszystko, na co pozwalały posiadane przezeń przybory; były niemi: kawałek kryształu, cyrkiel, papier i pióro. Badania ściśle, wykonane przy pomocy środków nowoczesnych, potwierdziły w zupełności teorię H u y g e n s'a. (W o l l a s t o n 1806). Jasnemu, przenikliwemu umysłowi H u y g e n s'a udało się tu rozwiązać jedno z najzawilszych zagadnień nauk przyrodniczych.

Asystentem H u y g e n s'a w Paryżu był słynny potem D é n i s P a p i n ¹⁾. Jego wynalazek maszyny parowej niewątpliwie miał swe źródło w pomysłach H u y g e n s'a, który zbudował maszynę, poruszaną zapomocą wybuchów prochu. Maszyna H u y g e n s'a jest pierwowzorem naszych obecnych motorów wybuchowych. Myśl użycia siły pary również należy do H u y g e n s'a. W spisie 27 tematów, które, podług projektu H u y g e n s'a, miały być rozpatrywane w Akademii, znajdujemy między innymi:

19. Wyszukać najlepsze i najprostsze środki podnoszenia wody.
20. Wypróbować siłę prochu.
21. Również — złota piorunującego.

¹⁾ D é n i s P a p i n (1647 — 1710) — znany wynalazca kociołka do gotowania wody w wysokich temperaturach; dał również model maszyny parowej, która jednak nie miała praktycznego zastosowania.

22. Również — wody, która się ulatnia przez działanie ognia.

H u g e n s był duszą sekcji matematyczno - fizycznej Akademji. Niestrudzony był tak w komunikowaniu wyników badań teoretycznych, jako też w demonstrowaniu eksperymentów. Brał również udział w pracach sekcji nauk przyrodniczych, w której podówczas zasiadali lekarze; wśród przyrodników tych panował prawdziwy chaos w metodach badania i w wyciąganiu wniosków; miał tu H u y g e n s do czynienia z typami iście Molière'owskimi. Ci ludzie umieli tylko destylować, sublimować, robić wyciągi. To poddawali destylacji cały melon, to znów destylowali substancje zawarte w czterdziestu żywych kretach; dokonywali mnóstwa dyssekcji bez celu i ładu. Tym sposobem był H u y g e n s razu pewnego mimowolnym świadkiem sekcji kobiety straconej. Zajął go budowa oka ludzkiego; zdjął dokładne pomiary z różnych części, określił krzywiznę rogówki i obydwu powierzchni soczewki; widząc, że soczewka daje się ścisnąć pomiędzy palcami, wypowiedział myśl, że jej odkształceniom należy przypisać przystosowywanie się oka do różnych odległości. Pogląd ten wyprzedził o lat dwieście teorię akomodacji.

Wyteżona praca wpłynęła niepomyslnie na stan zdrowia H u y g e n s'a. Siły zaczęły go opuszczać. Ciężko chory kilkakrotnie wyjeżdżał do domu, aby wypocząć wśród rodziny. Tymczasem we Francji stosunki zaczęły się zmieniać. Ludwik XIV w żarliwości religijnej, która cechowała starsze jego lata, stał się nietolerantem. Zaczęły się prześladowania religijne, uwięzione zniesieniem edyktu Nantejskiego. H u y g e n s, który złożony chorobą wyjechał był koło roku 1677 do domu, nie miał już po co wracać do Francji. Musieli opuścić Francję w tym czasie i inni uczeni niekatolicy: P a p i n, R ö m e r.

Zrywa odtąd H u y g e n s swe stosunki z Akademją Paryską. Nowe swe prace komunikuje wyłącznie Królewskiemu Towarzystwu Nauk w Londynie. Temu ostatniemu przekazuje również swe wielkie lunety. Umarł w r. 1695.

Jako człowiek odznaczał się H u y g e n s charakterem łagodnym, niezwykle skromnym i ujmującym. Życie swe poświęcił nauce bez zastrzeżeń. Nie był żonaty, podobnie jak N e w t o n i kilku innych wielkich uczonych owego czasu. Charakterystyczny pod tym względem jest list, który napisał do brata swego Ludwika z racji narodzin syna pierwородnego:

„Il y a du plaisir d'avoir matière à se faire ainsi des félicitations réciproques, à l'un pour des enfants de chair, à l'autre pour des

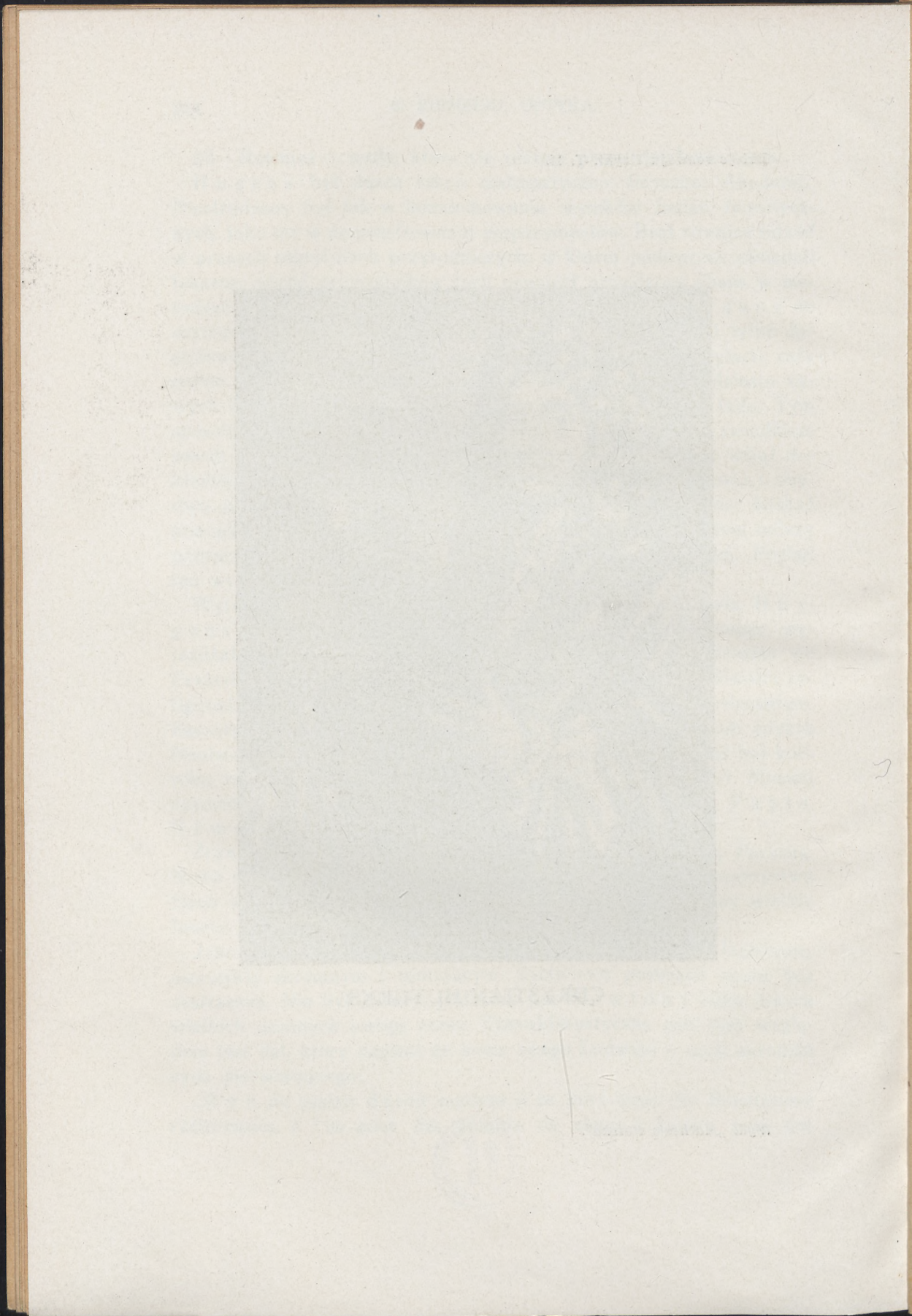
Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



CHRYSTJAN HUYGENS

Wyd. „Mathesis Polska”.





enfants d'esprit. Si votre garçon est beau, ma fille, la nouvelle invention est aussi belle en son espèce et vivra longtemps avec sa soeur ainée, la pendule et son frère l'anneau de Saturne"¹⁾.

Traktat o świetle, gdzie wyjaśnione są przyczyny zjawisk, zachodzących przy jego odbiciu i załamaniu, a w szczególności — przy osobliwem załamaniu kryształu Islandzkiego przez C. H. D. Z.²⁾.

ROZDZIAŁ I.

O prostoliniowem rozchodzeniu się promieni.

Dowodzenia, dotyczące optyki, podobnie jak to bywa we wszystkich naukach, gdzie geometrję stosujemy do materji, oparte są na prawdach, wziętych z doświadczenia; taką prawdą jest np., że promienie światła rozchodzą się po linii prostej, że kąty odbicia i padania są sobie równe, że przy załamaniach promień łamie się podług prawidła, zwanego obecnie regułą wstaw., które jest nie mniej pewne od poprzednich.

Ci, którzy pisali o różnych działach optyki, zadawali się po większej części tem, iż zgóry przyjmowali te prawdy. Lecz niektórzy, bardziej ciekawi, chcieli dociec ich pochodzenia i przyczyny, uważając, że one same przez się są zadziwającemi przejawami oddziaływania Natury. W tym względzie wypowiedziano rzeczy nader pomysłowe, jednak nie takie, aby ludzie sprawę głębiej pojmujący nie pożądali tłumaczeń, któreby ich bardziej zadawały; z tego powodu chcę tu wyłożyć to, co sam myślałem o tym przedmiocie, aby, w miarę możliwości, przyczynić się do wyjaśnienia tej części Nauk przyrodniczych, która nie bez słuszności uchodzi za jedną z trudniejszych. Wyznaję,

¹⁾ „Przyjemnem jest, że mamy powód do złożenia sobie życzeń wzajemnych: jednemu z racji dzieci jego krwi, drugiemu z racji dzieci jego umysłu. Jeżeli twój chłopiec jest piękny, to również piękną w swym rodzaju jest ma córka — me nowe odkrycie (po fr. rodz. żeńskiego), i długo będzie ona żyć wraz ze starszą swą siostrą zegarem i swym bratem pierścieniem Saturna”.

²⁾ Inicjały C. H. D. Z. znaczą: Christian Huygens z Zuilichem. W oryginalne tytuł dzieła brzmi: „Traité de la lumière où sont expliquées les causes de ce que lui arrive dans la reflexion et dans la refraction et particulièrement dans l'étrange refraction du cristal d'Islande par C. H. D. Z.; avec un discours de la cause de la pesanteur. A Leide, chez Pierre Van der Aa, marchand libraire MDCXC”. (1690). Jak widać z tytułu, drugą część dzieła stanowi rozprawa o przyczynie ciężkości; tej części zbiór niniejszy nie obejmuje.

że jestem wiele obowiązany tym, którzy pierwsi zaczęli rozpraszać dziwny mrok, osłaniający te rzeczy, i zaczęli budzić nadzieję, że one mogą być wyjaśnione zapomocą zrozumiałych przyczyn. Z drugiej strony dziwię się jednak również, że nawet ci właśnie uczeni często chcieli podawać rozumowania mało oczywiste za bardzo pewne i przekonujące. Nie znajduję mianowicie, żeby ktokolwiek wytłumaczył w sposób prawdopodobny te najprostsze a ważne zjawiska świetlne, a mianowicie: dlaczego światło rozchodzi się tylko wzdłuż linii prostych, i jakim sposobem promienie widzialne, wychodzące z nieskończonej mnogości miejsc różnych, krzyżują się, nie przeszkadzając w niczem jedne drugim.

Spróbuję więc w tej książce, opierając się na zasadach przyjętych w filozofii dzisiejszej, podać dowody tych zjawisk bardziej jasne i bardziej prawdopodobne; przyczem omówię po pierwsze własności światła, rozchodzącego się prostoliniowo, po drugie — własności światła, odbitego wskutek spotkania z innemi ciałami. Potem wytłumaczę zjawiska, dotyczące promieni, które, jak mówią, doznają załamania, przechodząc przez różnego rodzaju ciała przezroczyste; tam też rozważać będę skutki załamania w powietrzu, wynikającego z różnej gęstości warstw atmosfery.

Dalej zbadam przyczyny niezwykłego załamania w pewnym kryształ, który przywożą z Islandji. W końcu będę rozważał różne formy ciał przezroczystych i odbijających, dzięki którym promienie są zbierane w jednym punkcie lub też odchylane różnemi sposobami.

.....

Nie należy wątpić, że światło polega na ruchu pewnej materji. Albowiem, gdy obserwujemy jego powstawanie, znajdujemy, że tu na ziemi przeważnie ogień i płomień wywołują światło, a one niewątpliwie zawierają ciała, które znajdują się w prędkim ruchu, gdyż rozpuszczają i topią wiele innych ciał i to nawet z pomiędzy najbardziej stałych. Podobnie, gdy zważymy skutki przez światło wywołane, widzimy, że, gdy zbieramy np. jego promienie zapomocą zwierciadeł wklęsłych, ma ono własność palenia, jak ogień, to jest — rozdziela części ciał. Okoliczność ta świadczy niewątpliwie o ruchu, — przynajmniej w filozofii prawdziwej, która widzi przyczynę wszystkich zjawisk natury w czynnikach mechanicznych¹⁾. Tak właśnie

¹⁾ Kwestja mechanistycznego na świat poglądu jest do dnia dzisiejszego żywożą. Zagadnienie właściwie ma charakter metafizyczny i, jako takie, rozstrzygnięcia naukowego mieć nie może. W każdym razie dążenie do sprowadzenia zjawisk

należy czynić zdaniem mojem lub też — wyrzec się wszelkiej nadziei, aby kiedykolwiek zrozumieć cokolwiek w Fizyce.

A ponieważ podług tej filozofji uważa się za rzecz pewną, że wrażenia wzrokowe są wzbudzone przez jakiś ruch materji, która działa na nerwy na dnie oczu naszych, mamy więc nowy powód do przypuszczenia, że światło polega na ruchu materji, która znajduje się pomiędzy nami a ciałem świecącym.

Zauważmy dalej, że światło rozchodzi się na wszystkie strony z niezmienną prędkością, i że wiązki światła, przychodzące ze stron różnych, nawet wręcz przeciwnych, przenikają się wzajemnie, nie przeszkadzając jedne drugim; opierając się na tem, zrozumiemy łatwo, że, gdy widzimy przedmiot świecący, nie może to zachodzić dzięki przenoszeniu się materji, która miałaby dochodzić do nas od przedmiotu tego podobnie, jak kula lub strzała, przeszywająca powietrze. Albowiem sprzeciwia się to nazbyt tym dwu własnościom światła, a zwłaszcza ostatniej¹⁾. A zatem światło rozchodzi się w inny sposób, a do zrozumienia tego sposobu może nas prowadzić właśnie znajomość rozchodzenia się głosu w powietrzu.

Wiemy, że od miejsca, w którem głos został wytworzony, rozchodzi się on wszędzie naokoło za pośrednictwem powietrza, ciała, którego nie można widzieć i dotykać, przyczem ruch przechodzi stopniowo od jednej części powietrza do drugiej. Ponieważ rozchodzenie się tego ruchu odbywa się we wszystkie strony z jednakową prędkością, muszą przeto powstawać jakby powierzchnie kuliste, które rozszerzają się ciągle i wreszcie uderzają w nasze ucho. Otóż nie ulega wątpliwości, że również i światło dochodzi do nas od ciał świecących zapomocą jakiegoś ruchu nadanego materji, która się znajduje pomiędzy tem ciałem a nami; albowiem widzieliśmy już, że to się nie może dziać zapomocą przenoszenia się ciała, któreby przechodziło stamtąd do nas. Jeżeli więc w dodatku, co rozpatrzymy teraz, światło używa pewnego czasu na swe przechodzenie, to będzie stąd wynikało, że ruch nadany materji jest stopniowy, że więc rozchodzi się on zapomocą

wszelkich do mechaniki dało pochop do najwspanialszych odkryć w dziedzinie fizyki; na gruncie tym powstała teoria falowa światła i teoria kinetyczna gazów. Badając rzeczy nowe, fizyk eksperymentator musi starać się wyrobić sobie o rzeczach tych wyobrażenie i szuka analogji mechanicznych. Wynika stąd, że dążenie do wyjaśnienia mechanicznego natury nigdy chyba nie straci swej wartości poznawczej. Nie da się jednak zaprzeczyć, że w rozwoju fizyki spólczonej modele mechaniczne coraz mniejszą rolę odgrywają. (Tł.).

¹⁾ To jest zdolności wzajemnego przenikania się wiązek świetlnych. (Przyp. tł.).

powierzchni i fal sferycznych podobnie, jak to się dzieje w przypadku dźwięku. Nazywam je falami wskutek podobieństwa do fal, których powstawanie w wodzie widzimy, kiedy wrzucimy w nią kamień. Te fale okazują takie właśnie stopniowe rozchodzenie się wokół, choć pochodzi to z innej przyczyny i ma miejsce tylko na powierzchni płaskiej.

Na następnych stronicach rozpatruje H u y g e n s kwestję prędkości światła i, powołując się na dane, zdobyte przez R ö m e r a w jego obserwacjach nad zaćmieniami księżyców Jowisza, zbija zdanie D e s c a r t e s'a o momentalnym rozchodzeniu się światła.

...A zatem prędkość światła jest przeszło sześćset tysięcy razy większa ¹⁾ od prędkości głosu. Jest to jednak rzecz zgoła różna od rozchodzenia się momentalnego, ponieważ pomiędzy jednym a drugim zachodzi ta sama różnica, co pomiędzy rzeczą skończoną a nieskończoną. Gdy więc stopniowość ruchu światła jest tym sposobem stwierdzona, wynika stąd, jakem mówił, że ruch ten odbywa się za pomocą fal kulistych, na wzór rozchodzenia się głosu.

Lecz jeżeli i jedno i drugie zjawisko podobne są do siebie pod tym względem, różnią się one pod wieloma innymi względami; a mianowicie: pod względem pochodzenia ruchu, który je wywołuje, a dalej— pod względem materji, w której ruch się rozchodzi, oraz sposobu w jaki się przekazuje. Albowiem, co dotyczy wytwarzania dźwięku, wiadomo, że dzieje się to przez wstrząśnienie, którego doznaje całe ciało lub też znaczna część jego; one już poruszają całe powietrze przylegające. Ruch światła znowu musi powstawać jakby w każdym punkcie tego przedmiotu świecącego, co nam pozwala zauważyć wszystkie części tego przedmiotu; zobaczymy to lepiej w dalszym ciągu. I nie sądzę, by ruch ten można było wytłumaczyć lepiej innym sposobem, niż za pomocą przypuszczenia, że te z pomiędzy ciał świecących, które są płynne, jak płomień, a również, o ile się zdaje, słońce i gwiazdy, składają się z cząsteczek, które pływają w materji daleko subtelniejszej. Materja ta porusza te cząsteczki z wielką szybkością i uderza nimi o cząsteczki eteru, które je otaczają, a które są od nich daleko mniejsze. Przypuszczalnie jednak w ciałach stałych, jak węgiel lub metal rozżarzony w ogniu do czerwoności, ruch jest wywołwany przez silne wstrząśnienia cząstek metalu lub drzewa; a te właśnie

¹⁾ Podług obecnych danych (prędkość światła — $3 \cdot 10^{10} \frac{\text{cm.}}{\text{sek.}}$, prędkość głosu około $340 \frac{\text{cm.}}{\text{sek.}}$) stosunek ten równa się prawie 900000.

cząsteczki, które są na powierzchni, uderzają znowu o materję eterową. Zresztą ruch cząsteczek, które wytwarzają światło, musi być daleko silniejszy i prędzsy, niż ruch ciał, który powoduje dźwięk, ponieważ nie widzimy, aby drganie ciała dźwięczącego było w stanie wywołać światło, podobnie, jak ruch ręki w powietrzu nie jest w stanie wywołać dźwięku.

A teraz, jeżeli rozpatrzmy, jaką może być ta materja, w której rozchodzi się ruch, idący od ciał świecących, a którą ja nazywam materją eterową, zobaczymy, że nie jest to ta sama materja, która służy do rozchodzenia się dźwięku. Ponieważ znajdujemy, że tą ostatnią jest właśnie powietrze, które odczuwamy i którym oddychamy; albowiem, jeżeli je usuniemy z danego miejsca, to druga materja, która służy do rozchodzenia się światła, nie przestaje tam się znajdować. Dowodzi się tego, zamykając ciało dźwięczące w naczyniu szklanem, z którego potem wyciąga się powietrze zapomocą maszyny, którą nam dał p. Boyle i zapomocą której wykonał on tyle pięknych doświadczeń. Wykonywując jednak doświadczenie, o którym mówię, należy pamiętać o tem, żeby umieścić ciało dźwięczące na bawełnie lub na pierzach tak, aby ono nie mogło przekazywać swych drgań naczyniu szklanemu, które je zawiera, ani maszynie, czego dotychczas zaniedbywano. Ponieważ wówczas, po wypompowaniu całego powietrza, nie słychać głosu, choć metal jest uderzany.

Widzimy stąd nie tylko, że nasze powietrze, które nie przenika szkła, jest materją, w której rozchodzi się głos, lecz również, — że światło rozchodzi się bynajmniej nie w tem samym powietrzu, lecz w jakiejś innej materji; albowiem, choć powietrze zostanie usunięte z naczynia, światło jednak nie przestaje przechodzić przez nie, jak poprzednio.

Słynne doświadczenie Torricellego stwierdza jeszcze jasniej ten ostatni punkt; w doświadczeniu tem rurka szklana, z której ustąpiło żywe srebro, opróżniona z powietrza, przepuszcza światło, jak gdyby w niej było powietrze. A to dowodzi, że w rurce tej znajduje się materja od powietrza odmienna, i że ta materja musiała przebić szkło lub żywe srebro, bądź też jedno i drugie ciało, które są obydwa nieprzenikliwe dla powietrza. A gdy w tem samym doświadczeniu otrzymuje się próżnię, dodając nieco wody powyżej rtęci, wnioskuje się wówczas w podobny sposób, że materja, o której mowa, przechodzi przez szkło lub też przez obydwa ciała.

Co się tyczy różnych sposobów, któremi, jak powiedziałem, przekazują się stopniowo ruchy głosu i światła, można dostatecznie zro-

zumieć, jak to zachodzi, w stosunku od głosu, jeżeli się zważy, że powietrze jest tej natury, iż może ono zostać ściśnięte, a objętość jego — zredukowana do objętości daleko mniejszej. W miarę ściśnięcia okazuje powietrze dążenie, aby zpowrotem zająć przestrzeń szerszą. Otóż ta własność łącznie z przenikliwością, która pozostaje powietrzu, pomimo ściśnięcia, zdaje się świadczyć, że ono jest złożone z małych ciałek, które pływają w materji eterowej i są w niej nader szybko poruszane; sama zaś materja eterowa składa się z części dalego mniejszych. Tym sposobem przyczyną rozchodzenia się fal głosu jest wysiłek tych małych, uderzających o siebie ciałek, aby zająć szerszą przestrzeń, gdy w obrębie fal tych zostaną trochę bardziej ściśnięte, niż gdzieindziej.

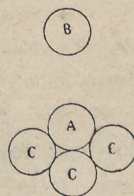
Lecz nadzwyczajna prędkość światła i inne jego własności nie pozwalają przypuszczać tego rodzaju rozchodzenia się ruchu; pokażę tutaj, jakim sposobem ja sobie rzecz tę wyobrażam. W tym celu należy wytłumaczyć własność wzajemnego przekazywania ruchu, którą posiadają ciała twarde.

Jeżeli wziąć pewną liczbę kul jednakowej wielkości, zrobionych z jakiegoś materiału bardzo twardego, i te kule ułożyć w szereg, wzdłuż linii prostej, aby się dotykały siebie, to znajdziemy, że, jeżeli kulą podobną uderzymy pierwszą z tych kul, ruch przejdzie jakby momentalnie aż do ostatniej, która oddzieli się od szeregu, choć nie widać, żeby inne się poruszyły; i nawet kula, która je uderzyła, pozostaje wraz z niemi nieruchoma. I widzi się tu rozchodzenie się ruchu o prędkości nadzwyczajnej, i ta prędkość jest tem większa, im większą twardość posiada materja kul. Lecz jest jeszcze pewnem, że to przechodzenie ruchu nie jest momentalne, lecz stopniowe i wymaga zatem czasu. Albowiem gdyby ruch lub, jeżeli kto chce, skłonność do ruchu nie przechodziła stopniowo przez te wszystkie kule, to one wszystkie nabierałyby jej jednocześnie, a zatem posuwałyby się naprzód wszystkie razem, co nie zachodzi, gdyż właśnie ostatnia opuszcza cały szereg i nabiera prędkości tej kuli, która była popchnięta. Pozatem znamy doświadczenia, które wykazują, że wszystkie te ciała, które zaliczamy do rzędu najtwardszych, jak stal hartowana, szkło, agat są sprężyste i gną się do pewnego stopnia nie tylko, gdy są wyciągnięte w pręty, lecz również, gdy mają formę kul lub jakąkolwiek inną. To znaczy, iż wchodzą one trochę same w siebie w miejscu, w którym są uderzone, i uderzone wracają niezwłocznie do swej postaci pierwotnej. Albowiem, uderzając kulą szklaną lub agatową o duży i bardzo gruby kawałek tej samej materji, która

miała powierzchnię gładką i nieco przymgloną zapomocą chuchnięcia lub innym sposobem, znalazłem, iż pozostawały znaki okrągłe, mniejsze lub większe, stosownie do tego, czy uderzenie było silne, czy słabe. Widać stąd, że te materje poddają się przy swem spotkaniu, a potem powracają do swego kształtu, na co przecież muszą zużywać czas.

Lecz, choć nie znamy prawdziwej przyczyny sprężystości, widzimy wciąż, że wiele ciał posiada tę własność; niema zatem nic dziwnego w przypuszczeniu, że posiadają własność tę również i małe ciała niewidzialne, jak ciała eteru. A jeżeli chcemy szukać jakiegoś innego sposobu, zapomocą którego ruch światła miałby się przekazywać stopniowo, to nie znajdziemy sposobu, któryby lepiej odpowiadał rzeczywistości, niż sprężystość i jednostajność biegu. Ta ostatnia wydaje się konieczną, albowiem, gdyby prędkość ruchu malała w miarę, jak, przy oddalaniu się od źródła światła, ruch ten rozdziela się pomiędzy większą ilością materji, bieg światła nie mógłby zachować swej wielkiej prędkości na dużych odległościach. O ile zaś przypuścimy sprężystość materji eterowej, cząsteczki jej będą miały zdolność powracania do swego kształtu z prędkością jednakową, niezależnie od tego, czy będą silnie czy słabo popchnięte. Tym sposobem bieg światła odbywać się będzie zawsze z równą prędkością.

I trzeba wiedzieć, że, choć cząsteczki eteru nie są uszeregowane wzdłuż linii prostych, jak nasz rząd kul, lecz ułożone w sposób powikłany tak, że każda z nich dotyka wielu innych, nie przeszkadza im to jednak w przekazywaniu wzajemnem swego ruchu i szerzeniu go wciąż naprzód. Tu należy zauważyć prawo ruchu, które jest podstawą tego rozchodzenia się, a które sprawdza się w doświadczeniu. Jeżeli mianowicie kula *A* (rys. 59) dotyka kilku innych podobnych *CCC* i doznaje uderzenia od innej kuli *B*, przyczem wywiera parcie na wszystkie kule *CCC*, których się dotyka, wówczas przekazuje im ona całkowicie ruch swój i pozostaje nieruchoma podobnie, jak i kula *B*. Jest łatwo zrozumiałem, że ta własność uderzenia przyczynia się do wspomnianego rozchodzenia się ruchu; nie zależy to od przypuszczenia o sferycznej formie cząsteczek eterowych (gdyż nie widzę zresztą konieczności takiego przypuszczenia).

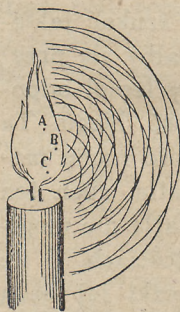


Rys. 59.

Równość cząsteczek pod względem wielkości wydaje się bardziej konieczną, gdyż inaczej musiałoby mieć miejsce odbicie ruchu wstecz,

przy jego przechodzeniu od cząsteczki mniejszej do większej, jak wynika z praw uderzenia, które ogłosiłem kilka lat temu.

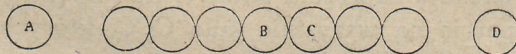
Należy jeszcze rozpatrzyć szczegółowiej pochodzenie tych fal ¹⁾ i sposób ich rozchodzenia się. Z tego, co było powiedziane o wytwarzaniu światła, wynika przedewszystkiem, że każda cząstka ciała świecącego, jak słońce, świeca lub żarzący się węgiel, wytwarza swe fale, a sam punkt świecący jest środkiem fali. Jeżeli więc w płomieniu świecy wyróżnimy punkty A, B, C (rys. 60), to koła spółśrodkowe,



Rys. 60.

we, zakreślone wokoło każdego z tych punktów, przedstawiają fale, które z nich wychodzą. Podobne fale należy sobie wyobrażać naokoło każdego punktu powierzchni lub też części wewnętrznej tego płomienia. Ponieważ jednak wstrząśnienia w środku tych fal nie mają bynajmniej regularnej następności, nia należy więc wyobrażać sobie, aby same fale szły po sobie w równych odstępach; a jeżeli odstępów wydają się równe na tej figurze, to uczyniono tak raczej, aby zaznaczyć posuwanie się naprzód jednej i tej samej fali w równych odstępach czasu, niż — by przedstawić kilka fal z tego samego środka pochodzących.

Niech się jednak nie wydaje niepojętem, że ta zdumiewająca ilość fal, krzyżujących się, nie wywołuje zamieszania i nie znosi się wzajemnie. Albowiem jest rzeczą pewną, że ta sama cząstka materji może służyć do przenoszenia wielu fal, przychodzących ze stron różnych, nawet — przeciwnych, i to — nie tylko, gdy ją wprawiają w ruch uderzenia, które następują po sobie w bliskich odstępach, lecz nawet, — gdy uderzenia te działają na nią jednocześnie; dzieje się tak wskutek stopniowego przekazywania się ruchu. Można tego



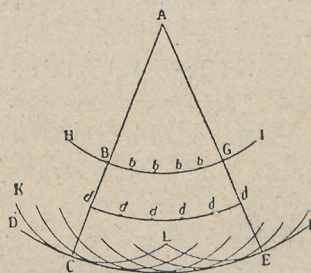
Rys. 61.

dowieść zapomocą szeregu kul równych, z twardej substancji, o których była mowa powyżej. Jeżeli popchniemy w kierunku takiego szeregu jednocześnie z dwu stron przeciwnych jednakowe kule A i D, to zobaczymy, że każda z nich odskoczy z taką samą prędkością, jaką miała, biegnąc. Cały szereg pozostanie w swem miejscu, cho-

¹⁾ Świetlnych (przyp. tł.).

cięż ruch przebiegł całą jego długość i to podwójnie. I jeżeli te ruchy przeciwne spotkają się w kuli środkowej B lub w jakiej innej C , to musi ona ugiąć się i okazać przeciwdziałanie sprężyste z dwu stron; tym sposobem będzie ona jednocześnie służyć do przekazywania tych dwu ruchów.

Należy jeszcze zauważyć, że, przy wysyłaniu fal świetlnych, każda cząstka materji, w której się fala rozchodzi, musi przekazywać swój ruch nie tylko cząsteczce sąsiedniej, która znajduje się na linii prostej, poprowadzonej z punktu świecącego, lecz oddaje ruch swój z równą koniecznością wszystkim innym cząsteczkom, które jej dotykają, a które się sprzeciwiają jej ruchowi. Tym sposobem koło każdej cząsteczki nieodzownie powstaje fala, której środek stanowi dana cząsteczka. Jeżeli zatem DCF jest falą, która wyszła z punktu świecącego A , będącego jej środkiem, to cząsteczka B (rys. 62), jedna z tych, które są zawarte w kuli DCF , wytworzy swą falę własną KCL , która dotknie fali DCF w C w tej samej chwili, gdy fala główna, pochodząca z punktu A , dojdzie do DCF . Jasnym jest, że tylko okolica C fali KCL dotknie fali DCF , a mianowicie — ten jej punkt, który znajduje się na prostej, poprowadzonej przez AB . Podobnie inne cząsteczki, zawarte w kuli DCF , jak np. bb , dd i t. d., wytworzą każda swoją falę. Lecz każda z tych fal może być tylko nieskończenie słaba w porównaniu z falą DCF , do której wytworzenia przyczyniają się wszystkie inne tą częścią swej powierzchni, która jest najbardziej oddalona od środka A ¹⁾.



Rys. 62.

¹⁾ W tem miejscu i w następnych rozdziałach formułuje Huygens i rozwija słynną swą zasadę, z której wynika teoria załamania i odbicia fal. Traktowanie zagadnienia przez oryginał jest zawilsze, niż wykład podręcznikowy obecnie przyjęty. Odsyłamy przeto czytelnika, pragnącego poznać teorię Huygensa, do „Nauki fizyki” prof. Natansona i Zakrzewskiego, II, s. 137.

Zauważymy, że zasada Huygensa w tej postaci, jaką jej nadał twórca, nie wytrzymuje krytyki. Jedna okoliczność odrazu rzuca się w oczy: fale cząstkowe mają dwie powierzchnie styczne, więc fale świetlne powinny się posuwać tak naprzód, jak i wstecz; tego zaś nigdy nie obserwujemy.

Fresnel uzupełnił zasadę Huygensa zasadą interferencji fal cząstko-

ROZDZIAŁ V.

O osobliwym załamaniu kryształu Islandzkiego.

Przywożę z Islandji, która jest wyspą Morza Północnego na wysokości 66-go stopnia, rodzaj kryształu lub kamienia przezroczystego, nader godnego uwagi ze względu na swe osobliwe załamania. Wydało mi się, że przyczyny tego załamania powinny wzbudzać tem większą ciekawość badacza, że pomiędzy ciałami przezroczystymi to jedyne nie podlega prawidłom zwykłym w stosunku do promieni światła. Przeprowadzenie tego badania wydawało mi się, poniekąd, koniecznem, ponieważ załamania w tym kryształe zdawały się obalać nasze poprzednie tłumaczenie załamania prawidłowego. Zobaczmy jednak, że znajduje ono wymowne potwierdzenie w sprawdzeniu tych zjawisk do tej samej zasady. W Islandji znajdują duże kawałki tego kryształu; widziałem takie, które miały po 4 i 5 funtów. Lecz rosną one i w innych krajach; gdyż miałem kryształ tego samego rodzaju, znaleziony we Francji około miasta Troyes w Szampanji, i inny pochodzący z wyspy Korsyki, chociaż i ten i tamten — mniej przezroczyste i tylko w małych kawałkach, zaledwie pozwalających obserwować jakiekolwiek załamania.

2. Pierwszą wiadomość publiczną o rzeczy tej zawdzięczam P. Erazmowi Bartholinowi¹⁾, który dał opis kryształu Islandzkiego wraz z opisem głównych zjawisk, które można przy pomocy niego obserwować. Lecz nie omieszkam dać tu mego opisu, tak dla pouczenia tych, którzy nie widzieli jego książki, jako też i dlatego, że w niektórych zjawiskach zachodzi pewna niewielka różnica pomiędzy jego obserwacjami a mojami. Dokładałem wielu starań, aby ściśle zbadać te własności załamania, chcąc osiągnąć całkowitą pewność, zanim przedsięwezmę wyjaśnienie jego przyczyn.

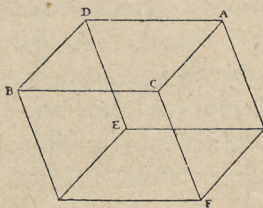
3. Jeśli zważymy na twardość tego kamienia, na jego łatwą łupliwość, to będziemy go musieli uważać raczej za rodzaj talku, niż za kryształ, albowiem ostrze żelazne rysuje go równie łatwo, jak talk lub jak alabaster, któremu dorównywa swą ciężkością.

4. Kawałki, które się znajduje, mają formę równoległościanu skośnego; każda z sześciu ścian jest równoległobokiem; daje się on łupać we wszystkich trzech kierunkach równoległe do dwu ścian prze-

wych; i w tej jednak formie teoria fal świetlnych jest niedoskonała. (Patrz uwagi do prac Fresnel'a).

¹⁾ Erazm Bartholin (1625 — 1694) zajmował się matematyką i medycyną. Znany jest jako odkrywca dwójłomności spatu islandzkiego.

ciwległych. Można go łupać, jeżeli sobie kto tego życzy, tak nawet, aby wszystkie 6 ścian były rombami równymi i podobnymi. Rysunek tu dołączony (rys. 63) przedstawia kawałek tego kryształu. Kąty rozwarte wszystkich równoległoboków, jak tu kąty C , D , mają po 101 stopni 52 minuty, a zatem kąty ostre jak A i B — po 78 stopni 8 minut.



Rys. 63.

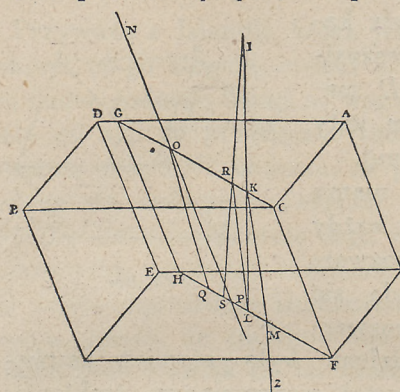
5. Co dotyczy kątów bryłowych, mamy dwa przeciwległe, jak C , E , z których każdy składa się z trzech kątów płaskich, rozwartych i równych. Sześć innych składa się z dwu kątów ostrych i jednego rozwartego. Wszystko, co teraz powiedziałem, było również zauważone przez P. Bartholina w wyżej wspomnianym traktacie; różniły się jeno cokolwiek co do wielkości kątów. Podaje on jeszcze kilka innych własności kryształu tego, a mianowicie: że, potarty o sukno, przyciąga żdźbła słomy i inne rzeczy lekkie, podobnie jak to czynią bursztyn, diament, szkło i wosk hiszpański; że kawałek jego, pokryty wodą w ciągu jednego dnia lub więcej, traci swój połysk naturalny; że kiedy nalać nań wody silnej, to ona powoduje wrzenie, osobliwie, jakem znalazł, jeżeli kryształ sproszkować¹⁾. Znalazłem również doświadczalnie, że można go ogrzać do czerwoności, przyczem nie doznaje on żadnej zmiany ani się nie staje mniej przezroczysty, — że jednak bardzo gwałtowny ogień zwapnia go. Jego przezroczystość nie jest bynajmniej mniejsza, niż przezroczystość wody lub kryształu górnego²⁾, a przepuszcza on światło bezbarwne. Lecz promienie światła przechodzą przezeń innym sposobem i wywołują te zadziwiające załamania, których przyczyny spróbuję teraz wytłumaczyć, odkładając na koniec traktatu tego wypowiedzenie nowych przypuszczeń, dotyczących powstawania niezwyklej postaci tego kryształu.

We wszystkich innych ciałach przezroczystych, które znamy, mamy tylko jedno proste załamanie, lecz w tem ciele mamy dwa różne. To powoduje, że przedmioty widziane przez to ciało, szczególnie te, które są bezpośrednio doń przyłożone, wydają się podwójnemi, i że promień słoneczny, padając na jedną z jego powierzchni, rozdziela się na dwa i tak przechodzi przez kryształ.

¹⁾ Woda silna („eau forte” oryginału) oznacza kwas; rozpuszcza on węglan wapnia, z którego się składa spat islandzki, wytwarzając dwutlenek węgla.

²⁾ Kryształ górny — SiO_2 krystaliczny.

7. Jest jeszcze prawem powszechnem we wszystkich innych ciałach przezroczystych, że promień, który pada prostopadłe na ich

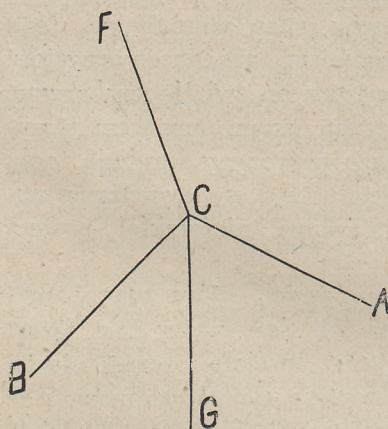


Rys. 64.

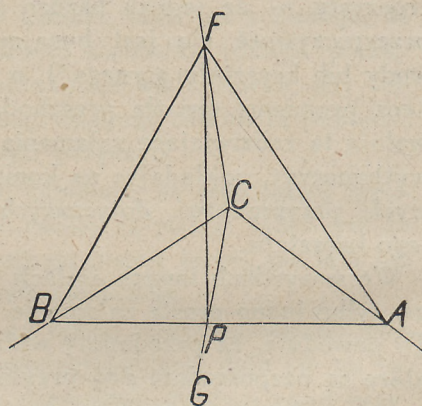
powierzchnię, przechodzi zupełnie prosto, nie doznając załamania, i że promień ukośny załamuje się zawsze. Lecz w tym kryształ promień prostopadły doznaje załamania i są promienie ukośne, które przechodzą zupełnie prosto.

8. Aby jednak wytłumaczyć szczegółowiej te zjawiska, rozpatrzmy znowu kawałek tego kryształu $ABFE$ (rys. 64), i niech prosta CG dzieli na dwie części równe kąt rozwarty ACB , jeden z trzech, które tworzą kąt bryłowy równoboczny C . Wyobraźmy sobie, że kryształ jest przecięty płaszczyzną, która przechodzi przez tę linię i przez krawędź CF . Płaszczyzna ta z konieczności będzie prostopadła względem powierzchni AB^1), a jej przecięcie z kryształem da

¹⁾ Te same stosunki geometryczne przedstawimy na nieco odmiennym rysunku (rys. 65, litery te same, co i w tekście). Różni się on od podanego w tekście tem, że linia CF jest teraz skierowana dogóry zamiast nadół, a płaszczyzna AB zaj-



Rys. 65.



Rys. 66.

muje dolną część rysunku; inaczej mówiąc, widzimy teraz kąt bryłowy C od środka. Już zupełna symetryczność pł. FCG względem ABC (CG jest z założenia dwusieczną kąta ACB) pokazuje, że FCG musi być prostopadła do ACB . Czytel-

równoległobok $GCFH$. Przekrój ten nazwiemy przekrojem głównym kryształu.

9. Jeżeli teraz zakryjemy powierzchnię AB , pozostawiając na niej tylko mały otwór w punkcie K , wziętym na prostej CG , i jeżeli wystawimy kryształ na słońce tak, aby promienie padały nań prostopadle, to promień IK rozdzieli się w punkcie K na dwa, z których jeden dalej iść będzie prosto drogą KL , drugi odchyli się, idąc wzdłuż prostej KM , która znajduje się w płaszczyźnie $CGHF$ i tworzy z KL kąt, wynoszący około 6 stopni 40 minut, zwracając się przy tem w stronę kąta bryłowego C . Wychodząc z drugiej strony kryształu, promień znów się skieruje wzdłuż MZ równolegle do IK . Wskutek tego załamania nadzwyczajnego widzimy punkt M za pośrednictwem promienia łamanego MKI , który, jak przypuszczamy, idzie do oka I ¹⁾. Wynika więc stąd, że punkt L będzie widziany dzięki temu samemu załamaniu²⁾ za pośrednictwem promienia łamanego LRI ,—tak, iż LR będzie niemal równoległą względem MK , jeżeli się przypuszcza, że odległość oka KI jest bardzo duża³⁾. A więc wydaje się, że punkt L leży jakby na linii IRS , lecz ten sam punkt, wskutek załamania

nik, którego ten dowód nie zadawała, wykaże łatwo prawdziwość powyższego twierdzenia zapomocą konstrukcji następującej (rys. 66). Połączmy na rysunku poprzednim (rys. 64) punkt F z punktem P na linii CG i przez P poprowadźmy prostopadłą AB do CG , która to prostopadła ma leżeć w pł. ABC . Jeżeli dowiedzimy, że ona jest prostopadłą również do linii FP , to wynikać będzie stąd zarazem, że jest ona prostopadłą do płaszczyzny FCG , a zatem, — że i płaszczyzny ABC i FCG są względem siebie prostopadłe. Rozpatrzmy trzy pary trójkątów:

I. $\triangle ACP$ i $\triangle BCP$.

Z konstrukcji wynika, że te trójkąty są prostokątne; bok CP mają wspólny i $\sphericalangle BCG = \sphericalangle ACG$ z założenia. A więc trójkąty są sobie równe, stąd wynika że $BC = AC$.

II. $\triangle FCF$ jest równy $\triangle ACF$, gdyż z założenia o tem, że kąty płaskie kąta bryłowego C są sobie równe, wynika, że $\sphericalangle FCB = \sphericalangle FCA$; bok CF jest wspólny i na podstawie poprzedniego $BC = AC$. Stąd wnioskujemy, że $FB = AF$.

III. $\triangle BFP$ i $\triangle AFP$ leżą w jednej płaszczyźnie i są sobie równe, gdyż, jak łatwo na zasadzie poprzedniego okazać, trzy ich boki są sobie równe. Wynika stąd, że kąty przyległe BPF i APF są proste, czego należało dowieść. (Tl.).

¹⁾ Autor, nie uprzedzając czytelnika, przechodzi do rozpatrzenia przebiegu promieni w kierunku odwrotnym. Chodzi mu o wyjaśnienie, dlaczego punkt L widzimy podwójnie.

²⁾ T. j. dzięki załamaniu nadzwyczajnemu (przyp. tl.).

³⁾ Gdyby punkt I znajdował się w nieskończoności, promienie IB i IK byłyby równoległe, a zatem i załamane promienie nadzwyczajne BL i KM również byłyby równoległe.

zwykłego, zdaje się również być na prostej IK , sądzymy więc z konieczności, że on jest podwójny. Podobnie, jeżeli L jest małym otworem w kartce papieru lub innej materji, którą przyłożymy do kryształu, wyda się nam, gdy go zwrócimy do światła, że są jakby dwa otwory. Będą one tem bardziej odległe jeden od drugiego, im większą grubość mieć będzie kryształ.

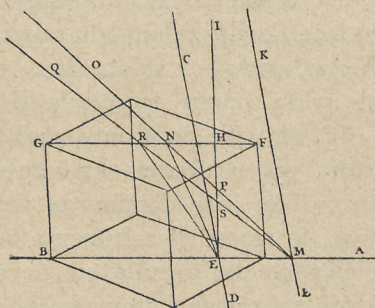
10. Obróćmy znów kryształ tak, aby promień słoneczny padający NO , który, jak przypuszczam, znajduje się w przedłużeniu płaszczyzny $GCFH$, utworzył z CG kąt 73 stopni 20 minut, będzie on zatem prawie równoległy do krawędzi CF , która tworzy z FH kąt 70 stopni 57 minut podług rachunku, który umieszczę w końcu. Promień ten rozdziela się w punkcie O na dwa promienie, z których jeden dalej iść będzie wzdłuż OP po linii, stanowiącej przedłużenie NO , i wyjdzie podobnie z drugiej strony kryształu, nie załamując się bynajmniej, zaś drugi promień załamie się i pójdzie wzdłuż OQ . Należy zauważyć, że jest to szczególną właściwością płaszczyzny GCF i tych płaszczyzn, które są względem niej równoległe, wszystkie promienie padające, które znajdują się w jednej z tych płaszczyzn, dalej się w tej płaszczyźnie znajdują się po wejściu do kryształu i po rozdzieleniu się. Gdyż, jak o okazemy później, zupełnie inaczej ma się rzecz w promieniach wszystkich innych płaszczyzn, które kryształy przecinają.

11. Znalazłem na początku zapomocą tych i niektórych innych doświadczeń, że z pomiędzy dwu różnych załamań, których promień doznaje w kryształach, jest jedno, które podlega prawidłom zwykłym i do tego właśnie załamania należą promienie KL i OQ . I dla tego też odróżniłem to załamanie zwyczajne od drugiego; a zmierzwszy je zapomocą spostrzeżeń dokładnych, znalazłem, że stosunek wstaw¹⁾ kątów, które tworzą promień padający i załamany z prostopadłą, równa się dość ściśle stosunkowi 5 do 3, co również znalazł p. B a r t h o l i n; stosunek ten jest zatem większy, niż w kryształach górnych lub szkła, gdzie równa się mniej więcej $\frac{3}{2}$.

12. Dokładny sposób wykonania tych spostrzeżeń jest następujący. Na papierze, przymocowanym do bardzo równego stołu, należy nakreślić czarną linię AB (ob. rys. 67) i dwie inne CED i KML , które ją przecinają pod kątami prostymi; te linie mają być mniej lub więcej odległe jedna od drugiej, stosownie do tego, czy pragniemy rozpatrywać promień bardziej lub mniej ukośny. Kryształ należy umie-

¹⁾ Sinusów.

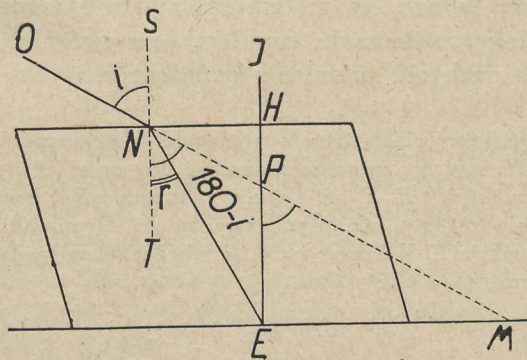
ścić na punkcie przecięcia E tak, aby linja AB odpowiadała dwusiecznej kąta rozwartego powierzchni dolnej lub jakiejkolwiek linii względem tamtej równoległej. Jeżeli wówczas umieścimy oko prosto nad linją AB , wyda się nam ona tylko pojedynczą i zobaczymy, że część jej, widziana poprzez kryształ, i części, które się widzi nazewnątrz kryształu, spotykają się wzdłuż linii prostej; lecz linja CD wyda się podwójną, i będzie się odróżniało obraz, który pochodzi z załamania prawidłowego, po tem, że się wydaje bardziej wzniesiony niż drugi, kiedy się patrzy obydwoima oczami, — lub też po tem, że przy obracaniu kryształu na papierze będzie on pozostawał nieruchomy podczas, gdy drugi obraz porusza się i obraca w kółko.



Rys. 67.

Umieścimy potem oko w I (pozostając ciągle w płaszczyźnie prostopadłej, poprowadzonej przez AB) tak, aby widziało, że obraz linii CD , pochodzący z załamania prawidłowego, tworzy jedną prostą z pozostałą częścią linii CD , która się znajduje zewnątrz kryształu¹⁾.

¹⁾ Przedstawmy bieg promieni w przekroju głównym, co resztą zaleca i oryginał w art. 13-tym. Oznaczenia na rysunku (rys. 68) są te same, co i w tekście.



Rys. 68.

Punkt E , umieszczony pod kryształem, wysyła szereg promieni w kierunkach różnych. Jeżeli chwilowo poprzestaniemy na rozpatrzeniu załamania zwyczajnego, to promień EI , prostopadły do podstawy kryształu, pozwoli nam wyznaczyć

Znacząc wówczas na powierzchni kryształu punkt H , gdzie się widzi przecięcie E , będziemy mieli punkt ten prosto ponad E . Potem usuniemy oko w stronę O , zawsze w płaszczyźnie prostopadłej, przez AB przechodzącej, tak, aby się wydawało, że obraz linii CD , który powstaje dzięki załamaniu zwyczajnemu, leży na jednej prostej z linią KL widzianą bez załamania, i na kryształach naznaczymy punkt N , gdzie się widzi punkt przecięcia E .

13. A więc będziemy znali długość i pozycję linii NH , EM i HE , która jest grubością kryształu. Linje te narysujemy osobno na płaszczyźnie; jeśli dodamy wówczas linje NE i NM , która przecina HE w P , to stosunek załamania będzie równy stosunkowi EN do NP , ponieważ te linje mają się do siebie, jak wstawy kątów NPH i NEP , które są równe kątom, jakie promień padający ON i jego część załamana NE tworzą z prostopadłą do powierzchni. Stosunek ten, jakem powiedział, równa się dość dokładnie stosunkowi 5 do 3 i jest zawsze ten sam przy wszelkich nachyleniach promienia padającego.

14. Ten sam sposób obserwacji służył mi również do badania w kryształach tym załamania nadzwyczajnego lub nieprawidłowego. Albowiem, znalazłszy i naznaczywszy punkt H wprost na punkcie E , jak to było powiedziane, patrzałem na obraz linii CD , powstający wskutek załamania nadzwyczajnego; a umieściwszy oko w Q tak, żeby obraz dawał jedną prostą wraz z linią KL , widzianą bez załamania, znałem trójkąty REH , RES , a zatem — i kąty RSH , RES , które promień padający i załamany tworzą z prostopadłą¹⁾.

15. Znalazłem jednak, że w tym załamaniu stosunek ER do RS nie był stały, jak w załamaniu zwykłym, lecz zmieniał się odpowiednio do różnych nachyleń promienia padającego.

punkt H . Potem szukamy okiem takiego promienia, którego przedłużenie przechodzi przez punkt M ; możemy wówczas naznaczyć na powierzchni górnej kryształu punkt N . Mając punkty N , H , E i M i grubość kryształu HE , będziemy mogli wykreślić odpowiednie trójkąty, jak to pokazuje rys. 67. Poprowadźmy jeszcze prostopadłą ST w punkcie N . Wówczas kąty i i r będą kątami padania i załamania. Spółczynnik załamania

$$n = \frac{\sin i}{\sin r}$$

Stosunek ten znajdziemy z trójkąta NPE .

$$\frac{\sin i}{\sin r} = \frac{NE}{NP}$$

czego należało dowieść.

¹⁾ Wywód nie różni się niczem od poprzedniego; jedynie — zamiast promienia zwyczajnego bierzemy nadzwyczajny.

18. Ponieważ były dwa załamania różne, więc wywnioskowałem, że były również wysyłane i dwie fale świetlne... Przypisywałem rozchodzeniu się fal w tym środowisku eterowem załamanie prawidłowe, które obserwujemy w tym kamieniu; uczyniłem przypuszczenie, że te fale, jak zwykle, są formy kulistej i posiadają mniejszą prędkość rozchodzenia się wewnątrz kryształu, niż nazewnątrz, a, jakem wykazał, wynika stąd załamanie.

19. Co dotyczy drugiego wypromieniowywania, które miało wywoływać załamanie nieprawidłowe, chciałem spróbować, co by dały fale eliptyczne, lub, lepiej mówiąc, sferoidalne, co do których przypuszczałem, że rozchodzą się zarówno w materji eterowej, znajdującej się w kryształach, jako też — w cząsteczkach, z których się składa kryształ... Zdawało mi się, że rozmieszczenie czyli ułożenie regularne tych cząsteczek mogło sprzyjać powstawaniu fal sferoidalnych (albowiem potrzeba na to tylko, aby stopniowe rozchodzenie się światła odbywało się nieco prędzej w jednym kierunku, niż w drugim), nie wątpiłem prawie zupełnie, że jest w kryształach tym taki rozkład cząsteczek równych i podobnych; a wnosiłem o tem z racji jego postaci i jego kątów o mierze określonej i niezmiennej. Co się tyczy cząsteczek tych, ich formy i rozkładu, przedstawię na końcu traktatu tego moje przypuszczenia i pewne doświadczenia, które je potwierdzają.

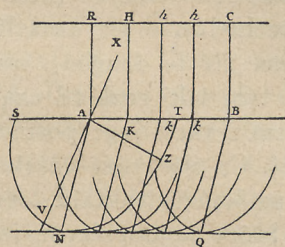
20. Podwójne wysyłanie fal świetlnych, które sobie wyobrażałem, stało się dla mnie bardziej prawdopodobnem, gdy zauważyłem pewne zjawisko w kryształach zwykłym¹⁾. Ten ostatni rośnie w formie sześciokątnej; dzięki tej regularności wydaje się, iż składa się on również z cząsteczek określonej formy, ułożonych w porządku. Spostrzeżenie moje polegało na tem, że kryształ ten posiada załamania podwójne podobnie, jak i krzyształ Islandzki, choć mniej widoczne. Albowiem, kiedy kazałem zeń wyciąć w różnych przekrojach pryzmaty dobrze polerowane, zauważyłem we wszystkich, patrząc przez nie na płomień świecy lub też na ołów szyb, które są w oknach, że wszystko wydawało się podwójnem, choć obrazy były od siebie mało odległe. Zrozumiałem stąd powód, dla czego to ciało tak przezroczyste nie da się użyć do lunet zbliżających, kiedy te ostatnie mają choć trochę większą długość.

22. Przypuszczając tedy istnienie tych fal sferoidalnych, oprócz fal sferycznych, zacząłem badać, czyby one nie mogły służyć do wytłu-

¹⁾ To jest w kwarcu.

maczenia zjawisk załamania nieprawidłowego; zarazem starałem się dociec, jakbym mógł zapomocą tych właśnie zjawisk określić postać i przyczynę sferoid, w czym wreszcie uzyskałem pożądane powodzenie, postępując niżej podanym sposobem.

23. Rozpatrzyłem przedewszystkiem skutek fal tak wytworzonych, biorąc za punkt wyjścia promień, który pada prostopadłe na powierzchnię płaską ciała przezroczystego, w którym te fale rozchodzą się takim sposobem. Założyłem, że AB jest odsłoniętą częścią powierzchni (ob. rys. 69). Ponieważ promień prostopadły do płaszczyzny, pochodzący z odległego źródła świetlnego, podług teorii poprzedniej niczem innym nie jest, jeno częścią fali równoległej do tej płaszczyzny, więc uczyniłem przypuszczenie, że prosta RC , równa i równoległa do AB , jest częścią fali świetlnej, której punkty nie-



Rys. 69.

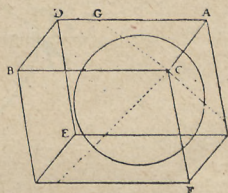
skończenie odległe $RHhC$ spotykają powierzchnię AB w punktach $AKkB$. A zatem zamiast fal cząstkowych półsferycznych, które w ciele o załamaniu zwykłym powinny były rozchodzić się od każdego z tych ostatnich punktów, jakieśmy wyjaśnili powyżej rozważając załamania, tu powinny były powstawać półsferoidy. Założyłem, że ich osi lub, inaczej mówiąc, średnice wielkie są ukośne względem płaszczyzny AB ; taką osią jest np. linia AV , równa $\frac{1}{2}$ osi lub $\frac{1}{2}$ średnicy wielkiej sferoidy SVT , która stanowi falę cząstkową, wychodzącą z punktu A , po dojściu RC do AB .

Otóż, o ile weźmiemy pewien przeciąg czasu, w ciągu którego utworzyła się fala SVT , pochodząca z punktu A , to z konieczności i we wszystkich innych punktach KkB w ciągu tegoż czasu powstaną fale podobne i podobnie ułożone, jak SVT . I wspólna styczna NQ tych wszystkich połówek elipsy musiałaby stanowić, podług teorii powyższej, bieg fali RC w danym ciele przezroczystym. Albowiem linia ta stanowi w danej chwili granicę ruchu, który był wywołany przez falę RC , padającą na AB , i na tej linii mamy daleko więcej ruchu, niż gdziekolwiekby indziej, gdyż składa się ona z niezliczonej liczby łuków elips, których środki znajdują się na linii AB .

24. Otóż wydawało się, że ta wspólna styczna NQ jest równoległa do AB i jest tej samej długości, lecz — nie leży bezpośrednio naprzeciw niej, ponieważ jest zawarta pomiędzy liniami AN i BQ .

kóre są średnicami sprzężonemi względem średnic elips, które leżą na linii AB ; elipsy te mają swe środki w A i B ¹⁾. I tym sposobem rozumiałem, co mi się wydawało nader trudnem do zrozumienia, — jak promień prostopadły do powierzchni mógł doznawać załamania, przechodząc do środka ciała przezroczystego; widziałem bowiem, że fala RC , doszedłszy do otworu AB , biegła dalej naprzód pomiędzy równoległemi AN i BQ , pozostając jednak wciąż równoległą do AB , tak, iż tu światło nie rozchodzi się wzdłuż linii prostopadłych do swych powierzchni falowych, jak w załamaniu zwykłym, lecz linie te przecinają fale ukośnie.

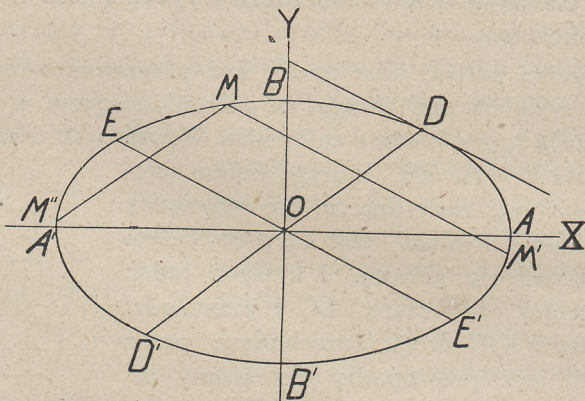
25. Poszukując potem, jaką mogła być przyczyna i forma sferoid w kryształach, wziąłem pod uwagę, że wszystkie ściany w liczbie sześciu wytwarzają ściśle te same załamania. Powracając więc do równoległości *AFB* (rys. 70), którego kątem bryłowym rozwartym, znajdującym się pomiędzy trzema płaszczyznami równymi, jest *C*, pomyślałem sobie trzy przekroje główne, z których jeden jest prostopadły do ściany *DC* i przechodzi przez krawędź *CF*, drugi, przechodząc przez krawędź *CA*, jest prostopadły do ściany *BF* i trzeci, prostopadły do ściany *AF*, przechodzi przez krawędź *BC*. Widziałem, że załamania promieni padających, należących do tych trzech płaszczyzn, są wszystkie jednakowe. Lecz nie mogło być innej sferoidy, któraby była w tym samym stosunku względem tych trzech przekrojów, niż sferoida, której oś była zarazem osią kąta bryłowego *C*. Biorąc to za punkt wyjścia, dostrzegłem, że oś tego kąta, to jest prosta, która z punktu *C* przechodziła przez kryształ, mając jednakowe nachylenie względem krawędzi *CF*, *CA*, *CB*, była linia, którą określała położenie osi wszystkich fal sferoidalnych, których powstawanie w jakimkolwiek punkcie, wziętym wewnątrz lub na powierzchni kryształu, moglibyśmy sobie wyobrazić; gdyż wszystkie te sferoidy musiały być do siebie podobne i musiały mieć osi względem siebie równoległe.



Rys. 70.

¹⁾ Średnica sprzężona z inną dzieli na połowę tę ostatnią i wszystkie cięciwy, względem niej równoległe. Tak np. na rys. 71 cięciwa DD' jest sprzężona z cięciwą EE' . Każda średnica przecina elipsę w dwu punktach; jeżeli poprowadzimy

43... Lecz aby każdy, kto będzie posiadał okaz tego kamienia, mógł znaleźć drogą własnego doświadczenia prawdziwość tego, co wyka-
załem, powiem tu o sposobie, którym się posługiwałem, aby kamień
rznąć i wygładzać. Rznąć można go łatwo zapomocą ostrych kół
szlifierskich, lub też tym sposobem, jakim piłuje się marmur; lecz
polerowanie jest bardzo trudne i, używając zwykłych środków, prę-
dziej się niszczy połysk powierzchni, niż się je czyni błyszczącemi.
Po wielu próbach znalazłem nareszcie, że nie trzeba bynajmniej



Rys. 71.

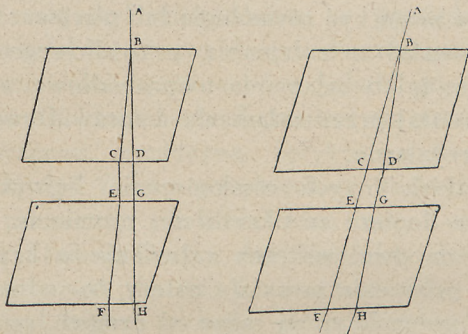
używać do tego celu płyty metalowej, lecz szkła lustrzanego, mato-
wego pozbawionego połysku. Na niem, zapomocą miałkiego piasku
i wody wygładza się powoli kryształ podobnie, jak to się czyni ze
szkłami lunet; poleruje się, pracując dalej i zmniejszając wciąż ilość
materji szlifierskiej. Nie potrafiłem jednak nadać kryształowi jasno-
ści i przezroczystości doskonałej; lecz osiągnąta równość płaszczyzn
sprawia, że obserwuje się na nich skutki załamania lepiej niż na pł-
szczyznach, otrzymywanych przy łupaniu kamieni, gdyż płaszczyzny
takie zawsze mają pewne nierówności.

A nawet, gdy powierzchnia jest tylko średnio wygładzona, staje się
ona nader przezroczystą, gdy ją potrząsnąć odrobiną oliwy lub białka;
tym sposobem wykrywa się wówczas załamanie nader wyraźnie. Ten
środek pomocniczy jest konieczny zwłaszcza, gdy się pragnie polero-
wać powierzchnie naturalnie, aby zdjąć z nich nierówności; gdyż nie

styczne w tych punktach, to będą one równoległe do średnicy sprzężonej z daną
średnicą. Dowód tych związków znajdzie czytelnik w podręcznikach geometrii
analitycznej.

można uczynić ich błyszczącymi na wzór powierzchni innych przekrojów, które tem lepszego nabierają połysku, im mniej się zbliżają do tych płaszczyzn naturalnych.

Zanim zakończę rozpatrywanie tego kryształu, podam jeszcze wiadomość o zjawisku zadziwiającem, które odkryłem po napisaniu wszystkiego powyższego. Albowiem, choć dotąd nie mogłem znaleźć jego przyczyny, nie chcę dla tego zaniechać wskazania go, aby innym dać możność poszukiwania. Zdaje się, że należałoby uczynić jeszcze inne przypuszczenia oprócz tych, które ja uczyniłem; jednak, pomimo to, moje założenia zachowują całe swe prawdopodobieństwo, albowiem były przecież potwierdzone tyloma doświadczeniami¹⁾.



Rys. 72.

Zjawisko polega na tem, że, biorąc dwa kawałki kryształu tego i przykładając jeden do drugiego, bądź też pozostawiając pomiędzy nimi odstęp, zauważymy, co następuje. Jeżeli wszystkie krawędzie jednego są równoległe do krawędzi drugiego, wówczas promień światła, jak AB (rys. 72) rozszczepi się na dwa w pierwszym kawałku, mianowicie — na BD i BC , stosownie do dwu załamania: prawidłowego i nieprawidłowego; przenikając stąd do drugiego kawałka, każdy z promieni przejdzie przezeń, nie dzieląc się więcej na dwa; lecz promień, który był wytworzony przez załamanie prawidłowe, jak tu DG , da potem tylko załamanie prawidłowe wzdłuż GH , a drugi — nieprawidłowe wzdłuż EF . I ta sama rzecz zachodzi nie tylko w tej pozycji, lecz również i w tych wszystkich, w których przekroje główne

¹⁾ Zjawisko opisane poniżej, związane jest z polaryzacją światła. Historia potwierdziła słuszność przewidywań Huygensa; Fresnel wytłumaczył zjawiska polaryzacji, zakładając poprzeczność drgań świetlnych.

jednego i drugiego kawałka znajdują się w tej samej płaszczyźnie, nie jest też potrzebnem, żeby powierzchnie do siebie zwrócone były równoległe. Otóż jest rzeczą zdumiewającą, że promienie CE i DG , przechodząc z powietrza do kryształu dolnego, nie dzielą się jak promień pierwszy AB . Gotowibyśmy powiedzieć, że promień DG , przechodząc przez górny kawałek kryształu, utracił to, co jest niezbędnem do poruszania materji, która służy do załamania nieprawidłowego, i — że CB ze swej strony również stracił to, czego trzeba do poruszania materji, która służy do załamania prawidłowego; lecz jest jeszcze inna okoliczność, która obala to rozumowanie. A mianowicie, kiedy umieścimy dwa kryształy tak, że płaszczyzny, stanowiące przekroje główne, przecinają się pod kątem prostym (zaś powierzchnie do siebie zwrócone mogą być równoległe lub nierównoległe), wówczas promień, który powstał z załamania prawidłowego, jak DG , daje w kawałku dolnym tylko załamania nieprawidłowe, a przeciwnie — promień, który powstał przez załamanie nieprawidłowe, jak CE , daje tylko załamanie regularne.

Lecz we wszystkich innych nieskończenie licznych położeniach, oprócz tych, które dopiero co określiłem, promienie DG , CE dzielą się znowu każdy na dwa, wskutek załamania w kryształach dolnym; tak, iż z jednego promienia powstają cztery, to jednakowej jasności, to znów — jedne znacznie mniej jasne od drugich, zależnie od różnic w zbiegu pozycji kryształów; jednak wydaje się, że wszystkie razem nie mają więcej światła, niż jeden jedyny promień AB .

Jeżeli się tu zważy, że promienie CE , DG pozostają te same, a jednak od pozycji, którą nadajemy kryształowi dolnemu, zależy to, czy on podzieli każdy z nich, czy też nie, gdy tymczasem promień AB zawsze się dzieli, to, zdaje się, jesteśmy zmuszeni przypuścić, że fale świetlne, wskutek przejścia przez kryształ pierwszy, nabierają pewnej formy lub dyspozycji, wskutek której, spotykając tkaninę drugiego kryształu w pewnem położeniu, mogą poruszać obydwie różne materje, które służą do dwu rodzajów załamania; spotykając zaś ten drugi kryształ w pozycji innej, mogą poruszać tylko jedną z tych materji. Lecz, jeżeli mam powiedzieć, jak to się dzieje, to przyznaję, iż dotychczas nie znalazłem nic, coby mnie zadawało.

Rozdział VI.

TOMASZ YOUNG.

(1773 — 1829).

TOMASZ Young był najmłodszym z pomiędzy dziesięciorga dzieci. Odznaczał się niezwykle przedwczesnym rozwojem umysłowym. Niepohamowana żądza wiedzy pchała go do usilnych studiów w różnorodnych kierunkach. Zajmował się matematyką, fizyką, naukami biologicznymi, medycyną, językoznawstwem, archeologią i filozofją. Miał kiedyś Young powiedzieć, że każdy człowiek może zrobić to, co przed nim już zrobił ktoś inny. Ten pogląd stwierdzał własnym przykładem. Oprócz swej działalności naukowej i praktyki lekarskiej zajmował się też Young muzyką, atletyką, jazdą konną i utrzymywał nader rozległe stosunki towarzyskie; grał na wszystkich instrumentach znanych, a woltyżerów zadziwiał sztukami w konnej jeździe.

Medycynę studjował kolejno w Londynie, Edynburgu, Getyndze i w Cambridge, gdzie uzyskał też stopień doktora. W roku 1801 został mianowany profesorem fizyki w Royal Institution; wynikiem opracowywania wykładów było dzieło „Course of lectures on Natural Philosophy”. (Wykłady fizyki, 1807). Był też sekretarzem Królewskiego Towarzystwa Nauk i sekretarzem Biura Miar.

Główną zasługę Young'a stanowi wskrzeszenie teorii falowej światła i wykrycie interferencji, które to słowo przez niego właśnie zostało wprowadzone. Doświadczenia Young'a nie zwróciły na siebie należytej uwagi, natomiast teoria jego wywołała żywy protest ze strony zwolenników idei Newton'owskich. Jeden z przeciwników Young'a (być może lord Brougham, powodowany względami natury osobistej) ogłosił w poważnem i poczytnem Edinburgh Review artykuł, w którym wykazywał nicość umysłu i pracy naukowej Young'a, i przypominał Towarzystwu Królewskiemu obowiązek szanowania wielkiej pamięci Newton'a. Artykuł był

zjadliwy i bardzo dowcipnie napisany. Dość nieokreślone wyobrażenia Y o u n g'a o charakterze ruchu falowego, wytwarzającego zjawiska świetlne, dały pochop do złośliwych uwag o „drgającym i falującym sposobie rozumowania”. Y o u n g próbował się bronić, lecz broszura, którą wydał w tej kwestji, znalazła tylko jednego nabywcę. Rozgoryczony porzuca wówczas na dłuższy czas swe badania w dziedzinie optyki. Dopiero po kilkunastu latach ruch naukowy, idący z Francji, daje Y o u n g'owi uznanie i w jego własnej ojczyźnie. Na czele tego ruchu stali F r e s n e l i A r a g o (ob. następne rozdziały niniejszej książki).

W ciągu ostatnich lat życia Y o u n g z żywym zajęciem śledził dalszy rozwój teorii falowej. Umarł w r. 1829.

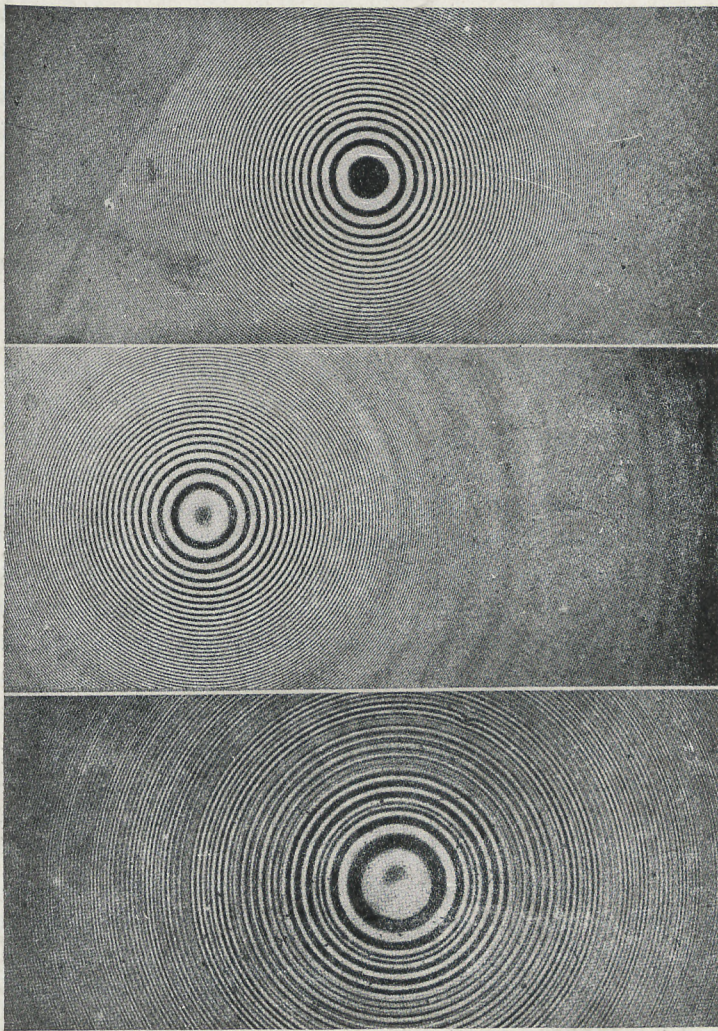
O teorii światła i barw. Przez Tomasza Younga, M. D. F. R. S., profesora fizyki w Royal Institution ¹⁾.

Odczytany 12 listopada r. 1801.

Chociaż odnajdywanie prawdopodobnych hipotez, niezależnych od jakiegokolwiek związku ze spostrzeżeniami eksperymentalnymi, może być bardzo mało pożyteczne w postępie nauk przyrodniczych, to jednak musimy się zgodzić w każdym razie, iż odkrycie prostych i jednostajnych zasad, zapomocą których wielka liczba pozornie różnorodnych zjawisk sprowadza się do praw powszechnych, ze sobą powiązanych, ma doniosłość ogromną w procesie doskonalenia się umysłowości ludzkiej.

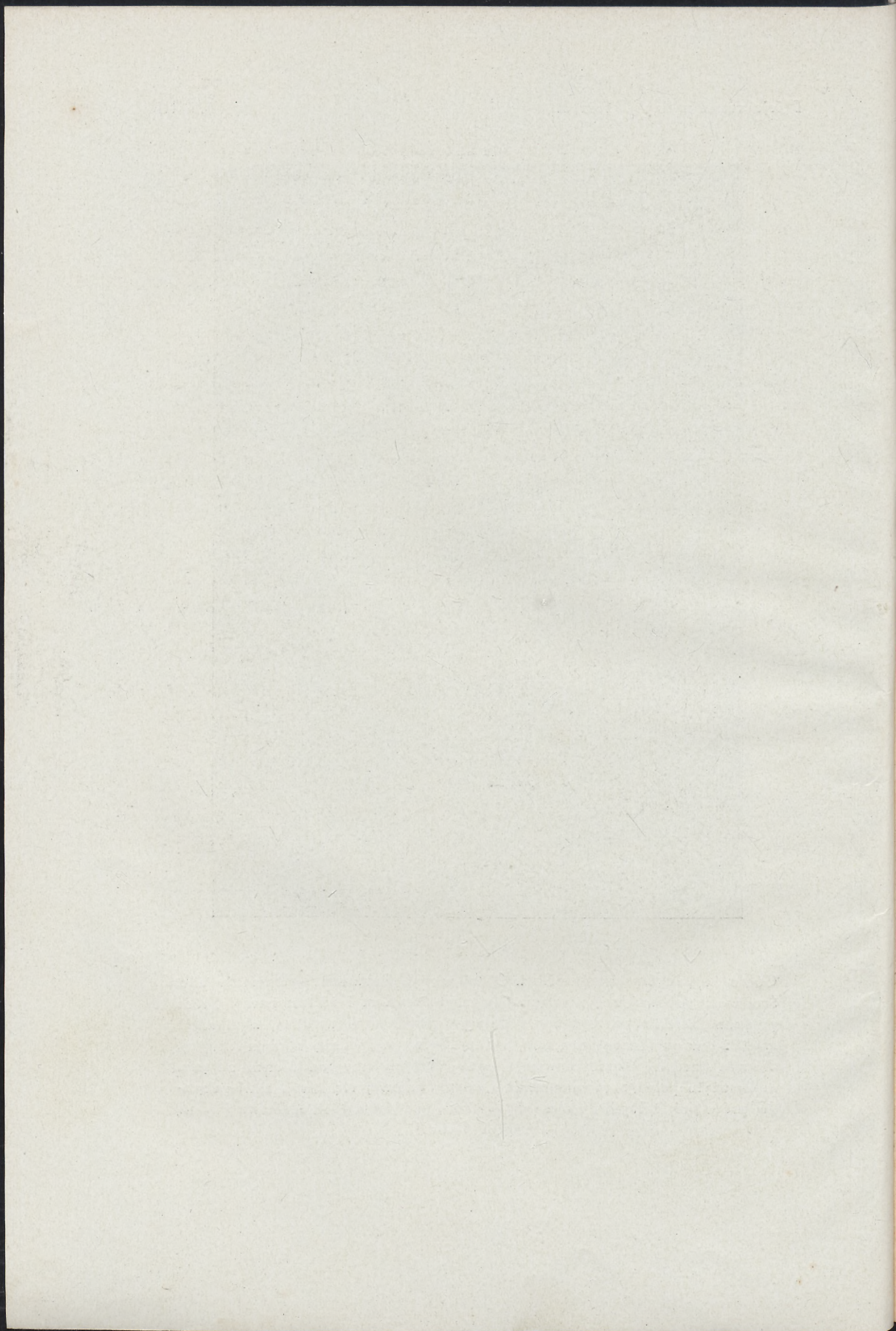
Przedmiotem rozprawy niniejszej jest nie tyle wypowiedzenie jakichkolwiek poglądów, któreby były bezwzględnie nowe, ile powiązanie pewnych teoryj, które już zostały rozwinięte, z imionami ich rzeczywistych odkrywców, — poparcie tych teoryj dodatkowymi dowodami i zastosowanie ich do wielkiej liczby faktów rozmaitych, które dotychczas były okryte mrokiem. W tym względzie nie jest bezwarunkowo koniecznem wykonanie choć jednego nowego eksperymentu; albowiem istnieje już obszerny zapas eksperymentów, które tembardziej nie mogą być wykluczone z pod rozpatrzenia, że musiały być wykonane bez najmniejszego zwracania uwagi na systemat, zapomocą którego miały być wytłumaczone; będą tu jednak przed-

¹⁾ The Bakerian lecture. On the theory of light and colours. By Thomas Young, M. D. F. R. S. Professor of Natural Philosophy in the Royal Institution. Philosophical Transactions of the Royal Society of London 1802, cz. I, str. 12.



Rys. 73

Górne zdjęcie daje prążki Newtona w jednobarwnym zielonym świetle. Środkowe odpowiada oświetleniu zielonym światłem i żółtym naraz. Prócz prążków zasadniczych widzimy dodatkowe periodyczne wahania, wynikające stąd, że w miejscach maximów jednej barwy wypadają minima drugiej. Jeszcze bardziej skomplikowany obraz otrzymujemy na 3-cim zdjęciu, gdzie użyto pełnego promieniowania lampy łukowej rtęciowej, zawierającego, prócz linii żółtych i zielonych, jeszcze linie niebieskie i fioletowe (Wood, Physical Optics).



stawione i pewne fakty, dotąd nieobserwowane, w celu okazania doskonałej zgodności systematu z różnorodnymi zjawiskami natury.

Niema jeszcze obserwacji, któreby mogły rywalizować z optycznymi spostrzeżeniami Newtona, i, za wyjątkiem pewnych niedokładności przypadkowych, podnoszą się one tylko w naszym mniemaniu, kiedy je porównujemy z późniejszymi próbami ich wydoskonalenia. Dalsze rozważania barw cienkich płytek, jakie są opisane w drugiej księdze Optyki Newtona, zamieniły moją skłonność do przyjęcia teorii falowej światła, w silne przekonanie o jej prawdziwości i dostateczności. Zjawiska w cienkich płytkach są w rzeczy samej tak osobliwe, że ich charakter skomplikowany z trudnością daje się pogodzić z jakimikolwiek teorjami, chociażby najbardziej zawiłymi, które były dotychczas do nich stosowane; niektóre z głównych cech zjawiska nigdy nie były wyjaśnione zapomocą najbardziej dowolnych założeń; okaże się jednak, że najdrobniejsze szczegóły tych zjawisk nie tylko doskonale zgadzają się z teorią, którą tu wyłożę, lecz — są wszystkie koniecznymi konsekwencjami tej teorii. Może to być osiągnięte bez żadnych przypuszczeń pomocniczych i — zapomocą wywodów tak prostych, iż zjawiska te stają się poszczególnymi wnioskami teorii, które zaledwie wymagają osobnego wyliczania.

Obszerniejsze rozpatrzenie różnych pism Newtona pokazało mi, że był on w rzeczywistości pierwszym, który nasuwał myśl o takiej teorii, jaką będę się starał podtrzymywać, że jego własne poglądy mniej się różniły od tej teorii, niż się teraz powszechnie przypuszcza, że wysunięto różnorodne argumenty, aby zbić rzekomo zdanie jego, one zaś niemal w podobnej formie mogą być znalezione w jego własnych dziełach; było to czynione przez matematyka tej miary, co Leonard Euler, którego systemat światła, o ile warto o nim wspominać, był lub mógł być zapożyczony całkowicie od Newtona, Hooke'a, Huygensa i Malebranch'a¹⁾.

Podaje dalej Young szereg hipotez i twierdzeń, powołując się wciąż na ustępy z Newtona. Przechodzimy od razu do rozdziału, traktującego o barwach interferencyjnych.

¹⁾ Z podanych w książce niniejszej wyjątków z „Optyki” Newtona wynika w sposób oczywisty, że oceniał on należycie wartość teorii falowej, skłaniał się zaś ku teorii emisyjnej jedynie na skutek nieprzewidywanych trudności, jakie nastroczała w ów czas teoria falowa w stosunku do zjawisk polaryzacji i prostoliniowego biegu światła (ob. str. 227 i następne).

O barwach cienkich warstewek.

Niech ośrodek pomiędzy dwiema powierzchniami będzie rzadszy, niż ośrodek otaczający; wówczas impuls, odbity od drugiej powierzchni, napotykając na powierzchni pierwszej falowanie, postępujące w ślad za pierwszym, nada cząsteczkom środowiska rzadszego zdolność zupełnego zatrzymania ruchu środowiska gęstszego; przez zniszczenie światła odbitego promienie te będą silniej wprawiane w ruch, niż gdyby były w spoczynku: światło przechodzące będzie wzmacnione. Tak więc, kiedy podwójna grubość lub odstępy opóźnienia będą jakimikolwiek wielokrotności całkowitych szerokości falowań, to barwy, powstające wskutek odbicia, będą znoszone, a barwy światła przechodzącego będą żywsze. Przy grubościach pośrednich skutki będą odwrotne; zgadza to się z obserwacjami Newtona¹⁾.

Z pomiarów Newtona, dotyczących grubości warstewek, które odbijają różne barwy, można nader dokładnie określić szerokość i czas trwania odnośnych falowań barw różnych; choć nie jest nieprawdopodobnem, że, kiedy się szkła bardzo zbliżają do siebie, to atmosfera eteru może wywołać pewną małą nieregularność. Całe widmo widzialne wydaje się zawartem w obrębie stosunku trzech do pięciu lub — seksty większej w muzyce; a drgania czerwonej, żółtej i błękitnej barwy mają się do siebie pod względem wielkości, jak liczby 8, 7 i 6; tak, — iż interwał pomiędzy czerwienią a błękitem jest kwartą. Bezwzględna częstość wyraża się liczbami zbyt wielkimi, aby je można było jasno sobie przedstawić, lecz można to sobie lepiej wyobrazić przez porównanie z głosem. Gdyby struna, która wydaje tenorowe c , mogła być czterdziestokrotnie dzielona, — za każdym razem na połowę, i gdyby miała wówczas drgać, dawałaby światło zielonkawo-żółte; gdybyśmy je oznaczyli przez c , skrajna czerwien⁴¹ wyrażałaby się przez a ⁴⁰, a błękit — przez d ⁴¹. Bezwzględna długość

¹⁾ Długość fali λ nazywa Young szerokością falowań. Według obecnie przyjętego poglądu promienie światła jednorodnego przy różnicy dróg, równej całkowitej liczbie fal, wzmacniają się wzajemnie. Zakładając, że się one w tym przypadku wzajemnie znoszą, nie popelnia Young błędu we wnioskach ostatecznych, gdyż pomija również zachodzącą przy odbiciu od środowiska gęstszego stratę połowy fali.

i częstość każdego drgania jest wyrażona w tablicy; przypuszczamy, że światło przebiega 500000000000 stóp w ciągu $8\frac{1}{6}$ minuty¹⁾).

Barwy	Długość fali w powietrzu w częściach cala	Liczba fal w calu	Liczba falowań na sekundę
Skrajna	.0000266	37640	463 milionów milionów
Czerwień	.0000256	39180	482
Pośrednia	.0000246	40720	501
Pomarańczowa	.0000240	41610	512
Pośrednia	.0000235	42510	523
Żółta	.0000227	44000	542
Pośrednia	.0000219	45600	561 (=prawie 2 ⁴³)
Zielona	.0000211	47460	584
Pośrednia	.0000203	49320	607
Błękitna	.0000196	51110	629
Pośrednia	.0000189	52910	652
Indygo	.0000185	54070	665
Pośrednia	.0000181	55240	680
Fioletowa	.0000174	57490	707
Skrajna	.0000167	59750	735

Przypisek. Co się tyczy wszystkich tych zjawisk, nie zadowolilem się dopóty, dopóki nie znalazłem w Mikrografji Hooke'a²⁾

¹⁾ Zakładając, iż stopa angielska = 0,305 m., znajdziemy na prędkość światła około 311000 km./sek. Długości fal, które znajdujemy w tabelce Younga, zgadzają się doskonale z ich wartościami rzeczywistymi. Biorąc cal angielski = 2,54 cm., otrzymamy np. na długość fali barwy zielonej 0,000536 mm., liczbę, odpowiadającą mniej więcej środkowi części widma zielonej; podobnie — i w innych przypadkach.

²⁾ Robert Hooke (1635 — 1703) był wybitnym eksperymentatorem i niepospolitym wynalazcą. Różnostronny i żywy umysł jego nie umiał się skupić na pewnych zagadnieniach, czemu przypisać należy, że działalność Hooke'a mniej była owocna, niżli pozwalały się spodziewać jego genialne zdolności. Badania optyczne naprowadziły Hooke'a na myśl o falowej naturze światła, choć jego wyobrażenia w tym względzie były jeszcze zbyt nieokreślone.

Hooke był jednym z najczynniejszych członków Królewskiego Towarzystwa Nauk. Brał żywy udział we wszelkich dysputach i podawał na posiedzeniach

ustępu, który mógł być doprowadzić mnie wcześniej do podobnego wniosku. „Jest rzeczą najwidoczniejszą, że odbicie od dolnej lub dalszej strony ciała jest główną przyczyną wytwarzania tych barw. Niech promień pada ukośnie na cienką płytkę, część jego jest wówczas odbita napowrót przez pierwszą powierzchnię, a część — załamana w kierunku powierzchni drugiej, gdzie powtórnie doznaje odbicia i załamania. Tak, że po dwu załamaniach i jednym odbiciu biegnie tam rodzaj promienia słabszego, — zaś skutek czasu, straconego przy przejściu tam i napowrót, ta słabsza pulsacja pozostaje w tyle za pulsacją wcześniej odbitą; dzięki temu (powierzchnie bowiem są tak blisko siebie, że oko nie może odróżnić dwu od jednej) owa zmieszana pulsacja, której silniejsza część idzie na przedzie, a słabsza znajduje się w tyle, wywołuje na siatkówce wrażenie barwy żółtej. Kiedy te powierzchnie są dalej od siebie odsunięte, słabsza pulsacja może napotkać odbicie drugiej, czyli najbliższej z kolei pulsacji od powierzchni pierwszej, może jednak spóźnić się jeszcze i w stosunku do tej i napotkać trzecią, czwartą, piątą, szóstą, siódmą lub ósmą; tak, że jeżeli mamy cienkie ciało przezroczyste, które od najcieńszej warstewki, potrzebnej do wytworzenia barw, stopniowo przechodzi aż do największej grubości, barwy będą się powtarzały tylekroć, ilekroć słabsza pulsacja pozostaje w tyle za swą początkową lub pierwszą pulsacją i napotyka „śladem idącą” pulsację. Że zaś przy ich spotkaniu powstają kolory, wynika to z pierwszej hipotezy o barwach, którą postawiłem, jako też z doświadczeń, które, jak się przekonałem, w mnóstwie wypadków zdają się tego dowo-

Towarzystwa niezliczoną ilość projektów różnych badań, które nigdy nie miały być wykonane. Był H o o k e charakteru popędliwego i swarliwego; prowadził nieustanne spory o pierwszeństwo odkryć i wynalazków; między innemi: z H u y g e n s e m co do wynalezienia zegara wahadłowego i sprężyny do poruszania zegarków przenośnych; z N e w t o n e m — o odkrycie prawa ciężenia powszechnego.

Sam H o o k e był powierzchowności oryginalnej: wątyły, krzywonogi, z twarzą pomarszczoną; długie loki spadały mu nieporządnie aż do ramion.

Wady i śmieszności H o o k e'a nie powinny jednak rzucać cienia na jego prawdziwe zasługi. Prawdą jest bowiem, że już przed dociekaniami N e w t o n'a wypowiedział on myśl o wzajemnem przyciąganiu się ciał niebieskich w stosunku odwrotnym do kwadratu odległości, choć nie poparł tej idei obliczeniami; przed N e w t o n e m również wykonał doświadczenie z pierścieniami barwnemi; po G r i m a l d i m, lecz niezależnie odeń, odkrył dyfrakcję światła. Dokonał też wielu pożytecznych wynalazków w dziedzinie mechaniki.

dzic"¹⁾). Było to wydrukowane około siedmiu lat wcześniej, zanim Newton wykonał którekolwiek z doświadczeń swych. Newton informuje nas, że Hooke później był skłonny przyjąć jego „wskaźanie” co do natury barw; a jednak nie zdaje się, żeby Hooke kiedykolwiek zastosował to ulepszenie do swego tłumaczenia tych zjawisk...

Doświadczenia i obliczenia, dotyczące optyki fizycznej.

Przez Tomasza Young'a, M. D. F. R. S.²⁾.

Odczytany 24 listopada 1803 r.

1. Dowód eksperymentalny ogólnego prawa interferencji światła.

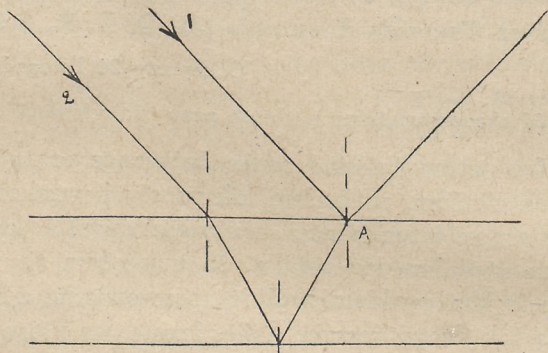
Wykonywując pewne doświadczenia, dotyczące prążków barwnych, towarzyszących ceniom, znalazłem tak prosty i przekonywujący dowód ogólnego prawa interferencji dwu części światła, które to prawo już poprzednio starałem się ustalić, że uważałem za stosowne dać w Towarzystwie Królewskim krótkie sprawozdanie z faktów, które mi się wydają tak decydującymi. Twierdzenie, na które obecnie chcę położyć nacisk, na tem poprostu polega, iż prążki barwne są wytwarzane przez interferencję dwu części światła, a sędzę, że nawet najbardziej uprzedzeni nie zaprzeczają, że to oświadczenie jest potwierdzone przez eksperymenty, które właśnie przytoczę; mogą one być powtórzone z wielką łatwością, ilekroć świeci słońce, i to bez użycia jakichkolwiek innych przyrządów, niż te, które każdy ma pod ręką.

Doświadczenie 1. Zrobiłem mały otwór w okiennicy i zakryłem go kawałkiem grubego papieru, który przedziurawiłem cienką igłą. Dla większej dogodności w obserwowaniu umieściłem małe lusterko za okiennicą w takim położeniu, aby odbijało światło słoneczne na ścianę przeciwną w kierunku poziomym i aby stożek światła rozbieżnego przebiegał ponad stołem, na którym znajdowały się rozmaite małe ekraniki, powycinane z kart. W promieniu słonecznym umieściłem skrawek karty szerokości około $\frac{1}{30}$ cala i obserwo-

¹⁾ Być może, iż rysunek (str. 294) dopomoże do zorientowania się w tekście Hooke'a. Promień, oznaczony na rys. 74 cyfrą 2, jest to właśnie promień osłabiony dwukrotnem załamaniem i jednym odbiciem. W A spotyka on falę („pulsację”), która biegła wzdłuż promienia oznaczonego cyfrą 1, i wyprzedzała go.

²⁾ The Bakerian lecture. Experiments and calculations relative to the physical optics. By Thomas Young, M. D. F. R. S. Philosophical Transactions of the Royal Society of London 1804, cz. I, str. 1.

wałem jego cień bądź na ścianie, bądź na innych kartach, trzymanych w różnych odległościach. Obok prążków barwnych po każdej stronie cienia, sam cień był podzielony przez podobne prążki równoległe mniejszych rozmiarów, liczba ich była różna, stosownie do odległości, na której obserwowano cień; jednak środek cienia zawsze pozostawał białym. I te właśnie prążki stanowiły łączny wynik działania dwu części światła, przechodzących po każdej stronie skrawka



Rys. 74.

karty; dostawały się one wgłąb cienia dzięki zagięciu lub raczej dzięki dyfrakcji światła. Albowiem, kiedy umieszczono w kilku calach od karty mały ekran tak, aby się na jego brzegu zarysowywała granica cienia, to wszystkie prążki, które się przedtem obserwowano wewnątrz cienia na ścianie, znikały niezwłocznie, chociaż światłu zagiętemu na drugiej stronie dozwolano biec w dawnym kierunku i chociaż to światło musiałoby podlegać wszelkim modyfikacjom, któreby mogła wywołać bliskość drugiego brzegu skrawka karty. Kiedy ekran, ustawiony na drodze, był bardziej oddalony od wąskiej karty, to, aby usunąć linie równoległe, koniecznem było wstawić go dalej wgłąb cienia, albowiem światło, ugięte na brzegu przedmiotu, w drodze swej ku prążkom zaszło tu już było dalej wewnątrz cienia. I to, że jedna z dwu części, wzięta oddzielnie, nie była w stanie wytworzyć prążków, nie pochodziło z braku dostatecznego natężenia światła; albowiem, kiedy obydwie części przechodziły bez przeszkody, to linie pojawiały się nawet wówczas, kiedy natężenie było zredukowane do jednej dziesiątej lub jednej dwudziestej wartości pierwotnej.

Spostrzeżenia nad skutkami dyfrakcji i interferencji, być może, będą miały z czasem zastosowanie do celów praktycznych, ostrzegając nas w naszych wnioskach, dotyczących wyglądu małych ciał, widzianych przez mikroskop. Cień włókna, umieszczonego w pęku promieni światła, przepuszczonych przez mały otwór, niezależnie od przezroczystości lub nieprzezroczystości włókna, zawsze jest co najmniej mniej ciemny po środku swej szerokości, niż w częściach, które się znajdują na jednym i drugim brzegu. Podobne zjawisko może również do pewnego stopnia mieć miejsce w stosunku do obrazu na siatkówce i wzbudzić w nas wrażenie przezroczystości, która nie ma realnej egzystencji; kiedy zaś mała część światła rzeczywiście jest przepuszczona przez substancję, to może ona znowu być zniszczona wskutek swej interferencji ze światłem ugiętym, co wytworzy pozorną nieprzezroczystość częściową, zamiast jednostajnej wółprzezroczystości. Tak centralna plama ciemna i plama jasna, otoczona ciemniejszym krążkiem, mogą być odpowiednio wytworzone w obrazach ciała wółprzezroczystego i nieprzezroczystego i mogą wzbudzić w nas ideę o komplikacji struktury, która nie istnieje¹⁾.

¹⁾ W nowszych czasach dopiero Abbe wykazał tak teoretycznie, jak i doświadczalnie, olbrzymią rolę, jaką grają zjawiska dyfrakcji przy rozpoznawaniu mikroskopowem drobnych przedmiotów.

Rozdział VII.

AUGUSTYN FRESNEL.

(1788 — 1827).

AUGUSTYN Jan Fresnel urodził się w roku 1788 w Broglie, w departamencie Eure. Był chłopcem słabowitym, co opóźniało postępy w naukach. Jednak już w 16-tym roku życia wstąpił do szkoły aplikacyjnej. Ukończywszy tę ostatnią po trzech latach studjów, został mianowany w roku 1812 kierownikiem prac przy budowie drogi bitej w jednym z departamentów południowych. W zupełnem odosobnieniu spędził tu Fresnel lat kilka. Działalność praktyczna nie pociągała go. „Ten rodzaj życia, choć trochę uciążliwy — pisze on kilka lat później do Arago — byłby dla mnie dość odpowiedni, gdybym się męczył tylko fizycznie i gdyby nie dręczył umysłu mego niepokój dozorowania i konieczność karcenia i okazywania swego gniewu”. Innym razem pisze Fresnel „Znajduję, że niema nic równie trudnego, jak mieć ludzi pod swem kierownictwem, i przyznaję, że nie znam się na tem wcale”. Godziny wolne wypełniał sobie Fresnel z początku rozmyślaniami o charakterze filozoficzno-religijnym; potem zwrócił się ku hydraulicce i chemji technicznej, nawiązując zarazem stosunki listowne z niektórymi członkami Akademji, jak Darcet, Thenard, Gay-Lussac. Prawdopodobnie około 1814 zajęło Fresnel'a zagadnienie materjalności ciepła i światła. Jego przygotowanie w zakresie fizyki było niedostateczne; wykładał ją w Szkole Politechnicznej niejaki Hassenfratz, były członek komuny, uczony małej wartości. Obszernych i gruntownych podręczników fizyki nie posiadała ówczesna francuska literatura naukowa. Odcięty w małym miasteczku od źródeł oryginalnych, był Fresnel narażony na odnajdywanie rzeczy już znanych. Podczas studniowego panowania Napoleona w r. 1815 okoliczności ułożyły się dla Fresnel'a o tyle pomyślnie, że mógł był wyjechać na kilka dni do Paryża. Tu widział się z Arago. Rady

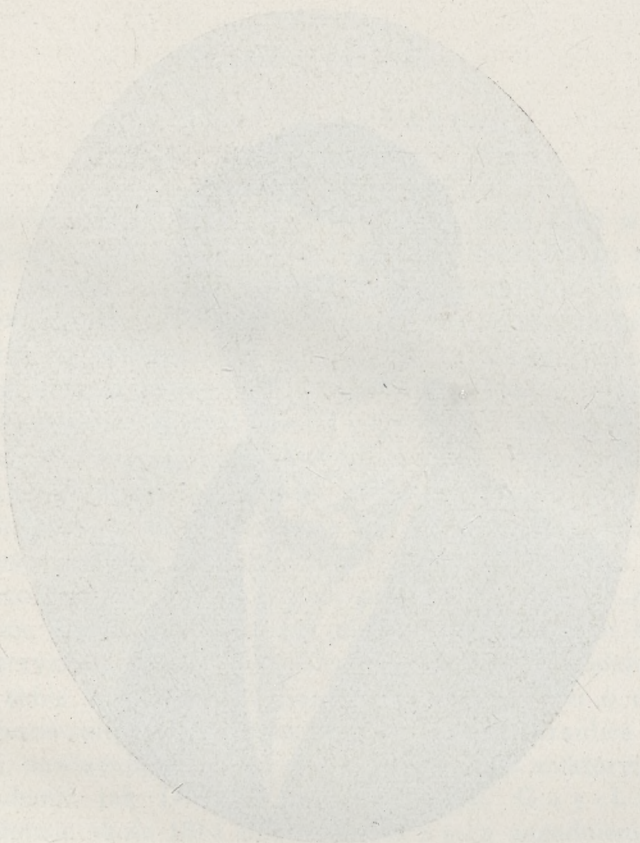
Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



AUGUSTYN FRESNEL

Wyd. „*Mathesis Polska*”.

THE UNIVERSITY OF CHICAGO



THE UNIVERSITY OF CHICAGO

i wskazówki tego ostatniego narazie mało się przydały *Fresnelowi*; *Arago* zalecał studjowanie oryginalnych prac angielskich, które dla młodego badacza były niedostępne, chociażby ze względu na niezajomość tego języka. Jednak wyrazy zachęty ze strony tak wybitnego człowieka niewątpliwie stanowiły nowy bodziec dla przyszłego uczonego.

Z Paryża udaje się *Fresnel* na czas krótki do matki, która mieszkała na wsi w Mathieu pod Caen. W tym zakątku w ciągu kilku tygodni powstają dwie pierwsze rozprawy o dyfrakcji, przesłane Akademji Paryskiej. Już te pierwsze prace uderzają ścisłością rozumowania i głębokością myśli; z niepospolitym talentem eksperymentatorskim łączy *Fresnel* dar dostrzegania najdrobniejszych szczegółów zjawisk. Zajmuje *Fresnela* kwestja cieniów. Rzecz nie była nowa; już *Grimaldi* w wieku XVI poczynił w tej dziedzinie pierwsze odkrycia; dostrzegł on, że światło, przechodząc koło ekranów, nie biegnie po linii prostej, podług wymagań optyki geometrycznej, lecz ugina się, wskutek czego na brzegach cieniów powstają prążki ciemne i jasne. Najbardziej uderzające były spostrzeżenia *Grimaldi*'ego co do prążków jasnych, które tworzą się wewnątrz cienia wąskich ekranów, jak włos, igła i t. p. Uginaniu się światła poświęcił był i *Newton* księgę III swej „Optyki”. Rozpatrzył on tylko prążki dyfrakcyjne zewnętrzne, chociaż doświadczenia *Grimaldi*'ego były mu znane. A jednak *Newton* rozumiał dobrze doniosłą rolę, jaką miałyby dla teorii falowej zachodzenie światła wgłąb cienia geometrycznego (ob. ostatnie stronicie „Optyki”). Brak w dziele *Newtona* jakichkolwiek danych o prążkach jasnych w obrębie cieniów należy, zapewne, przypisać temu, że trzecia i zarazem ostatnia księga „Optyki” dla braku czasu nie została przezeń wykończona całkowicie.

W każdym razie *Fresnel* pierwszy zajął się systematycznym i ścisłym badaniem prążków dyfrakcji tak wewnętrznych, jak i zewnętrznych, i dowiódł, że jedynie teoria falowa światła prowadzi do zrozumienia tych zjawisk. Temu zagadnieniu poświęcił *Fresnel* początkowy okres swej działalności naukowej.

W dwu pierwszych rozprawach, napisanych na wsi, wykrywa *Fresnel* zasadę interferencji, nie wiedząc bynajmniej o tem, że ta wcześniej już została wypowiedziana przez *Younga*. Stosując tę zasadę do wielu zjawisk, np. do wyjaśnienia barw cienkich warstewek, dochodzi *Fresnel* do tych samych, co i *Young*, wyników. Nową natomiast była metoda obserwacji. Zamiast obserwować prążki

na papierze, badał F r e s n e l ich rozmieszczenie zapomocą lupy, co powiększało wielokrotnie dokładność pomiarów. Jego talent eksperymentatorski ukazuje się w całej pełni, gdy, nie mając żadnych narzędzi specjalnych, oprócz nitki i kawałka kartonu, mierzy odstępy pomiędzy prążkami z dokładnością do setnych części milimetra; podstawki do swych oryginalnych przyrządów sporządza F r e s n e l przy pomocy ślusarza wiejskiego.

Do oceny rozpraw F r e s n e l'a, złożonych Akademji, zostali powołani P o i n s o t i A r a g o. Ten ostatni nawiązuje korespondencję z młodym badaczem, wskazuje mu, że oryginalność jego rozpraw redukuje się do nowej metody obserwacji i do wykrycia krzywolinowego biegu promieni, tworzących prążki jasne; zachęca go zarazem do nowych doświadczeń. Dzięki staraniom A r a g o udzielił F r e s n e l'owi urlopu kilkumiesięcznego dla powtórzenia doświadczeń w Paryżu. Jednak jeszcze w tym samym roku zajmuje F r e s n e l uciążliwe stanowisko naczelnika warsztatów w Rennes. Dopiero od roku 1818 zarząd dróg i mostów przenosi uczonego inżyniera na stanowisko, które mu pozwala stale przebywać w Paryżu. W tym samym czasie ogłasza Akademia Paryska konkurs na rozprawę o uginaniu się światła. F r e s n e l staje do konkursu za namową A m p è r e'a i A r a g o. Jemu przyznano nagrodę. Rozprawa konkursowa F r e s n e l'a składa się z dwu części. W części pierwszej ujmuje autor w jedną całość swe dotychczasowe badania nad uginaniem się światła; w części drugiej daje nową teorię zjawiska, opartą na zespoleniu zasady H u y g e n s'a z zasadą interferencji. Rozwijając swą hipotezę, okazał autor, że był również przenikliwym matematykiem, jak doskonałym eksperymentatorem. Uwieńczenie dzieła stanowiły szeregi pomiarów, klasycznych pod względem ścisłości, wykazujących zdumiewającą zgodność pomiędzy danymi obliczenia i danymi obserwacji.

Sędziami konkursowymi byli: L a p l a c e, B i o t, P o i s s o n, A r a g o i G a y - L u s s a c; trzech pierwsi — zapaleni zwolennicy systematu N e w t o n'owskiego, czwarty — stronnik teorii falowej; piąty, G a y - L u s s a c, nie żywił uprzedzeń w żadnym kierunku, gdyż ze względu na charakter swej działalności naukowej mało był obznajmiony z kwestją poruszaną. F r e s n e l'owi przyznano nagrodę jednogłośnie; jego talent przewyciężył wszelkie uprzedzenia. Być może, iż wpłynęła na to i pewna okoliczność wyjątkowa, nadająca temu konkursowi charakter niezwykle dramatyczny. P o i s s o n zauważył, iż z całek F r e s n e l'a wynika wniosek paradoksalny:

przy przejściu światła przez mały otworek powinno się obserwować w pewnej odległości od ekranu ciemność, a za małym ekranem, w obrębie cienia geometrycznego, powinna panować zupełna jasność. Zaproponowano F r e s n e l'owi sprawdzenie tych wniosków, i eksperyment potwierdził w zupełności przewidywania teoretyczne (ob. niżej tekst oryginalny F r e s n e l'a).

Rozprawa konkursowa zamyka pierwszy okres działalności F r e s n e l'a. W okresie drugim przechodzi on do badań nad światłem spolaryzowanym. Szczupłe wiadomości o polaryzacji, jakie posiadali H u y g e n s i N e w t o n (ob. str. 285 tej książki), zostały rozszerzone na początku wieku XIX przez M a l u s'a. A r a g o przypadkowo dokonał obserwacji nad zjawiskami, które się spostrzeża przy przechodzeniu światła spolaryzowanego przez płytki krystaliczne. Zajawszy się temi badaniami systematycznie, wykrył on niesłychane bogactwo faktów doświadczalnych. Odkrycia A r a g o zapewniły na czas krótki tryumf teorii emisyjnej; zwolennicy hipotezy falowej nie umieli pogodzić ze swemi zasadami tych nowych faktów. „Co się tyczy mych hipotez zasadniczych o naturze światła“, pisze Y o u n g w jednym z listów, datowanych roku 1815, „to z dniem każdym mniej jestem skłonny zaprzętać niemi myśl moją w miarę, jak dochodzi do mej wiadomości większa liczba faktów w rodzaju tych, które odkrył p. M a l u s; albowiem, choć te hipotezy nie są tego rodzaju, żeby się nie dały pogodzić z faktami, to jednak z pewnością nie pomagają nam wcale do wytłumaczenia tych faktów“.

Tymczasem B i o t ¹⁾ dawał dokładne wytłumaczenie zjawisk, zakładając, że ciała świetlne mają bieguny na podobieństwo magnesów ²⁾. Prawda, że w miarę wykrywania nowych zjawisk należało przypisać cząsteczkom świetlnym mnóstwo innych własności od siebie niezależnych, a częściowo nawet — ze sobą sprzecznych. Tak więc cząsteczki świetlne miały być wielościanami, miały wirować koło osi symetrii względem linii biegunów prostopadłej, te osi symetrii przy

¹⁾ Jan Baptysta B i o t (1774 — 1862) był jednym z najenergiczniejszych rzeczników teorii emisyjnej. Pozostawił wiele prac naukowych z dziedziny fizyki, astronomji i matematyki. Do najważniejszych należą jego badania nad załamaniem światła w gazach (dokonane wspólnie z A r a g o), nad skręcaniem płaszczyzny polaryzacji i nad barwami płytek krystalicznych w świetle spolaryzowanym. Wspólnie z S a v a r't'em odkrył znane prawo, dotyczące pola magnetycznego prądu. Był autorem słynnego w swoim czasie podręcznika fizyki: „*Traité de physique expérimentale et mathématique*“.

²⁾ Nazwa światła spolaryzowanego powstała właśnie na gruncie hipotezy emisyjnej; polus — po łacinie biegun.

załamaniu podwójnem miały znowu wpadać w ruch drgający i t. d. Wszystkie te hipotezy skomplikowane nie wiązały się zupełnie z całokształtem zjawisk, obserwowanych w innych działach optyki. Ten stan rzeczy nie zadawał *Fresnel'a*, dążącego do znalezienia zasad prostych i powszechnych. Przystępując do badań nad światłem spolaryzowanym, szuka *Fresnel* przedewszystkiem łącznika pomiędzy nową dziedziną, a dawniej już zbadanem zjawiskiem interferencji. Próbuje on znaleźć interferencję promienia zwyczajnego i nadzwyczajnego, powstających przy podwójnem załamaniu. *Arago*, gorliwy protektor *Fresnel'a* a zarazem jego szczerzy przyjaciel i powiernik myśli, dowiedziawszy się o niepowodzeniu, doradza mu wykonanie doświadczenia bardziej przejrzystego: światło spolaryzowane ma być użyte w klasycznym doświadczeniu *Young'a* ze szparkami. Doświadczenie takie, wykonane wspólnie przez obu przyjaciół, dało niezmiernie ważny wynik dla dalszego rozwoju teorii światła. Okazało się, że prążki interferencyjne powstają sposobem zwykłym, o ile płaszczyzny polaryzacji obydwu promieni są względem siebie równoległe; przy ich skrzyżowaniu pod kątem prostym prążki interferencyjne znikają (ob. str. — tej książki). Wynik staje się zrozumiałym, jeżeli przypuścić, że drgania świetlne są prostopadłe względem promienia. Nie mógł się *Fresnel* zrazu na taki wniosek zdecydować, ze względu na trudność sprowadzenia tych pojęć do zasad mechaniki. Jednak już trzy lata później, w roku 1822, zajmując się badaniem barw płytek krystalicznych w świetle spolaryzowanym, wypowiada *Fresnel* zupełnie stanowczo zdanie swe o poprzecznym charakterze drgań świetlnych; widział się on poniekąd zmuszonym przez same fakty eksperymentalne do przyjęcia tego przypuszczenia. Rzecz interesująca, że *Arago* nie poszedł w tym kierunku za swym przyjacielem: do końca życia uważał hipotezę drgań poprzecznych za niedopuszczalną.

Na hipotezie drgań poprzecznych oparł *Fresnel* swe badania nad odbiciem światła spolaryzowanego od metali i od ciał przezroczystych, jak również — badania nad zjawiskami, które się obserwuje przy całkowitem odbiciu wewnętrznym. Ta strona jego działalności naukowej, jak również klasyczne badania nad załamaniem podwójnem w kryształach dwuosiowych, wychodzi poza ramy książki niniejszej. Z tych badań każde, wzięte z osobna, zapewnia autorowi w dziejach optyki imię wielkie, niezapomniane. Sprawy najzawilsze, chaos faktów umiał *Fresnel* sprowadzić do prostych praw ogólnych. Jego genialna intuicja zwyciężała na każdym polu.

Zdumiewająca była pracowitość i wytrwałość F r e s n e l'a. Jego spuścizna naukowa obejmuje trzy wielkie tomy, po kilkaset stron każdy. A jednak F r e s n e l nigdy nie mógł całkowicie poświęcać czasu swego nauce. Kosztowne doświadczenia wymagały znacznych środków materialnych. Zdobywał je F r e s n e l zawodową pracą inżynierską; od czasu do czasu zmuszony był jeszcze szukać zarobków ubocznych. Tak pomiędzy rokiem 1821 — 1824 zajmował uciążliwe, źle płatne stanowisko tymczasowego egzaminatora uczniów Szkoły Politechnicznej. W tym samym okresie czasu należał F r e s n e l też i do komisji, wyznaczonej dla udoskonalenia latarni morskich. Kilka pięknych wynalazków F r e s n e l'a wywołało przewrót zupełny w tej dziedzinie techniki i oddało wielkie usługi tak Francji, jak i ludzkości całej. Niewątpliwie jednak strata, którą poniosło społeczeństwo przez oderwanie genialnej jednostki od badań w dziedzinie nauki czystej, większa była od tej korzyści. Wykrycie praw ogólnych, odsłonięcie nowych tajemników natury donioślejszem byłoby z pewnością od udoskonalenia soczewek projekcyjnych lub wprowadzenia knotów nowego systemu.

Około roku 1824 siły F r e s n e l'a zaczęły się wyczerpywać. Przejęty całkowicie poczuciem obowiązku, nie wahał się w wyborze pomiędzy sławą osobistą a zobowiązaniami względem społeczeństwa. Wszystkie chwile wolne od cierpień poświęcał F r e s n e l sprawie latarni morskich. Zażądał zastępcy dopiero na kilka miesięcy przed śmiercią. Umarł w lipcu 1827 r. w trzydziestym dziewiątym roku życia.

Rozprawa o dyfrakcji światła,

uwieńczona przez Akademię Nauk ¹⁾.

Natura simplex et fecunda.

W S T Ę P

1. Zanim zajmę się specjalnie licznymi i różnorodnymi zjawiskami, objętymi nazwą wspólną d y f r a k c j i, powinienem, sędzę, przedstawić kilka rozważań ogólnych o dwu systematach, które dotąd w kwestji natury światła dzieliły uczonych na dwa obozy. N e

¹⁾ Tłumaczono podług tekstu w „Oeuvres complètes d'Augustin Fresnel, publiées par MM. Henri de Senarmont, Emile Verdet et Léonor Fresnel". Paryż, 1886, t. I-szy, str. 247. Przy układaniu powyżej umieszczonej biografji korzystaliśmy z artykułu E. Verdet'a, stanowiącego wstęp do tego wydawnictwa.

w t o n uczynił przypuszczenie, że cząsteczki świetlne, wyrzucane przez ciała, które nas oświetlają, dochodzą wprost do oczu naszych, gdzie uderzeniem swem wywołują wrażenia wzrokowe. D e s c a r t e s, H o o k e, H u y g e n s, E u l e r myśleli, że światło wynika z drgań fluidu powszechnego, niezmiernie subtelnego, wprowadzającego w ruch przez szybkie drgania cząsteczek ciała świecącego, podobnie, jak powietrze jest wstrząsane przez drgania ciał dźwięcznych, tak,— że w systemacie tym dochodzą do naszego organu wzroku nie te cząsteczki fluidu, które są w zetknięciu z ciałem świecącym, lecz tylko ruch, który im był nadany.

Hipoteza pierwsza ma tę przewagę, że prowadzi do konsekwencji bardziej oczywistych, gdyż analiza mechaniczna daje się tu łatwiej zastosować; druga, przeciwnie, przedstawia pod tym względem wielkie trudności. Lecz w wyborze systematu należy mieć wzgląd tylko na prostotę hipotez; prostota rachunków nie może zaważyć na szali prawdopodobieństwa. Natura nie kłopotowała się o trudności analityczne; unikała ona tylko komplikacji środków. Zdaje się, że postawiła ona sobie za cel uczynić wiele środkami małemi; jest to zasada, popierana wciąż nowemi dowodami w miarę doskonalenia się nauk fizycznych. Zwłaszcza astronomja, chluba umysłu ludzkiego, daje uderzające tego potwierdzenia: wszystkie prawa K e p l e r'a zostały sprowadzone przez genjusz N e w t o n'a do jednego prawa grawitacji, które posłużyło potem do wytłumaczenia, a nawet do wykrycia najbardziej skomplikowanych i najmniej widocznych perturbacji w ruchach planet.

2. Jeżeli błędzono czasem, pragnąc uprościć elementy jakiejś nauki, pochodziło to stąd, że budowano systematy, zanim zebrano dostatecznie wielką liczbę faktów. Dana hipoteza, nader prosta, kiedy rozważamy jedną tylko klasę zjawisk, wymaga wielu innych hipotez, kiedy chcemy wyjść z ciasnego koła, w którym zamknęliśmy się z początku. Jeżeli natura postawiła sobie za cel osiągnąć m a x i m u m skutku zapomocą m i n i m u m przyczyn, to musiała ona rozwiązać to wielkie zagadnienie w całokształcie swych praw.

Niewątpliwie, jest rzeczą bardzo trudną odkryć podstawę tej zadziwiającej ekonomji, t. j. — najprostsze przyczyny zjawisk, rozpatrywanych z tak rozległego punktu widzenia. Lecz, jeżeli ta zasada ogólna filozofji nauk fizycznych nie prowadzi bezpośrednio do poznania prawdy, nie mniej może ona kierować wysiłkami umysłu ludzkiego, oddalając go od systematów, które sprowadzają zjawiska do zbyt wielkiej liczby przyczyn różnych, skłaniając natomiast

do przyznania pierwszeństwa tym, które, opierając się na najmniejszej liczbie hipotez, są najbardziej płodne w następstwa.

3. Pod tym względem systemat, podług którego światło polega na drganiach fluidu powszechnego, ma dużą przewagę nad systemem emisyjnym. Pozwala on pojąć, jakim sposobem światło może podlegać tylu różnym modyfikacjom. Rozumiem przez to nie te modyfikacje, których ono doznaje momentalnie w ciałach, przez które przebiega; te modyfikacje można sprowadzić do natury tych środowisk; ja jednak chcę mówić o tych zmianach trwałych, które światło unosi ze sobą, a które nadają mu nowy charakter. Łatwo zrozumieć, że fluid, zbiorowisko nieskończonej liczby molekuł ruchliwych, podlegających wzajemnej zależności, zdolny jest do wielkiej liczby modyfikacji różnych dzięki ruchom względnym, które są nadawane cząsteczkom. Drgania powietrzne i różnaitość wrażeń, które one wywołują w organie słuchu, stanowią uderzający tego przykład.

W systemacie emisyjnym — przeciwnie; ponieważ tam bieg każdej cząsteczki świetlnej jest niezależny od biegu innych cząsteczek, więc i liczba modyfikacji różnych, którym te cząsteczki mogą podlegać, wydaje się nader ograniczona. Do ruchu postępowego można dodać ruch obrotowy, oto i wszystko. Co się tyczy ruchów drgających, ich istnienie jest wyobrażalne tylko w środowiskach, któreby je podtrzymywały niejednakowem działaniem swych części na różne strony cząsteczek świecących; strony te musiałyby przypuszczalnie posiadać własności różne. Jak tylko ustaje to działanie, drgania też muszą ustać lub zamieniać się na ruchy obrotowe. Tak więc ruch obrotowy i różnorodność ścian tej samej cząsteczki świecącej są jedynymi środkami mechanicznymi teorii emisyjnej w przedstawieniu wszelkich trwałych modyfikacji światła. Te środki wydadzą się nader niedostateczne, jeżeli zwrócić uwagę na mnogość zjawisk, których dostarcza optyka. Przekonamy się o tem lepiej, czytając „Podręcznik fizyki doświadczalnej i matematycznej” p. B i o t'a, w którym są rozwinięte nader szczegółowo i jasno główne konsekwencje systemu N e w t o n'a. Zobaczymy tam, iż, aby zdać sprawę ze zjawisk, należy nagromadzić na każdej cząsteczce świecącej wielką liczbę modyfikacji różnych, które często trudno ze sobą pogodzić.

4. Podług systemu falowego nieskończona różnaitość promieni różnych barw, z których składa się światło białe, pochodzi poprostu z różnicy w długości fal świetlnych, podobnie, jak różnaitość tonów muzycznych pochodzi z różnicy w długości fal głosowych. W teorii N e w t o n'owskiej nie można przypisywać tej różnaitości barw lub wra-

zeń wywołanych w organie wzroku różnicom w masie lub prędkości początkowej cząsteczek świetlnych, gdyż wynikałoby stąd, że rozszczepienie powinno być zawsze proporcjonalne do załamania, doświadczenie zaś dowodzi rzeczy przeciwnej. Należy tedy k o n i e c z n i e przypuścić, że cząsteczki promieni o barwie różnej nie są tej samej natury. I oto mamy tyleż cząsteczek świetlnych różnorodnych, ile jest w widmie słonecznym barw, odcieni różnych.

5. Wy tłumaczywszy odbicie i załamanie działaniem sił odpychających i przyciągających, mających siedlisko swe na powierzchni ciała, N e w t o n, aby pojąć zjawisko pierścieni barwnych, stworzył wyobrażenie o przystępach łatwego odbijania i łatwego przepuszczenia, powracających perjodycznie w odstępach równych. Naturalnem było przypuszczenie, że te odstępki, jak i prędkość światła, są zawsze te same w tych samych środowiskach; a zatem, — że pod kątem padania bardziej ukośnemi, średnica pierścieni musi zmniejszać się, gdyż droga przebywana powiększa się. Doświadczenie uczy przeciwnie, iż średnica pierścieni powiększa się wraz z nachyleniem promieni padających, i N e w t o n zmuszony był wywnioskować stąd, że przystępy powiększają przy tem długość swą i to w stosunku większym od dróg przebieganych. Powinien był on również oczekiwać, że znajdzie przystępy dłuższemi w środowiskach, które światło przebiega z większą prędkością, i które podług niego są ciałami najgęstszemi, gdyż naturalnem było przypuścić, że okresy przystępów pozostają izochroniczne w różnych środowiskach. Doświadczenie dowiodło mu rzeczy przeciwnej: znalazł on, na przykład, że grubości warstewek powietrza i wody, które odbijają tę samą barwę w promieniach prostopadłych, ściśle tak się mają do siebie, jak wstawy kątów padania i załamania przy przejściu światła z powietrza do wody, co właśnie jest jednym z najbardziej uderzających potwierdzeń teorii falowej.

Tak więc systemat emisyjny tak mało czyni zadość tłumaczeniu zjawisk, że każde nowe zjawisko wymaga nowej hipotezy.

6. Jeżeli hipoteza przystępów jest już nieprawdopodobna wskutek swej skomplikowanej konstrukcji, wydaje się ona jeszcze daleko bardziej nieprawdopodobną, kiedy idziemy śladem wniosków z niej płynących.

Tu wykazuje F r e s n e l trudności, które napotyka się w teorii przystępów, jeżeli, przyjąwszy ją, chceć zdać sprawę z częściowego odbicia światła od powierzchni ciał przezroczystych, a nawet, — kiedy ją stosować do zupełnego wyjaśnienia zjawiska pierścieni barwnych, gwoili którego została właśnie stworzona. W zakończeniu wstępu krytycznego czytamy:

10. Mnogość hipotez i ich skomplikowany charakter nie są jedynym brakiem systematu emisyjnego. Pokażę w dalszym ciągu Rozprawy tej, że, nawet przyjmując wszystkie te hipotezy, które wyliczyłem, nie doszlibyśmy do kompletnego wytłumaczenia zjawisk, i że jedynie teoria falowa może zdać sprawę z tych wszystkich zjawisk, jakie okazuje uginanie się światła.

Dyfrakcja światła.

ROZDZIAŁ PIERWSZY.

Zdaje się, że w systemacie emisyjnym nie powinno być nic prostszego od teorii cieniów rzucanych przez ciała, zwłaszcza gdy przedmiot oświetlający sprowadza się do punktu świecącego, a jednak — niema nic bardziej skomplikowanego. Przypuszczając, że powierzchnia ciał posiada własność odpychania, zdolną do zmiany kierunku promieni świetlnych, które przechodzą bardzo blisko niej, należy oczekiwać, że się będzie tylko widziało, jak się cienie rozchodzą i jak się ku swym brzegom cokolwiek zlewają z częścią oświetloną. Tymczasem cienie są okolone trzema prążkami barwnymi, bardzo wyraźnymi, kiedy się posługuje światłem białym, i jeszcze daleko większą liczbą prążków świetlnych ciemnych, gdy światło, którego się używa, jest niemal jednorodne. Nazwiemy te prążki z e w n ę t r z n e m i i nadamy nazwę p r ą ż k ó w w e w n ę t r z n y c h tym, które się spostrzega pośrodku cieniów wąskich.

Jeżeli przyjmiemy teorię N e w t o n'owską, pierwszą ideą, która się nasunie, będzie to, że prążki zewnętrzne są wytworzone przez siłę kolejno przyciągającą i odpychającą, która bierze swój początek na powierzchni ciała. Pójdę z początku śladem wniosków z tej hipotezy i pokażę, że nie można jej pogodzić z doświadczeniem; uprzednio jednak muszę zapoznać ze sposobem obserwacji, którego używałem.

12. Wiadomo, że działanie lupy, umieszczonej przed okiem, polega na tem, że ona wiernie rysuje na siatkówce przedmiot lub obraz, który się znajduje w jej ognisku; przynajmniej — ilekroć wszystkie promienie, z których się składa obraz, padają na powierzchnię lupy. Można więc, zamiast otrzymywać prążki na białym kartonie lub na szkle matowem, obserwować je bezpośrednio zapomocą lupy; zobaczyć się je takimi, jakimi są w jej ognisku. Wystarczy skierować ją ku punktowi świecącemu, umieszczając ją pomiędzy swem okiem a ciałem nieprzezroczystem tak, aby punkt spotkania promieni zała-

manych padał na środek źrenicy; poznaje się to po całkowitem oświeceniu powierzchni lupy. Ten sposób, który ma przewagę nad dwoma innymi pod tym względem, że pozwala dogodnie badać zjawiska dyfrakcji, nawet w świetle nader osłabionem, ma jeszcze przewagę i pod tym względem, że daje możność śledzenia prążków zewnętrznych prawie aż do miejsca ich powstawania. Kiedy mianowicie obserwowałem te prążki bardzo blisko ich początku, lecz tak, aby móc jeszcze odróżnić pasmo ciemne 5-go rzędu, to odstęp, który je dzielił od brzegu cienia, porównywany z podziałkami mikrometru, wydawał mi się mniejszy, niż półtora setnej części milimetra; i widziałem, że trzy pierwsze prążki były zawarte w przestrzeni, która nie przewyższała setnej części milimetra. Używałem przy tem soczewki o odległości ogniskowej dwumilimetrowej i — światła mniej więcej jednorodnego; używając soczewki bardziej wypukłej, zmniejszylibyśmy przestrzeń tę jeszcze bardziej. Tak więc można uważać, że, kiedy się posuwa dokładność tylko do setnych części milimetra, to pasma ciemne i błyszczące wychodzą jakby z samego brzegu ciała nieprzezroczystego; ta dokładność jest dostateczna; nie można jej nawet przewyższyc, gdy pasma, jak to bywa zazwyczaj, są dość szerokie.

Po ustaleniu dalszych jeszcze szczegółów zjawiska, znajduje F r e s n e l, że obserwacje nie dają się pogodzić z teorią emisyjną. Najbardziej uderzającym jest fakt, że ciemne i jasne prążki rozchodzą się od brzegów ekranu po hiperbolach, tymczasem molekuly świetlne, odchylane przez siły przyciągające lub odpychające, musiałyby w każdym razie biec po liniach prostych.

...Zapomocą zasady i n t e r f e r e n c j i można, przeciwnie, nie tylko pojąć zmiany szerokości, których doznają prążki zewnętrzne, kiedy się zbliża lub oddala ekran od punktu świecącego, lecz również — bieg krzywoliniowy ich pasm ciemnych i błyszczących. Prawo interferencji lub wpływu wzajemnego promieni świetlnych jest konsekwencją bezpośrednią systematu falowego; zresztą jest ono dowiedzione tyloma doświadczeniami różnemi, iż jest obecnie jedną z najbardziej bezsprzecznych zasad optyki.

17. G r i m a l d i pierwszy poznał działanie, które wywierają na siebie promienie światła. W ostatnich czasach słynny doktor Tomasz Y o u n g dowiódł zapomocą doświadczenia prostego i pomysłowego, że prążki wewnętrzne wynikają ze spotkania promieni ugiętych z każdej strony ciała nieprzezroczystego; dowiódł on tego mianowicie, przejmując zapomocą ekranu jedną z wiązek światła ¹⁾. Doprowa-

¹⁾ Ob. rozprawę Y o u n g a na str. 293 niniejszej książki.

dza to zawsze prążki wewnętrzne do zaniku zupełnego, niezależnie od tego, jaką będzie forma, masa i natura ekranu i — czy się zatrzymuje wiązkę świetlną przed lub też po jej pograżeniu w cień.

18. Wytwarza się prążki żywsze o zarysach ostrzejszych, robiąc w kartonie lub w cienkiej blasze dwie szpary równoległe bardzo wąskie i dostatecznie zbliżone i umieszczając ten ekran tak przeбитý przed punktem świecącym; wówczas, jeżeli się obserwuje cień jego zapomocą lupy, umieszczonej pomiędzy ciałem nieprzezroczystym a okiem, widzi się dużą ilość prążków barwnych bardzo wyraźnych, kiedy światło dochodzi dwoma otworkami; te prążki znikają jednak, skoro tylko światło jednej ze szpar zostanie zatrzymane.

Ten sam wynik otrzymał *F r e s n e l*, krzyżując wiązki świetlne, odbite od dwu zwierciadeł¹⁾. O tem doświadczeniu pisze on między innemi:

Zauważę mimochodem, że tylko teoria interferencji mogła nasunąć myśl tego doświadczenia, i że doświadczenie takie wymagało środków ostrożności nadto subtelných i zbyt długich prób·poomacku czynionych, aby przypadek mógł na nie naprowadzić.

Przy dokładnych pomiarach okazało się jednak, że i teoria interferencyjna bezpośrednio stosowana, nie jest w stanie ująć ściśle zjawisk dyfrakcji. Mianowicie prążki dyfrakcji zewnętrzne nie dają się wytłumaczyć interferencją promieni idących bezpośrednio z promieniami ugiętymi na brzegu ciała, jak to przypuszczał *Y o u n g*. Odchylenia pozycyí obserwowanych od pozycyí obliczonych na podstawie tego założenia są małe, ale, bądźco bądź, dają się ściśle zmierzyć. Wówczas *F r e s n e l* wraca jeszcze raz na chwilę do hipotezy emisyjnej, lecz odrzuca ją ostatecznie, przekonawszy się, że natura ekranu nie ma najmniejszego wpływu na charakter prążków, co musiałoby mieć miejsce, gdyby powierzchnia ciała była siedliskiem sił, działających na światło. Tem kończy autor rozdział pierwszy rozprawy.

ROZDZIAŁ DRUGI.

Dowiodłszy w części pierwszej Rozprawy niniejszej, że systemat emisyjny, a nawet zasada interferencji, jeżeli się je stosuje tylko do promieni idących wprost i do promieni odbitych lub ugiętych na samym brzegu ekranu, nie wystarczają do wytłumaczenia zjawisk dyfrakcji, pokażę teraz, że można dać wytłu-

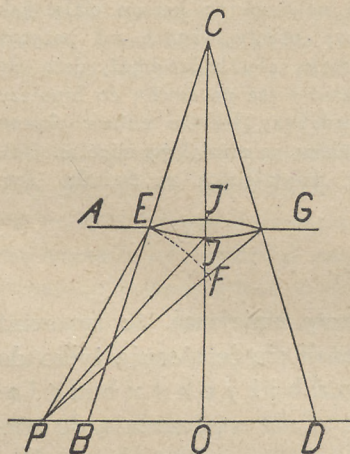
¹⁾ W tem słynnem doświadczeniu ustawiał *F r e s n e l* obok siebie dwa zwierciadła pod kątem niemal $= 180^\circ$; umieszczone z boku źródło światła dawało obraz w każdym ze zwierciadeł. Promienie, wychodzące z każdego z tych punktów, spotykały się ze sobą i interferowały. (Ob. np. *Natanson i Zakrzewski. Nauka fizyki*, t. III, str. 306).

maczenie zadawałające i teorię ogólną zjawisk w systemacie falowym, nie uciekając się do żadnej innej hipotezy pomocniczej, a opierając się tylko na zasadzie Huygensa i zasadzie interferencji, które, jedna i druga, są konsekwencjami hipotezy zasadniczej.

W swej nowej teorii uwzględnia Fresnel wzajemne oddziaływanie wszystkich promieni, wychodzących z różnych części powierzchni falowej. Przykład podany poniżej w artykule 48 charakteryzuje metodę rozumowania, które w tym przypadku odznacza się raczej poglądowym charakterem, niż ścisłością. Wyższy stopień ścisłości osiąga Fresnel, wprowadzając metodę stref powierzchni falowej. Odsyłamy w tym względzie czytelnika do „Optyki” Drudego (str. 154 i następne w wydaniu z roku 1906) lub do podręcznika profesorów Natansona i Zakrzewskiego („Nauka Fizyki, t. III, str. 308 i nast.), gdzie to zagadnienie jest przedstawione w sposób popularny. Metoda Fresnela daje b. dobrą zgodność z obserwacjami, nie wytrzymuje jednak ścisłej krytyki naukowej (Drude, l. c.). Jednak poprawki późniejszych teoretyków nie zmniejszają wartości genialnego dzieła Fresnel’a, które, jeżeli się tak można wyrazić, uległo tylko retuszowi.

48. Rozpatrzymy przypadek, gdy prążki są wytwarzane przez ciało wąskie, przechodzą do przypadku, gdy je wytwarza mały otwór.

Niech EG (rys. 75) oznacza otwór¹⁾, przez który przepuszcza się światło. Przypuszczam z początku, że jest on dość wąski, aby prążki



Rys. 75.

ciemne pierwszego rzędu znajdowały się zewnątrz cienia geometrycznego ekranu i były dostatecznie oddalone od brzegów B i D . Niech P będzie punktem najciemniejszym jednego z tych pasm; łatwo widzieć, że musi on odpowiadać różnicy jednej długości fali pomiędzy dwoma promieniami skrajnymi EP i PG . Rzeczywiście, jeżeli sobie wyobrazimy drugi promień PI , poprowadzony w ten sposób, że jego długość jest średnią pomiędzy długością tamtych dwu, to, wskutek ich wyraźnie ukośnego kierunku względem łuku EIG , punkt I będzie niemal środkiem tego łuku. A zatem łuk ten będzie się składał z dwu innych, których elementy odpowiednie będą prawie równe i będą musiały niszczyć się wzajemnie.

dał z dwu innych, których elementy odpowiednie będą prawie równe i będą musiały niszczyć się wzajemnie.

¹⁾ Punkt G na rys. 75 powinien być przesunięty wlewo.

Łatwo widzieć zapomocą podobnych rozumowań, że punkty najciemniejsze innych prążków ciemnych odpowiadają różnicom dróg równym parzystej liczbie połówek fal pomiędzy promieniami, wychodzącymi z dwu brzegów diafragmy, a punkty najsilniej oświetlone prążków błyszczących — różnicom, wynoszącym nieparzystą liczbę połówek fal. Inaczej mówiąc, prążki powinny zajmować pozycję wręcz przeciwną do tego położenia, którebyśmy wyprowadzili ze zgodności lub niezgodności promieni skrajnych, wychodząc z hipotezy, że tylko one biorą udział w wytwarzaniu prążków; jednak — z wyjątkiem prążka środkowego, który w jednym i w drugim systemacie powinien być jasny. Doświadczenie potwierdza wnioski, wynikające z systematu, w którym rozpatruje się prążki, jako skutek spotkania drgań wszystkich punktów łuku *EG*, przeczy zatem systematowi, według którego uważałoby się je za wytwór wyłącznie promieni ugiętych i odbitych od samych brzegów diafragmy. To są właśnie pierwsze zjawiska, które pozwoliły mi poznać niedokładność tej hipotezy i doprowadziły mnie do teorii, której zasadę podstawową wyłożyłem właśnie; jest to zasada *H u y g e n s'a*, zespolona z zasadą interferencji.

Na sześćdziesięciu końcowych stronicach rozprawy rozwija *F r e s n e l* swą teorię. Dzieląc powierzchnie falową na elementy i rozpatrując wynik wzajemnego oddziaływania fal, wychodzących z każdego elementu, staje on przed dość trudnem zagadnieniem matematycznym. Trudności udaje mu się przezwyciężyć; ostatecznie sprowadza *F r e s n e l* wszystko do obliczenia pewnych całek, które dziś nazywamy jego imieniem. *F r e s n e l* bierze też na siebie zmusne obliczenie tych całek. W rezultacie opracowuje szczegółowo trzy przypadki uginania się światła: 1) prążki, wytworzone przez brzeg prostoliniowy nieograniczonego ekranu; 2) prążki, które daje układ dwu takich ekranów (szpara wąska); 3) zjawiska wewnątrz i zewnątrz cienia geometrycznego ekranu wąskiego (np. drutu).

Ręka w rękę z teorią idzie eksperyment. *F r e s n e l* sprawdza swe wywody setkami spostrzeżeń, otrzymując wszędzie zadziwiającą zgodność z danymi obliczenia. Dla przykładu podajemy tu część niewielką jednej z wielu tablic spostrzeżeń (p. tablica porównawcza na str. 310).

Ta nieporównana zgodność wyników doświadczenia z teorią była zapewne powodem, iż *S c h w e r d*, jeden z wybitnych niemieckich badaczy w dziedzinie uginania się światła, powiedział kiedyś, że teoria falowa przepowiada zjawiska dyfrakcji z taką samą ścisłością, z jaką teoria grawitacji przepowiada ruchy ciał niebieskich. Ciekawe potwierdzenie tej myśli znajdziemy w poniższej pracy *F r e s n e l'a*.

TABLICA PORÓWNAWCZA

wyników obserwacji i wyników teorii co do prążków zewnętrznych cieniów w świetle czerwonym jednorodnym, którego długość fali jest równa 0,000638 mm.

Numery spostrzeżeń	Odległości punktu świecącego od ciała nieprzezroczystego lub wartości a	Odległości ciała nieprzezroczystego od mikrometru lub wartości b	Rzędy prążków ciemnych	Odległość punktu najciemniejszego każdego prążka od brzoju cienia geometrycznego		RÓŻNICE
				Spostrzeżenie	Rachunek	
				mm.	mm.	
1	0,1000 m.	0,7985 m.	1	2,84	2,83	-1
			2	4,14	4,14	0
			3	5,14	5,13	-1
			4	5,96	5,96	0
			5	6,68	6,68	0
2	0,1985	0,637	1	1,73	1,73	0
			2	2,54	2,53	-1
			3	3,14	3,14	0
			4	3,65	3,64	-1
			5	4,06	4,08	+2

Obliczenie natężenia światła w środku cienia okrągłego ekranu i okrągłego otworu oświetlonych przez punkt promieniujący¹⁾.

Po wydaniu przez Akademię sądu o Rozprawach konkursowych na temat dyfrakcji, gdy P. P o i s s o n zwrócił mi uwagę na to, że całki określone, które wyrażają natężenie światła, łatwo mogą być obliczone dla środka cienia ekranu lub otworu okrągłego, wykonałem obliczenie dla tego ostatniego przypadku i znalazłem w niem wytłumaczenie tak żywych barw, jakie często spostrzegałem w środku wiązki promieni po jej przejściu przez mały otwór ściśle okrągły. P. P o i s s o n zakomunikował mi już był osobliwe twierdzenie, do którego doszedł w pierwszym przypadku, a mianowicie: że środek cienia ekranu okrągłego powinien być równie oświetlony, jak gdyby ekran nie istniał wcale, przynajmniej, — gdy promienie przenikają tam, mając kierunek niezbyt ukośny. Zamierzam dać tu najprostsze rozwiązanie tych dwu zagadnień, nie używając całek określonych, które służyły mi w Rozprawie poprzedniej do obliczania innych zjawisk dyfrakcji.

¹⁾ Calcul de l'intensité de la lumière au centre de l'ombre d'un écran et d'une ouverture circulaires, éclairés par un point radieux. Oeuvres compl. t. I, str. 365.

Aby ułatwić czytelnikowi zrozumienie dalszego tekstu, dajemy szczegółowe wyprowadzenie wzorów, dotyczących teorii stref, którymi posługuje się autor w swych rozważaniach. Uzasadnimy wszędzie pominiecie wielkości małych, gdyż ta strona zagadnienia nastrocza często poważne wątpliwości, — zwłaszcza czytelnikom mniej zaawansowanym w studiach matematycznych. Niech A na rys. 76 oznacza punkt świecący, a B — punkt, w którym obliczamy natężenie świetlne; $AM = a$ jest promieniem fali kulistej, wychodzącej z A ; $BQ = b$; $PM = r$, przyczem, gdy $\angle \varphi$ jest mały, PM nie różni się od QM . Wszystkie punkty fali MQN wysyłają promienie ku punktowi B . Zajmiemy się przedewszystkiem znalezieniem zależności pomiędzy różnicą dróg $BM - BQ = \Delta$ a wielkością r .

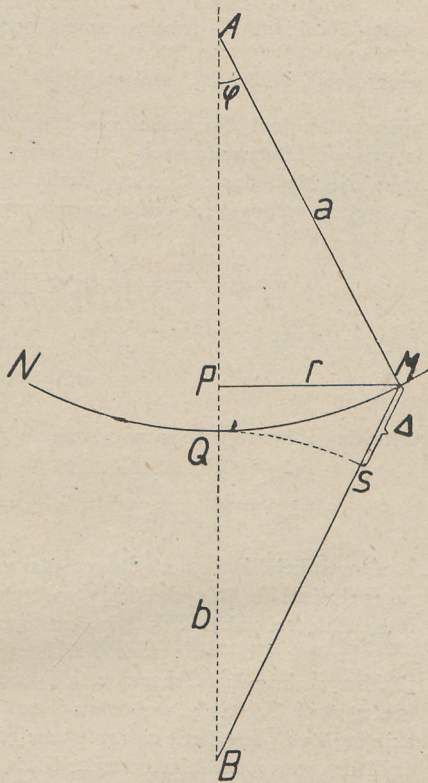
Z $\triangle AMB$ wynika:

$$\begin{aligned} BM^2 &= a^2 + (a+b)^2 - 2a(a+b)\cos\varphi = \\ &= 2a^2 + 2ab + b^2 - 2a(a+b)\cos\varphi = \\ &= 2a(a+b)(1 - \cos\varphi) + b^2. \end{aligned}$$

Stąd

$$\begin{aligned} BM^2 - b^2 &= 2a(a+b)(1 - \cos\varphi), \\ (BM+b)(BM-b) &= 2a(a+b)(1 - \cos\varphi), \end{aligned}$$

$$BM - b = \frac{2a(a+b)}{BM+b}(1 - \cos\varphi),$$



Rys. 76.

Odległości a i b równają się każda przynajmniej 1 metrowi. Będziemy rozpatrywali tylko ten przypadek, kiedy promienie boczne są nachylone pod bardzo małymi kątami tak, że różnica dróg nie przenosi w żadnym razie kilkudziesięciu fal świetlnych. (Promienie ukośne są b. słabe i mogą być pominięte). Wobec tego $BM = b + \Delta$, różni się od b o wielkość, którą można pominąć w mianowniku ostatniego wzoru. Rzeczywiście, przypuśćmy, że mamy do czynienia z podczerwoną częścią widma, i że długość fali = 0,001 mm. Wówczas, przy różnicy dróg wynoszącej 100 fal świetlnych, $\Delta = 0,1$ mm.; wielkość ta, wobec $b = 1$ m. na przykład, może być odrzucona. Ostatni wzór napiszemy zatem:

$$BM - b = \Delta = \frac{2a(a+b)}{2b}(1 - \cos\varphi)$$

Wyrażenie $1 - \cos\varphi = 2 \sin^2 \frac{\varphi}{2}$, co podstawiając we wzór poprzedni mamy:

$$\Delta = \frac{a(a+b)}{b} \cdot 2 \sin^2 \frac{\varphi}{2}; \quad \sin^2 \frac{\varphi}{2} = \frac{b \Delta}{2a(a+b)}; \quad \sin \frac{\varphi}{2} = \sqrt{\frac{1}{2} \cdot \frac{b}{a} \cdot \frac{\Delta}{a+b}}$$

Z ostatniego wyrażenia widać, że kąt φ jest tak mały, iż wstawę jego możemy zastąpić łukiem. W rzeczy samej, pod znakiem pierwiastka stosunek $\frac{b}{a}$ jest wielkością skończoną, stosunek $\frac{\Delta}{b+a} < \frac{0.1}{1000} < 10^{-4}$; wynika stąd, że pierwiastek jest bezwarunkowo mniejszy, niż 10^{-2} . W tablicach trygonometrycznych czteroznacznym znajdziemy, że dla kąta $= 1^\circ$ styczna i wstawa wyrażają się jedną i tą samą liczbą 0,0175. Na tej podstawie i w danym razie zastąpimy wstawę łukiem i napiszemy:

$$\sin \frac{\varphi}{2} = \frac{\varphi}{2} = \sqrt{\frac{b \Delta}{2a(a+b)}}; \quad \varphi = \sqrt{\frac{2b}{a(a+b)}} \cdot \Delta$$

Z Δ -ta APM:

$$\sin \varphi = \varphi = \frac{r}{a};$$

wstawiając tę wartość φ w równanie poprzednio napisane, mamy:

$$\varphi = \frac{r}{a} = \sqrt{\frac{2b}{a(a+b)}} \Delta; \quad \Delta = \frac{r^2(a+b)}{2ab}; \quad r^2 = \frac{2ab}{a+b} \cdot \Delta.$$

Konstrukcja F r e s n e l'a polega na tem, że z punktu B prowadzi się szereg promieni, z których każdy następny różni się od poprzedniego o $\frac{1}{2}\lambda$ (połowę długości fali). Tak więc na rys. 77 $M_1 S_1, M_2 S_2, M_3 S_3 = \frac{1}{2}\lambda$. (Na rysunku (str. 313) połączono S_2 i S_3 z punktami, których dotyczy, zapomocą dodatkowych kresek). Obracając tę figurę koło osi AB , otrzymujemy w przestrzeni szereg stref. Te strefy, w granicach naszego przybliżenia, możemy uważać za płaskie czyli za pierścienie zawarte pomiędzy sąsiednimi kołami. Linję, którą oznaczyliśmy na poprzednim rysunku literą r , możemy uważać za promień odpowiedniego koła. Ponieważ wielkość Δ we wzorze

$$r^2 = \frac{2ab}{a+b} \Delta,$$

wyżej wyprowadzonym, przybiera szereg wartości:

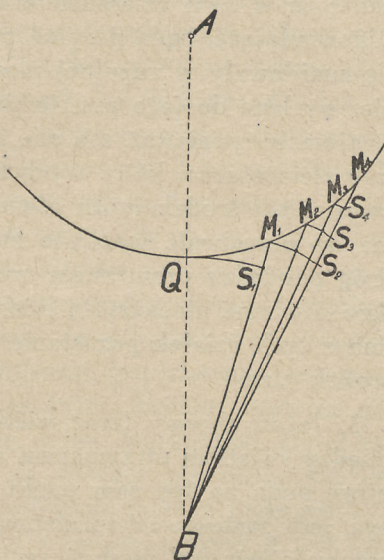
$$1 \cdot \frac{\lambda}{2}; 2 \cdot \frac{\lambda}{2}; 3 \cdot \frac{\lambda}{2} \dots n \frac{\lambda}{2},$$

przeło kolejne promienie $r_1, r_2, r_3 \dots r_n$ mają się do siebie, jak pierwiastki kolejnych liczb całkowitych. Biorąc powierzchnie kół $= \pi r_n^2$, czytelnik udowodni łatwo, że powierzchnie kolejnych stref są sobie równe (ob. str. 313 tekstu).

Zauważmy, że promienie stref są rozmiarów skończonych, i że same strefy mogą być wykreślone na papierze. Tak na przykład, zakładając, że $a = b = 5000$ mm., i że $\Delta = \frac{\lambda}{2} = 0,0003$ mm. (św. pomarańczowe), znajdziemy, że promień pierwszej strefy $= 1,22$ mm.

Podzielmy otwór szeregiem spółśrodkowych okręgów kół, nieskończenie bliskich sobie. Jeżeli przypuścimy, że ich promienie są proporcjonalne do pierwiastków kwadratowych z liczb naturalnych 1, 2, 3 i t. d., to powierzchnie kół będą podlegać postępowi 1, 2, 3, 4 i t. d., a powierzchnie pierścieni zawartych w małych odstępach, które oddzielają kolejne obwody kół, będą wszystkie sobie równe. Stosuje się to do części powierzchni fali padającej płaskiej lub kulistej, która spotyka otwór diafragmy. Podzieliliśmy więc falę padającą na nieskończoność małych pierścieni spółśrodkowych o równej powierzchni, z których każdy posyła przeto do środka rzutu tego otworu tę samą ilość promieni, mających niemal to samo natężenie, dopóki nachylenia nie są zbyt wielkie. Należy również zauważyć, że dla każdego pierścienia promienie, które on posyła do środka cienia, są wszystkie tej samej długości, przebiegają zatem drogi równe i są tam w doskonałej zgodności ze sobą. A więc systemy fal wypadkowych są proporcjonalne do powierzchni tych pierścieni i, co za tem idzie, — równego natężenia.

2. Ustaliwszy to, rozważmy przypadek szczególny, kiedy różnica dróg pomiędzy promieniem środkowym a promieniami, idącymi od brzegów ekranu, jest całkowitą wielokrotną połówki fali; przypuścimy też z początku, że ta liczba jest parzysta: łatwo widzieć, że wówczas wszystkie fale elementarne, które dochodzą do środka cienia, zniszczą się wzajemnie. Rzeczywiście, podzielmy część powierzchni fali padającej, zawartą w otworze zasłony, zapomocą kół spółśrodkowych, rozmieszczonych w taki sposób, aby promienie, pochodzące z dwu kolejnych obwodów i zbiegające się po środku cienia, różniły się o pół długości fali; podzielimy ten otwór na tyleż pierścieni, włączając w to małe kółko środkowe, ile jest połówek fali różnicy pomiędzy promieniem środkowym i promieniami krańcowymi; a ponieważ liczba tych połówek fali jest parzysta, więc i liczba działek otworu również będzie parzysta. Otóż widocznem jest, że będą one miały tę samą



Rys. 77.

powierzchnię lub, innemi słowy, że każda z nich będzie zawierać tę samą liczbę pierścieni elementarnych, o których mówiliśmy poprzednio, i że w dwu działkach kolejnych pierścienie elementarne, sobie odpowiadające, będą posyłać promienie, które po środku cienia będą się znajdowały w zupełnej niezgodności. A zatem wszystkie promienie, wysłane do tego punktu przez dwie działki sąsiednie, zniosą się wzajemnie; ponieważ zaś one są w liczbie parzystej, więc wszystkie fale elementarne, które wychodzą z fali padającej, zostaną zupełnie zniesione, i środek rzutu otworu będzie pozbawiony światła. Otrzyma on przeciwnie możliwie największą ilość światła, kiedy różnica dróg pomiędzy promieniem środkowym i promieniami skrajnymi będzie zawierać nieparzystą liczbę połówek fali, ponieważ wówczas jedna z tych działek pozostanie wolna i całością swą będzie oświetlać środek cienia.

3. Jeżeli chcemy teraz wiedzieć, jaki jest stosunek natężenia pomiędzy światłem otrzymanem w tym ostatnim przypadku a światłem, które pada na ten sam punkt, kiedy się zupełnie usunie ekran, dosyć jest zastosować rozumowanie powyższe do przypadku, w którymby otwór był nieskończenie wielki. Lecz aby dojść do rezultatu ścisłego, nie należy już przypuszczać, że każda działka otworu lub pierścień główny niszczy skutek, wywołany przez pierścień następny, którego promienie różnią się o pół długości fali, albowiem, choć powierzchnia dwóch pierścieni i natężenie promieni, które one wysyłają, nieskończenie mało różnią się od siebie, to jednak te różnice, jakkolwiek małe, powtórzone nieskończoność razy, mogą wytworzyć wielkość znaczną. Daleko ściślejsem będzie powiedzenie, że drgania, wysyłane przez każdy pierścień, są niszczone przez połowę prędkości bezwzględnych, które przynoszą promienie pierścienia poprzedzającego i promienie pierścienia po nim następującego; albowiem, jeżeli różnice, o których właśnie była mowa, są nieskończenie małemi pierwszego rzędu, to stają się one nieskończenie małemi rzędu drugiego, kiedy się porównywa powierzchnie pierścienia lub natężenie jego promieni z połową sumy powierzchni lub natężenia promieni dwu pierścieni, pomiędzy którymi on jest zawarty. A więc niema już obawy, aby wynik obliczenia zawierał znaczny błąd wskutek sumowania się wielkości pominiętych, bez względu na ich liczbę¹⁾.

¹⁾ Wywód uderzającego wniosku, że przy użyciu ekranu oświetlenie jest w maximum 4 razy silniejsze, niż przy swobodnem rozchodzeniu się światła, bez stosowania przegród jakichkolwiek, można krótko ująć w sposób następujący. Maxima otrzymujemy wówczas, kiedy w otworze mieści się nieparzysta liczba stref.

4. Stosując ten bieg rachunku do otworu skończonego, doszlibyśmy do tych samych wyników, które znaleźliśmy właśnie zapomocą innej kombinacji fal elementarnych. Jest tak w rzeczy samej, ponieważ promienie każdego pierścienia są znoszone przez połowę prędkości bezwzględnych¹⁾ małego kółka środkowego i pierścienia skrajnego, które również zniosą się wzajemnie, jeżeli liczba działek jest parzysta, i będą się sumować, jeżeli jest nieparzysta, znów wytwarzając tę samą ilość światła, którejby dostarczył jeden pierścień lub małe kółko centralne. Ponieważ natężenie światła jest proporcjonalne do kwadratu prędkości bezwzględnych, więc, gdy otwór jest nieograniczony lub kiedy niema ekranu, punkt którym się zajmujemy, otrzymuje cztery razy mniej światła, niż przy użyciu ekranu, zaopatrzonego w otwór okrągły o średnicy takiej (w stosunku do położenia), że pomiędzy osią a promieniami skrajnymi jest różnica, wynosząca nieparzystą liczbę połówek fal. Jakąkolwiek będzie średnica diaphragmy, można zawsze zadośćuczynić temu warunkowi, zmieniając odpowiednio odległość od kartonu, na którym otrzymuje się cień, a nawet, jeżeli to jest potrzebne, — odległość punktu świecącego.

Oznaczając przez r promień otworu kolistego i przez a i b odległości ekranu od punktu świecącego i kartonu, wiemy, że różnica dróg pomiędzy osią i promieniami, idącymi od obwodu, równa jest

$$\frac{1}{2} r^2 \frac{(a+b)}{ab} \quad 2).$$

Zapomocą tego wzoru można łatwo obliczyć odległości, w których należy umieścić karton lub ognisko lupy, służącej do obserwacji prążków, aby otrzymać *minima* lub *maxima* światła po

Te ostatnie niszczą się wzajemnie parami, wobec czego jedna, centralna, pozostaje wolną od wpływów. O ile ekranu niema, wówczas, ze względu na wielką liczbę stref i związany z tem ukośny kierunek promieni, lepiej będzie uważać, że każda strefa znosi się dzięki działaniu dwu połówek stref przyległych. Ostatnie strefy, które wysyłają promienie niemal styczne do swej powierzchni, w rachubę nie wchodzi. Wobec tego pozostaje tylko $\frac{1}{2}$ strefy pierwszej. Naturalnem jest przypuszczenie, że amplituda światła w danem miejscu jest proporcjonalna do powierzchni falowej wzbudzającej drgania, przynajmniej o ile chodzi o małe powierzchnie. Ponieważ energja jest proporcjonalna do kwadratu amplitudy drgania, przeto, w przypadku ekranu, pozostające nieosłabionem działanie strefy środkowej da natężenie światła 4 razy silniejsze, niż połowa strefy, której działanie należy uwzględnić przy swobodnem rozchodzeniu się światła.

Przy interferencji mówimy obecnie o składaniu drgań; *Fresnel* sumuje prędkości, co daje ten sam wynik.

¹⁾ Obecnie powiedzielibyśmy nie „prędkości bezwzględnych”, lecz „wychyleń”.

²⁾ Ob. wyprowadzenie tego wzoru na str. 312.

środku rzutu otworu. Wystarczy uczynić to wyrażenie równem parzystej lub nieparzystej liczbie połówek fali, co daje w pierwszym przypadku

$$\frac{r^2 (a+b)}{ab} = 2n\lambda$$

i w drugim

$$\frac{r^2 (a+b)}{ab} = (2n+1)\lambda.$$

Zapomocą tych dwu równań oblicza się dla wszystkich wartości 1, 2, 3... i t. d., które się nadaje wielkości n , odległość b , która odpowiada natężeniu maksymalnemu lub minimalnemu w świetle jednorodnem, którego długość fali λ jest znana.

6. Sprawdziłem te wzory zapomocą obserwacji przy użyciu tegoż jednorodnego światła czerwonego, którego użyłem już w innych moich doświadczeniach z uginaniem się, i znalazłem, że istotnie, umieszczając ognisko lupy w odległościach obliczonych podług wzoru pierwszego, dostrzegało się jakby plamę atramentową po środku otworu kołowego, podczas gdy ten sam punkt osiągał, zdawało się, maksimum jasności w odległościach, wyprowadzonych z wzoru drugiego.

Plama czarna miała ciemność zupełną tylko dla odległości, odpowiadających wartościom n , które nie przewyższały liczb 3 i 4. Powyżej tych liczb, t. j. bliżej ekranu, zaczynał dawać się wyczuć brak jednorodności światła użytego, i plama ciemna środkowa nie była już tak czarna.

Rozprawa o wzajemnem oddziaływaniu promieni światła spolaryzowanego, przez P.P. Arago i Fresnela¹⁾.

(Annales de chimie et de physique, t. X, str. 228. — Zeszyt marcowy 1819).

2. Podczas prób, których dokonywaliśmy wspólnie, jeden z nas (p. A r a g o) wpadł na myśl, że mogłoby być ciekawem zbadać, czy działania wzajemne, wywierane zwykle przez promienie światła zwy-

¹⁾ Mémoire sur l'action que les rayons de lumière polarisée exercent les uns sur les autres, par MM. A r a g o et F r e s n e l. Fresnel, Oeuvres compl., t. I, str. 509.

Doniosłość pracy niniejszej była ogromna: autorowie wykazali, że promienie

czajnego, nie doznałyby zmiany, gdyby doprowadzić do i n t e r f e r e n c j i dwie wiązki świetlne dopiero po uprzednim ich spolaryzowaniu.

Wiadomo, że jeżeli ciało oświetlić wiązką światła, która wychodzi z punktu promieniującego, cień jego jest obramowany po stronie zewnętrznej szeregiem prążków, wytworzonych przez interferencję światła, idącego po linii prostej, z promieniami ugiętymi w sąsiedztwie ciała nieprzezroczystego; i — że część tegoż światła, przenikając w głąb cienia geometrycznego z dwu przeciwnych brzegów ciała, daje początek prążkom tego samego rodzaju; otóż znaleźliśmy przede wszystkim z łatwością, że te dwa układy prążków są najzupełniej do siebie podobne, niezależnie od tego, czy światło padające nie dozna żadnej modyfikacji, czy też dojdzie do ciała po uprzednim spolaryzowaniu. A zatem promienie s p o l a r y z o w a n e w t y m samym kierunku, mieszając się, oddziałują na siebie podobnie, jak i promienie naturalne.

3. Pozostawało jeszcze spróbować, czy dwa promienie s p o l a r y z o w a n e pierwotnie w kierunkach przeciwnych, nie wytworzą zjawisk tegoż rodzaju, krzyżując się we wnętrzu cienia geometrycznego ciała nieprzezroczystego.

W tym celu każdy z autorów rozprawy szukał środków doświadczalnych na własną rękę. F r e s n e l wykonał kilka doświadczeń, posługując się ciałami dwójłomnymi; okazało się, że promień nadzwyczajny, oddziałując na promień zwyczajny (obydwa są spolaryzowane w płaszczyznach wzajemnie prostopadłych), nie daje prążków interferencyjnych.

6. Metoda, którą obmyślił ze swej strony do wykonania tegoż doświadczenia p. A r a g o, była niezależna od podwójnego załamania. Wiadomo oddawna, że jeżeli się zrobi w arkuszu cienkiej blachy dwie szpary bardzo wąskie i mało odległe jedna od drugiej i jeżeli się je oświetli światłem jednego tylko punktu świecącego, to za arkuszem powstają prążki nader żywe, wynikające z oddziaływania, które promienie szpary prawej wywierają na promienie szpary lewej w punktach, gdzie się one ze sobą mieszają. Aby spolaryzować w kierunkach przeciwnych promienie, pochodzące z tych dwu otworów, p. A r a g o zamierzał z początku użyć cienkiego agatu, przekrajanego po środku, umieszczając każdą połowę przed jedną ze szpar,—

o płaszczyznach polaryzacji wzajemnie prostopadłych nie interferują. Wynik ten daje mocną podstawę doświadczalną hipotezie, że światło polega na drganiach poprzecznych. W tem przypuszczeniu bowiem, intuicyjnie jasne jest, że dwa drgania wzajemnie prostopadłe, wytwarzające ruch eliptyczny, znosić się nie mogą.

w każdym razie w ten sposób, żeby części agatów z początku przyległe znalazły się wówczas w kierunkach wzajemnie prostopadłych. To urządzenie powinno było oczywiście wywołać skutek oczekiwany; lecz, nie mając w danej chwili pod ręką odpowiedniego agatu, zaproponował P. A r a g o zastąpić go przez dwa stosy płytek; stosy miały być złożone z blaszek mikowych, a to w celu nadania im niezbędnego w tem doświadczeniu stopnia cienkości.

W tym celu wybraliśmy piętnaście tych blaszek, możliwie najczystszych, i ułożyliśmy je jedna na drugiej. Potem zapomocą narzędzia ostrego ten jeden stos został przedzielony po środku. Jasnem jest więc, że dwa stosy cząstkowe, które otrzymano z tego podziału, powinny były mieć p r a w i e z u p e ł n i e tę samą grubość, przynajmniej w częściach, które z początku do siebie przylegały, choćby nawet blaszki, z których stos się składał, były wyraźnie pryzmatyczne. Te stosy polaryzowały światło, które przez nie przechodziło, prawie zupełnie, gdy kąt padania, liczony od powierzchni, był równy trzydziestu stopniom. Pod tym właśnie nachyleniem każda z nich była umieszczona przed jedną ze szpar w cienkiej blaszce miedzianej.

Kiedy obydwie płaszczyzny padania były równoległe i kiedy obydwa stosy były nachylone w tym samym kierunku, np. od góry do dołu, widać było wyraźnie prążki utworzone przez interferencję dwu wiązek spolaryzowanych, zupełnie jak wówczas, gdy się wywołuje wzajemne oddziaływanie dwu promieni światła zwyczajnego; kiedy jednak, przy obracaniu jednego ze stosów koło promienia padającego, dwie płaszczyzny padania stawały się wzajemnie prostopadłe (tak np. pierwszy stos pozostawał wciąż nachylony od góry do dołu, a drugi był przechylony od lewej ręki do prawej), wówczas dwie wiązki wychodzące, spolaryzowane w kierunkach przeciwnych, spotykając się, nie tworzyły już żadnego prążka dostrzegalnego.

Środki ostrożności, któreśmy przedsięwzięli, aby nadać obydwu stosom tę samą grubość, dostatecznie pozwalają przewidzieć, że, umieszczając je przed szparkami, zważaliśmy, aby światło przechodziło przez nie w tych częściach, które przylegały do siebie przed podziałem stosu wielkiego. Widzieliśmy zresztą, i ta okoliczność od-piera wszelkie zarzuty, które możnaby czynić pod tym względem, że prążki pokazywały się w sposób zwykły, kiedy promienie były spolaryzowane w tym samym kierunku; dodajmy niemniej, że pozwolna i stopniowa zmiana w nachyleniu jednego ze stosów nigdy nie wywoływała ukazywania się prążków, kiedy płaszczyzny padania były wzajemnie prostopadłe.

Rozdział VIII.

HENRYK HERTZ.

O związku pomiędzy światłem a elektrycznością.

Odczyt, wygłoszony w Heidelbergu d. 20-go września 1889 r. na Zjeździe Przyrodników i Lekarzy Niemieckich ¹⁾).

Wielce Szanowni Zgromadzeni!

GDY mowa o związku pomiędzy światłem a elektrycznością, laiko-
wi przychodzi na myśl przede wszystkim światło elektryczne.
Z tym tematem jednak odczyt nasz dzisiejszy nie będzie miał nic do
czynienia. Fizykowi przychodzi wówczas na myśl szereg subtelnych
oddziaływań wzajemnych pomiędzy obiema siłami, jak skręca-
nie płaszczyzny polaryzacji zapomocą prądu lub zmiana oporu prze-
wodzenia na skutek działania światła. W tych razach atoli światło
i elektryczność nie oddziałują bezpośrednio; jako pośrednik po-
między dwiema wielkimi siłami występuje trzeci czynnik — ma-
terja ważka. I tą grupą zjawisk nie będziemy się zajmować. Pomie-
dzy dwiema siłami istnieją inne związki, głębsze, ściślejsze, niż do-
tychczas wymienione. Zamierzam przed Państwem bronić twierdzenia
następującego: światło *jest* zjawiskiem elektrycznem, światło samo
w sobie, całe światło, światło słońca, światło świecy, światło robaczka
świętojańskiego. Usunięcie ze świata elektryczność, a zniknie światło;
weźcie ze świata eter światłonośny, a siły elektryczne i magnetyczne
nie będą mogły przechodzić przez przestrzeń. Takim jest nasze
twierdzenie; a przedświadczenie o tem nie powstało dziś lub wczoraj,
lecz ma już za sobą dłuższą historję. Ta historja nadaje mu
trwałe podstawy. Moje własne doświadczenia, dotyczące tego przed-
miotu, tworzą tylko jedno z ogniw dłuższego łańcucha. I chciałbym

¹⁾ Według tekstu, znajdującego się w tomie I-szym zbiorowego wydania pism
H. Hertza na str. 339. (Gesammelte Werke von Heinrich Hertz, B. I, Leipzig, 1895).

mówić Państwu o całym łańcuchu, a nie — o pojedynczym ogniwie. Areną wydarzeń, które tu traktujemy, jest przestrzeń pusta, eter. Tych wydarzeń, jako takich, nie dotknie ręka, nie usłyszysz ucho, nie ujrzy oko; są one dostępne oglądowi wewnętrznemu, powiązaniu pojęciowemu, lecz trudno się poddają opisowi zmysłowemu. Będziemy się zatem starali w granicach możliwości nawiązywać nasze przedstawienie sprawy do tych intuicyjnych obrazów i wyobrażeń, które już posiadamy. Uprzytomnijmy sobie przeto, co wiemy pewnego o świetle i elektryczności, zanim spróbujemy powiązać ze sobą obydwa te czynniki.

Czemże jest światło? Od czasów Young'a i Fresnel'a wiemy, że jest ruchem falowym. Znamy prędkość fal, znamy ich długość, wiemy, że są poprzeczne; znamy, jednym słowem, najdoskonalej stosunki geometryczne ruchu. W tych rzeczach wątpliwości już nie są możliwe, obalenie tych poglądów jest nie do pomyślenia dla fizyka. Teoria falowa światła, ze stanowiska ludzkiego jest pewnikiem; to, co z niej jako wniosek konieczny wypływa, również jest pewnikiem. A zatem jest też pewnem, że cała nam znana przestrzeń nie jest pusta, lecz napełniona substancją, w której mogą biec fale, — eterem. Choć jednak nasze wiadomości o stosunkach geometrycznych w tej substancji są zupełnie określone, pomimo to nasze wyobrażenia o naturze fizycznej tych zjawisk są jeszcze niejasne, a nasze założenia o własnościach samej substancji po części pełne sprzeczności. Z początku naiwnie i bez troski, porównywując fale świetlne z głosowymi, uważano je za fale sprężyste i z tego stanowiska traktowano. Jednak fale sprężyste w cieczach znane są tylko w postaci fal podłużnych. Sprężyste fale poprzeczne nie są znane w cieczach, a nawet nie są możliwe, gdyż sprzeczne są z naturą stanu ciekłego. Należało więc założyć, że eter, wypełniający przestrzeń, zachowuje się jak ciało stałe. Gdy znów jednak rozpatrywano bieg ciał niebieskich, odbywający się bez przeszkód, i próbowano zdać sobie sprawę z jego możliwości, nie można było uniknąć mniemania, że eter zachowuje się jak ciecz doskonała. Te dwa równoległe założenia tworzyły bolesną dla umysłu sprzeczność, która szpeciła pięknie rozwiniętą optykę. Nie próbujemy tej sprzeczności osłaniać; zwróćmy się raczej ku elektryczności; może badania w tej dziedzinie pomogą nam do usunięcia i tej trudności.

Czemże jest elektryczność? To, coprawda, wielkie pytanie. Przeważna część tych ludzi, którzy to pytanie wysuwają, nie wątpi o istnieniu samej elektryczności, oczekuje natomiast opisu, wyliczenia wła-

sności i sił tej zadziwiającej substancji. Dla fachowca ma to zagadnienie przede wszystkim inną postać: czy wogóle istnieją rodzaje elektryczności? Czy zjawisk elektrycznych, jak i wszelkich innych, nie można sprowadzić li tylko do własności eteru i materji ważkiej? Dalecy jesteśmy od tego, byśmy mogli odpowiedzieć na to pytanie twierdząco, w mniemaniu, żeśmy rozstrzygnęli zagadnienie. W naszych wyobrażeniach elektryczność, pomyślana jako substancja, napewno odgrywa wielką rolę. I w sposobie wyrażania się dziś panują jeszcze nieograniczenie, całkowicie z dawnych czasów pochodzące wyobrażenia o dwu przyciągających się i odpychających elektrycznościach, które swemi oddziaływaniami na odległość są obdarzone, jakby własnościami duchowymi; w tych wyobrażeniach wszyscy jesteśmy biegli, umiłowaliśmy je do pewnego stopnia. Powstały one w epoce, kiedy prawo grawitacji *N e w t o n'a* świeciło na niebie swe największe tryumfy, a umysły ludzkie zżyły się z wyobrażeniem o bezpośrednim oddziaływaniu na odległość.

Przyciągania elektryczne i magnetyczne podlegały temu samemu prawu, co i działanie grawitacji; cóż dziwnego, że mniemano, iż, przyjmując podobne oddziaływanie na odległość, wytłumaczy się zjawiska najprostszym sposobem, sprowadzi się je do ostatecznej poznawalnej zasady. Prawda, uległy te stosunki zmianie, kiedy w bieżącym stuleciu włączono jeszcze do tej dziedziny oddziaływania wzajemne pomiędzy prądami elektrycznymi i magnesami; te zjawiska są nieskończenie bardziej urozmaicone, w nich ruch i czas odgrywają nader wielką rolę. To zmusiło do powiększenia liczby oddziaływań na odległość, do zabiegów koło ulepszenia matematycznej formy ich ujmowania. Ginęa przytem coraz bardziej prostota i prawdopodobieństwo fizyczne. Próbowano przywrócić je, odszukując proste wzory, obejmujące liczne przypadki i wyrażające tak zwane prawa elementarne. Słynne prawo *W e b e r a* stanowi najważniejszą próbę tego rodzaju. Można być różnego mniemania o słuszności tego prawa, niemniej całokształt tych starań tworzył zamknięty w sobie systemat naukowy, pełen powabu; kto raz wkroczył w zaczarowane koło tego systematu, pozostawał w niem, jakby więzień. Choć droga obrona była fałszywym szlakiem, ostrzeżenie przed nią mogło wyjść tylko od umysłu, posiadającego wielką świeżość, który na nowo, bez uprzedzeń przystępował do zjawisk, który za punkt wyjścia brał to, co widział, a nie to, — co słyszał, czego się nauczył, co wyczytał. Taki umysł posiadał *F a r a d a y*. *F a r a d a y* słyszał, co prawda, zdanie, że, elektryzując ciało, coś się doń wprowadza, widział je-

dnak, że zmiany zachodzące dawały się dostrzec tylko nazewnątrz ciał, a nie — w ich wnętrzu. F a r a d a y'a uczono, że siły poprostu przeskakują przez przestrzeń, widział on jednak, że największy wpływ na siły wywierały substancje, wypełniające przestrzeń, przez którą rzekomo przeskakiwały siły. F a r a d a y czytał, że napewno istnieją elektryczności, że jednak sporne są siły przez nie wywierane, a jednak widział on, że te siły w sposób dotykalny rozwijały swe działania, gdy tymczasem samych elektryczności zupełnie nie mógł zauważyć. Tym sposobem dokonywał się przewrót w jego wyobrażeniach. Same siły elektryczne i magnetyczne stawały się dlań rzeczą daną, rzeczywistą; elektryczność, magnetyzm stawały się dlań rzeczami, o których istnienie można się sprzeczać. Linje sił, tak bowiem nazywał siły pomyślane jako coś samodzielnego, stały przed wzrokiem jego duszy w przestrzeni jako stany tej przestrzeni, jako napięcia, wiry, prądy, jako coś wreszcie, czego on sam nieraz nie mógł określić; występowały jednak, oddziaływały na siebie wzajemnie, przesuwwały i pchały ciała tu i tam, rozchodziły się od punktu do punktu, przekazując sobie pobudzenia. Na zarzut, jak w przestrzeni próżnej możliwe są inne stany, prócz spoczynku, mógł odpowiedzieć: Czyż przestrzeń jest pusta? Azaliż już światło nie zmusza nas do myślenia, że ona jest pełna? Czy eter, który przenosi fale światła, nie mógłby również posiadać zdolności ulegania zmianom, które nazywamy siłami elektrycznymi i magnetycznymi? Czy nie można by nawet pomyśleć o związku pomiędzy temi zmianami a temi falami? Czy fale światła nie mogłyby być czemś w rodzaju drgań tak pomyślanych linii sił?

Tak daleko mniej więcej, szedł F a r a d a y w swych wyobrażeniach, w swych przypuszczeniach. Dowieść ich nie mógł. Gorliwie szukał dowodów. Badania nad związkiem światła, magnetyzmu, elektryczności były ulubionemi tematami jego prac. Piękny związek¹⁾, który znalazł, nie był tem, czego szukał. Szukał też dalej, i dopiero w najstarszym wieku zaprzestał tych badań. Pomiedzy wieloma pytaniami, które wciąż wysuwał, powracało niezmiennie pytanie, czy rozchodzenie się sił elektrycznych i magnetycznych wymaga czasu. Kiedy zapomocą prądu wzbudzamy magnes, to czy jego działanie daje się natychmiast wyczuć aż do najdalszych odległości? Czy też sięga ono z początku sąsiednich igieł, później następnych, wreszcie najdalszych? Kiedy szybko zmieniamy naelektryzowanie danego

¹⁾ (Tł.). Magnetyczne skręcanie płaszczyzny polaryzacji.

ciała, czy siła waha się równocześnie na wszelkich odległościach? Lub też, — czy wahania zachodzą tem później, im bardziej się oddalamy od ciała? W tym ostatnim przypadku działanie wahań rozchodziłoby się w przestrzeni w postaci fali. Czy istnieją takie fale? F a r a d a y nie otrzymał już odpowiedzi na te pytania. A jednak odpowiedź na nie jest związana najściślej z jego wyobrażeniami podstawowemi. Jeżeli istnieją fale sił elektrycznych, które, nie bacząc na swe pochodzenie, śpieszą wdał w przestrzeni, to świadczą one najwyraźniej o samodzielnem istnieniu sił, które je tworzą. Że te siły nie przeskakują przestrzeni, lecz biegną naprzód od punktu do punktu, tego dowiedziemy najlepiej, śledząc ich posuwanie się naprzód z momentu na moment. To też na postawione pytania można odpowiedzieć; te rzeczy dają się rzeczywiście ująć zapomocą nader prostych doświadczeń. Gdyby F a r a d a y o w i było danem wysledzić drogę do tych doświadczeń, jego wyobrażenia byłyby niezwłocznie zapanowały wszechwładnie. Związek pomiędzy światłem a elektrycznością byłby od początku wystąpił tak jasno, że nie byłby mógł ująć nawet mniej bystremu, niż jego, wzrokowi.

Nie była znów sądzona nauce tak łatwa i szybka droga. Doświadczenia chwilowo nie dały żadnych wahań, a i teoria zrazu była daleka od wejrzenia w krąg myśli F a r a d a y'a. Mniemanie, że siły elektryczne mogą istnieć niezależnie od ładunków elektrycznych je wzbudzających, przeczyło wprost panującym teorjom elektrycznym. Również i panująca optyka odsuwała stanowczo myśli, by fale światła miały charakter inny, niż sprężysty. Próba gruntowniejszego traktowania jednego czy drugiego poglądu, musiała się wydawać niemal próżną spekulacją. Jak bardzo musimy podziwiać zatem szczęśliwą umysłowość człowieka, który dwa przypuszczenia, tak dalekie jedno od drugiego, umiał powiązać ze sobą w ten sposób, że się wzajemnie wspierały, i w wyniku otrzymał teorię, której à priori nie można było odmówić wewnętrznego prawdopodobieństwa. Człowiekiem, o którym mówię, był Anglik M a x w e l l. Znana jest jego praca ogłoszona w roku 1865 pod nazwą elektromagnetycznej teorii światła. Nie można studjować tej przedziwnej teorii, żeby nie doznawać chwilami uczucia, że wzory matematyczne posiadają samodzielne życie i własny rozum, że one są mądrzejsze od nas, że są nawet mądrzejsze od ich wynalazcy, że one dają nam więcej, niż w nie włożono w swoim czasie. Ta rzecz nie jest wprost niemożliwa; może się to zdarzyć, gdy wzory zawierają tyle istotnej treści, że wybiegają poza miarę tego, co wynalazca mógł wiedzieć z pewnością. Coprawda nie możnaby

znaleźć takich szeroko ujmujących zjawiska i prawdziwych wzorów, gdyby z poza zasłony, którą jest okryta natura, niezmiernie przenikliwemu wzrokowi nie prześwitywało słabe wskazanie prawdy. Dla ludzi kompetentnych jasne jest, jakie wskazanie kierowało M a x w e l l e m. To wskazanie nasunęło się przecież i innym badaczom i pobudziło ich, mianowicie R i e m a n n a i L o r e n z a, do podobnych, choć nie tak szczęśliwych spekulacji. Stanowiła je następująca okoliczność. Poruszająca się elektryczność wytwarza siły magnetyczne, poruszający się magnetyzm wytwarza siły elektryczne; działania stają się jednak widoczne tylko przy bardzo dużych prędkościach. W stosunkach wzajemnych pomiędzy elektrycznością i magnetyzmem wchodzi w grę prędkość, a stała, która rządzi temi stosunkami i wciąż w nich powraca, sama jest prędkością olbrzymiej wartości liczbowej¹⁾. Została ona wyznaczona różnemi drogami (najsamprzód przez K o h l r a u s c h a i W e b e r a) na podstawie czysto elektrycznych doświadczeń; o ile wogóle trudne te doświadczenia pozwalały wnioskować, okazała się ona równą innej ważnej prędkości, prędkości światła. Mógł to być przypadek, lecz uczniowi szkoły F a r a d a y a nie mogło się to wydawać przypadkiem. Dla niego wynik musiał być skutkiem tego, że ten sam eter przekazuje siły elektryczne i światło. Obydwie, jak znaleziono niemal równe prędkości, musiały naprawdę być dokładnie równe. W takim razie jednak najważniejsza stała optyczna tkwiła już we wzorach elektrycznych. To była więź, którą M a x w e l l starał się umocnić. Uzupełnił on wzory elektryczne w ten sposób, że zawierały one wszystkie zjawiska znane, obok nich jednak — dziedzinę nieznaną, fale elektryczne. Te fale okazały się wówczas falami poprzecznymi o dowolnej długości; jednak w próżni musiały się rozchodzić zawsze z jednakową prędkością, prędkością światła. Wtedy też mógł M a x w e l l wskazać na to, że fale o takich ściśle własnościach geometrycznych naprawdę istnieją w naturze; nie jesteśmy, co prawda, przyzwyczajeni uważać je za zjawiska elektryczne, lecz oznaczamy je osobnym terminem — światło. Trzeba przyznać, że jeżeli się odrzucało M a x w e l l a teorię elektryczności, odpadała wszelka podstawa przyłączania się do jego poglądów na światło. Lub też, jeżeli się stało mocno na stanowisku, że światło jest zjawiskiem natury sprężystej, jego teoria elektryczna traciła grunt pod nogami. Jeżeli się jednak przystępowało do jego budowli, nie troszcząc się o istnie-

¹⁾ (Tł.). Patrz str. 138 — 145 tego tomu.

jące poglądy, widziało się, że jedna część podtrzymuje drugą, jak głązy sklepienia, i zdawało się, że całość wiąże rzeczy znane ponad głęboką przepaścią niewiadomego. Trudność teorii, trzeba przyznać, nie pozwalała, by poczet jej zwolenników był odrazu bardzo duży. Kto jednak raz ją przemyślał, stawał się jej adherentem i odtąd starał się gorliwie badać jej pierwsze założenia i jej ostateczne wnioski. Badanie doświadczalne musiało, coprawda, przez czas dłuższy poprzestawać na oddzielnych twierdzeniach, na fasadzie teorii. Porównałem dopiero co teorię *Maxwellowską* ze sklepieniem, przerzuconem ponad przepaścią rzeczy nieznaną. Jeżeli wolno mi trzymać się jeszcze tego obrazu, to powiedziałbym, że wszystko, co można było uczynić przez długi czas dla nadania siły temu sklepieniu, polegało na wmacnianiu obu punktów oparcia. Sprawiono przez to, że sklepienie mogło się trwale samo przez się utrzymać; miało ono jednak jeszcze zbyt wielką rozpiętość, by można się było ośmielić na niem, jako na trwałej podstawie, budować dalej w górę. Do tego były potrzebne specjalne słupy podtrzymujące, wmurowane w stały grunt, któreby podtrzymywały środek sklepienia. Do *jednego* z takich słupów możnaby przyrównać dowód, że ze światła możemy bezpośrednio otrzymać działania elektryczne i magnetyczne. Ten słup byłby nadał bezpośrednio bezpieczeństwo części optycznej budowli, a pośrednio — części elektrycznej. *Drugi* słup byłby stanowił dowód, że istnieją fale siły elektrycznej lub magnetycznej, które się mogą rozchodzić na podobieństwo fal świetlnych. Ten słup odwrotnie byłby podpierał bezpośrednio część elektryczną, a pośrednio — optyczną. Harmonijne wykończenie budowli będzie wymagało postawienia obu słupów, do pierwszego użytkowania wystarczy jednak jeden z nich. Do budowy pierwszego słupa jeszcze nie można było przystąpić; dla wybudowania ostatnio wymienionego po długim poszukiwaniu udało się nareszcie znaleźć pewny punkt oparcia. Fundament został położony na dostatecznej szerokości; część słupa już stoi wymurowana; dzięki pracy wielu rąk pomocnych dosięgnie on niedługo pokrywy sklepienia; tym sposobem sklepienie zostanie uwolnione od ciężaru budowli, która ma być wyżej postawiona. Miałem szczęście w tem miejscu móc wziąć udział w pracy. Tej okoliczności zawdzięczam zaszczyt, że mogę do Państwa dziś przemawiać; niech to będzie usprawiedliwieniem, że teraz całą uwagę Państwa spróbuję skierować na tę część budowli. Prócz tego, przyznać trzeba, krótkość tej godziny zmusza mnie, bym, nie bacząc na względy sprawiedliwości, przeskoczył w pośpiechu prace wielu badaczy; nie mogę

Państwu pokazać, pod jak wielu względami moje doświadczenia były przygotowane, jak blisko doszli byli poszczególni badacze do ich przeprowadzenia.

Czy zatem istotnie tak trudno było dowieść, że siły elektryczne i magnetyczne wymagają czasu w swem rozchodzeniu się? Czy nie można było wyładować butelkę Lejdejską i obserwować bezpośrednio, czy drganie oddalonego elektroskopu nie następuje nieco później? Czy nie wystarczało w tym samym celu obserwować igłę magnetyczną, podczas nagłego wzbudzenia elektromagnesu na pewnej odległości? W istocie te lub podobne doświadczenia już i dawniej podejmowano, jednak nie dostrzeżono różnicy w czasie występowania przyczyny i skutku. Zwolennikowi teorii *Maxwellowskiej* musiało się to, co prawda, wydać konsekwencją konieczną, wynikającą z olbrzymiej prędkości rozchodzenia się. Ładunek butelki Lejdejskiej, siłę magnesu możemy ostatecznie dostrzegać tylko w umiarkowanych oddaleniach, powiedzmy w odległości 10 metrów. Taką przestrzeń przebiega światło, według teorii zatem i siła elektryczna, w trzydziestomiljonowej części sekundy. Tego rodzaju cząstki czasu nie możemy ani bezpośrednio mierzyć, ani dostrzegać. Co gorsza, nie rozporządzamy nawet znakami, któreby pozwoliły odgraniczyć dość ostro taki odstęp czasu. Gdy chcemy mierzyć długość z dokładnością do dziesiątej części milimetra, nie możemy jej początku naznaczyć szeroką kreską kredy. Jeżeli chcemy określić czas z dokładnością do tysięcznej części sekundy, bezsensownem jest chcieć wskazać jego początek zapomocą uderzenia wielkiego dzwonu. Czas wyładowania butelki Lejdejskiej jest, co prawda, znikomo krótki z punktu widzenia naszych zwykłych pojęć. Uchodzłby już jednak za znikomy, gdyby wypełniał jedną trzydziestotysięczną część sekundy. Lecz dla naszego obecnego celu byłby on wówczas tysiąc razy za długi. Jednak natura wskazuje nam tutaj sposoby subtelniejsze. Wiemy oddawna, że wyładowanie butelki Lejdejskiej nie jest zjawiskiem przebiegającym jednostajnie, że składa się ono, podobnie do bicia dzwonu, z wielkiej liczby drgań, z wyładowań odbywających się w tę i tamtą stronę, które następują po sobie w dokładnie równych odstępach. Elektryczność jest w stanie naśladować drgania sprężyste. Ponieważ trwanie każdego drgania zosobna jest mniejsze, niż trwanie całego wyładowania, można wpaść na myśl, by użyć drgania pojedynczego jako znaku. Niestety jednak najkrótsze obserwowane drgania wypełniają jeszcze całą miljonową część sekundy. Podczas przebiegu takiego drgania, jego działanie rozchodzi się już na trzysta me-

trów; w szczupłej przestrzeni pokoju musianoby dostrzegać działanie równocześnie z drganiem. Tak więc zjawiska znane nie mogły dopomóc w pomiarze; niezbędna była znajomość nowych faktów. Przybył wówczas fakt doświadczalny, że nie tylko wyładowanie butelek daje początek drganiom, że pozatem w odpowiednich warunkach wyładowanie dowolnego przewodnika powoduje drgania. Te drgania mogą być znacznie krótsze, niż drgania butelek. Kiedy się wyładowuje konduktor maszyny elektrostatycznej, zostają wzbudzone drgania, których okres leży pomiędzy jedną stomiljonową a jedną tysiącmiljonową częścią sekundy. Prawda, te drgania nie następują po sobie długim szeregiem, są to wzniesienia nieliczne, szybko zamierające. Byłoby lepiej dla naszych doświadczeń, gdyby się rzecz miała inaczej. Lecz możliwość powodzenia byłaby już zapewniona, gdybyśmy otrzymali choć dwa, trzy takie ostre znaki. Również w dziedzinie akustyki, klepiąc kawałkami drzewa, możemy wytworzyć lichą muzykę, jeżeli nam są wzbronione tony piszczałek i strun.

Mamy teraz znaki, dla których trzydziestomiljonowa część sekundy nie jest już krótka. Jednak nie dużoby się nam przydały, gdybyśmy nie byli w stanie rzeczywiście obserwować ich działania w zamierzonej odległości rzędu dziesięciu metrów. Na to jest bardzo prosty sposób. Tam, gdzie chcemy dostrzegać siłę, umieszczamy przewodnik, np. prosty drut, posiadający po środku subtelną metę iskrową. Szybkozmienna siła wprawia w ruch elektryczność przewodnika i sprawia to, że występuje w nim iskra. I ten środek obserwacji musiał być dostarczony przez samo doświadczenie, rozumowaniem nie można było tego przewidzieć; — gdyż iskierki są mikroskopijnie małe, zaledwie długości setnej milimetra; ich czas trwania nie wynosi nawet miljonowej sekundy. Wydaje się niemożliwym, prawie sprzecznym ze zdrowym rozsądkiem, żeby mogły być widoczne; lecz są widoczne w pokoju zupełnie ciemnym, gdy się chroni oko od światła obcego. Na tej cienkiej nitce wisi powodzenie naszego przedsięwzięcia. Najsamprzód nasuwa się mnóstwo pytań. W jakich warunkach stają się nasze drgania najsilniejsze? Starannie musimy okoliczności wyszukać i zużytkować. Jaki kształt nadać najlepiej przewodnikowi odbierającemu? Możemy wybrać przewodniki proste, możemy wziąć druty wygięte w kształt koła, możemy wziąć przewodniki innego kształtu; zjawiska za każdym razem inaczej wypadną. Kiedyśmy ustalili kształt, jaką wybrać wielkość? Niebawem okazuje się, że ona nie jest obojętna, że nie każde drganie możemy badać tym samym przewodnikiem, że zachodzą tu związki, które przypominają zjawiska

rezonansu w akustyce. A wreszcie, w iluż to różnych pozycjach możemy ustawiać ten sam przewodnik w stosunku do drgań! Widzimy, że iskierka to staje się mocniejsza, to słabnie, to zupełnie zanika. Jest to śmiałość z mej strony, że mówię o tem na obecnem Zgromadzeniu; przecież w stosunku do całokształtu zagadnienia to są drobiazgi. Lecz nie są to drobiazgi dla człowieka pracującego we wspomnianej dziedzinie. To są właściwości jego narzędzi.

Od stopnia zaznajomienia się robotnika z narzędziem zależy, co tem narzędziem wytworzy. Badanie narzędzia, zagłębianie się we wspomniane kwestje stanowiło właśnie główną część trudności pracy, nad któremi trzeba było zapanować. Gdy ta część została wykonana, zaatakowanie głównego pytania nasunęło się samo przez się. Proszę dać fizykowi szereg kamertonów, pewną liczbę resonatorów i proszę zażądać od niego, by wykazał rozchodzenie się głosu w czasie, a nie napotka on trudności, nawet mając do rozporządzenia tylko ograniczoną przestrzeń pokoju. Umieści on kamerton w dowolnym punkcie pokoju, przysłuchiwać się będzie głosowi zapomocą resonatora w różnych miejscach przestrzeni i będzie baczyć na natężenie głosu. Wykaże wtedy, że w poszczególnych punktach staje się ono nader słabem; pokaże on, iż wynika to stąd, że w danych miejscach każde drganie znosi się wskutek oddziaływania drugiego, później wychodzącego, które dochodzi do celu na drodze krótszej. Jeżeli krótsza droga mniej czasu wymaga, niż długa, rozchodzenie się zachodzi w czasie. Postawione pytanie zostanie rozwiązane. Lecz nasz akustyk pokaże nam dalej, że miejsca ciche następują po sobie periodycznie, w równych odstępach; zmierzy on na tej zasadzie długość fali i, jeżeli zna okres drgania kamertonu, otrzyma stąd prędkość głosu. Nie inaczej, lecz ściśle tak samo postępujemy z naszymi drganiami elektrycznymi. Zamiast kamertonu umieszczamy drgający przewodnik. Zamiast resonatora uciekamy się do naszego przeciętego drutu, który też nazywamy resonatorem elektrycznym. Dostrzegamy, że w niektórych miejscach przestrzeni wytwarza on iskry, a w innych jest wolny od iskier; widzimy, że miejsca martwe następują po sobie periodycznie w niezmienniej regularności, — rozchodzenie się w czasie jest stwierdzone, wymierzanie długości fali jest możliwem. Nasuwa się pytanie, czy znalezione fale są falami podłużnymi czy poprzecznymi. Trzymamy nasz drut w tem samem miejscu fali w dwu pozycjach; z pierwszym razem odzywa się on, za drugim nie. Nic nam więcej nie trzeba; zagadnienie jest rozwiązane, to są fale

poprzeczne. Powstaje pytanie, jaka jest ich prędkość. Dzielimy zmierzoną długość fali przez obliczony okres drgań i znajdujemy prędkość, która jest pokrewna prędkości światła. Jeżeli się powątpiewa o pewności wyniku, który daje obliczenie, to pozostaje jeszcze inna droga. Prędkość fal elektrycznych w drutach jest również olbrzymia, możemy z nią bezpośrednio porównać prędkość naszych fal w powietrzu. Lecz prędkość fal elektrycznych w drutach została dawno zmierzona bezpośrednio; było to dlatego możliwe, że te fale można śledzić na odległości wielu kilometrów. Tym sposobem otrzymujemy drogą pośrednią czysto eksperymentalny pomiar naszej prędkości, a choć wynik jest tylko zgruba przybliżony, nie przeczy on jednak poprzednio otrzymanemu.

Wszystkie te doświadczenia są w gruncie rzeczy bardzo proste, prowadzą one jednak do najważniejszych konsekwencji. Są one zabójcze dla każdej teorii, która uważa, że siły elektryczne przeskakują przestrzeń, nie zużywając na to czasu. Oznaczają one świetne zwycięstwo teorii *Maxwella*. Ta ostatnia nie łączy już odległych zjawisk natury, pomiędzy którymi nie ma więzi wspólnej. Jeżeli przedtem pogląd teorii na istotę światła nie miał, zdawało się, najmniejszego prawdopodobieństwa, teraz trudno uchronić się od tego poglądu. Pod tym względem osiągnęliśmy cel. Być może jednak pośrednictwo teorii jest tu nawet zbędne. Nasze doświadczenia poruszały się już przy samej przełęcz, która według teorii łączy dziedzinę światła z dziedziną elektryczności. Nasuwa się myśl uczynienia kilku dalszych kroków, aby spróbować zejścia w dziedzinę znanej optyki. Nie będzie zbyt cennym wyeliminować teorię. Jest wielu miłośników przyrody, interesujących się istotą światła, dla których zrozumienie prostych doświadczeń nie jest rzeczą niedostępną, którzy jednak, pomimo to, uważać muszą teorię *Maxwella* za księgę o siedmiu pieczęciach. Lecz również i ekonomja nauki żąda unikania dróg okólnych, gdzie jest możliwa prosta droga.

Jeżeli przy pomocy fal elektrycznych możemy bezpośrednio wytworzyć zjawiska świetlne, to nie potrzebujemy żadnej teorii jako pośredniczki; pokrewieństwo zjawisk samo występuje w doświadczeniach. Takie doświadczenia rzeczywiście są możliwe. Przewodnik, który wytwarza drgania, umieszczamy na linii ogniskowej bardzo dużego zwierciadła wklęsłego. Dzięki temu fale biegną łącznie i wychodzą ze zwierciadła wklęsłego jako silna wiązka promieni. Coprawda, nie możemy tej wiązki ani bezpośrednio widzieć, ani odczuwać; jej

działanie ujawnia się tem, iż wzbudza ona iskierkę w przewodnikach, które napotyka. Te promienie stają się dla naszego oka widoczne wtedy dopiero, gdy oko jest uzbrojone w jeden z naszych resonatorów; pozatem są to prawdziwe promienie światła. Obracając zwierciadło, możemy wysyłać je w różnych kierunkach; odszukując drogę, którą one wybierają, możemy wykazać ich rozchodzenie się po liniach prostych. Jeżeli na drodze promieni umieścimy ciała przewodzące, nie przepuszczają one promieni, rzucają cienie. Ciała te nie niszczą jednak promieni, odrzucają je; możemy śledzić bieg promienia odbitego i przekonać się, że prawa odbicia są prawami odbicia światła. Możemy również załamywać promień podobnie, jak światło. Aby załamać promień świetlny, przepuszczamy go przez pryzmat; odchyła się on wtedy od drogi prostoliniowej. Podobnie postępujemy tutaj i z tym samym skutkiem. Musimy tylko, odpowiednio do rozmiarów fali i wiązki promieni, użyć bardzo dużego pryzmatu; sporządzamy go zatem z taniego materiału, np. ze smoły lub asfaltu. Wreszcie możemy badać na naszej wiązce promieni te zjawiska, które dotychczas obserwowano jedynie i wyłącznie w świetle, mianowicie — zjawiska polaryzacji. Wsuwając w bieg promieni ramę z drutami odpowiednio rozstawionymi, sprawiamy, iż iskry w naszym rezonatorze to świecą, to gasną, — dokładnie według tych samych prawideł geometrycznych, w myśl których przez wsuwanie płytki krystalicznej ściemniamy i rozjaśniamy pole widzenia aparatu polaryzacyjnego.

Tyle o doświadczeniach. Wykonywując je, znajdujemy się całkowicie w dziedzinie nauki o świetle. Gdy doświadczenia te planujemy, opisujemy, nie myślimy już elektrycznie, myślimy optycznie. Nie widzimy już prądów płynących w przewodnikach, skupiających się ładunków elektrycznych; widzimy tylko fale w powietrzu, które się krzyżują, rozchodzą, łączą, wzmacniają i osłabiają. Wychodząc z dziedziny zjawisk czysto elektrycznych, krok za krokiem doszliśmy do zjawisk czysto optycznych. Przeszliśmy przez krawędź górską; droga zrazu spadzysta znów się wyrównywa. Połączenie światła i elektryczności, które teoria wyobrażała sobie, przeczuwała, przewidywała, zostało uskutecznione, stało się uchwytnem dla zmysłów, zrozumiałem dla umysłu. Z najwyższego punktu, któryśmy osiągnęli, z samej przełęczy, otwiera się szeroki widok na obie dziedziny. Wydają się nam one większe, niżby wynikało z dotychczasowej naszej znajomości terenu. Optyka włada już nie tylko falami eteru o wymiarach małego ułamka milimetra, opanowuje ona fale, których dłu-

gości mierzy się decymetrami, metrami, kilometrami. I pomimo tego rozszerzenia granic, widziana stąd, wydaje się tylko małym dodatkiem do dziedziny elektryczności. Ostatnia najwięcej zyskuje. Dostrzegamy elektryczność w tysiącu miejsc, gdzie dotychczas nie mieliśmy pewnych danych o jej obecności. W każdym płomieniu, w każdym atomie świecącym widzimy proces elektryczny. Również, gdy ciało nie świeci, dopóki tylko promieniuje ciepło, jest ono siedzibą bodźców elektrycznych. Tak rozprzestrzenia się dziedzina elektryczności na całą naturę. Zbliża się ona i do nas samych: dowiadujemy się, że, prawdę mówiąc, posiadamy organ elektryczny, — oko. Taki jest rzut oka wdół, na szczegóły. Wydaje się jednak, że nie mniej się opłaca z zajętego przez nas stanowiska rzut oka do góry, na wysokie szczyty, na ogólne cele. Tam, niedaleko od nas, widnieje zagadnienie o bezpośrednim oddziaływaniu na odległość wogóle. Czy ono istnieje? Z różnych oddziaływań na odległość, które zdawaliśmy się posiadać, pozostało tylko jedno, grawitacja. Czy i ona nas łudzi? Już samo prawo, według którego działa, budzi nasze podejrzenia. W innym kierunku, opodal, leży zagadnienie o istocie elektryczności. Zagadnienie to, z tego punktu dostrzegane, kryje się za bardziej określonym pytaniem o istocie sił elektrycznych i magnetycznych w przestrzeni. A bezpośrednio wiąże się z niemi, wznosi się potężnie, główne zagadnienie, dotyczące istoty, własności wypełniającego przestrzeń eteru, jego struktury, jego spoczynku lub ruchu, jego nieskończoności lub granic. Coraz bardziej wydaje się, że *to zagadnienie* przewyższa wszystkie inne, że znajomość eteru powinna nam nie tylko ujawnić istotę dawnych imponderabiliów, lecz również — istotę samej materji i jej wewnętrznych własności, istotę ciężaru i bezwładności. Kwintesencja starodawnych systemów wiedzy fizycznej została nam przekazana w słowach, że wszystko, co jest, zostało stworzone z wody i ognia. Dzisiejsza fizyka już nie jest daleka od pytania, czy wszystko, co jest, nie zostało stworzone z eteru? Te rzeczy stanowią najwyższy cel naszej nauki, fizyki¹⁾. Są to, wracając do naszego obrazu, jej najwyższe zlodowaciałe szczyty górskie. Czy będzie nam sądzone kiedykolwiek postawić nogę na którymś z tych szczytów? Czy może się to stać dopiero po długim odstepie czasu?

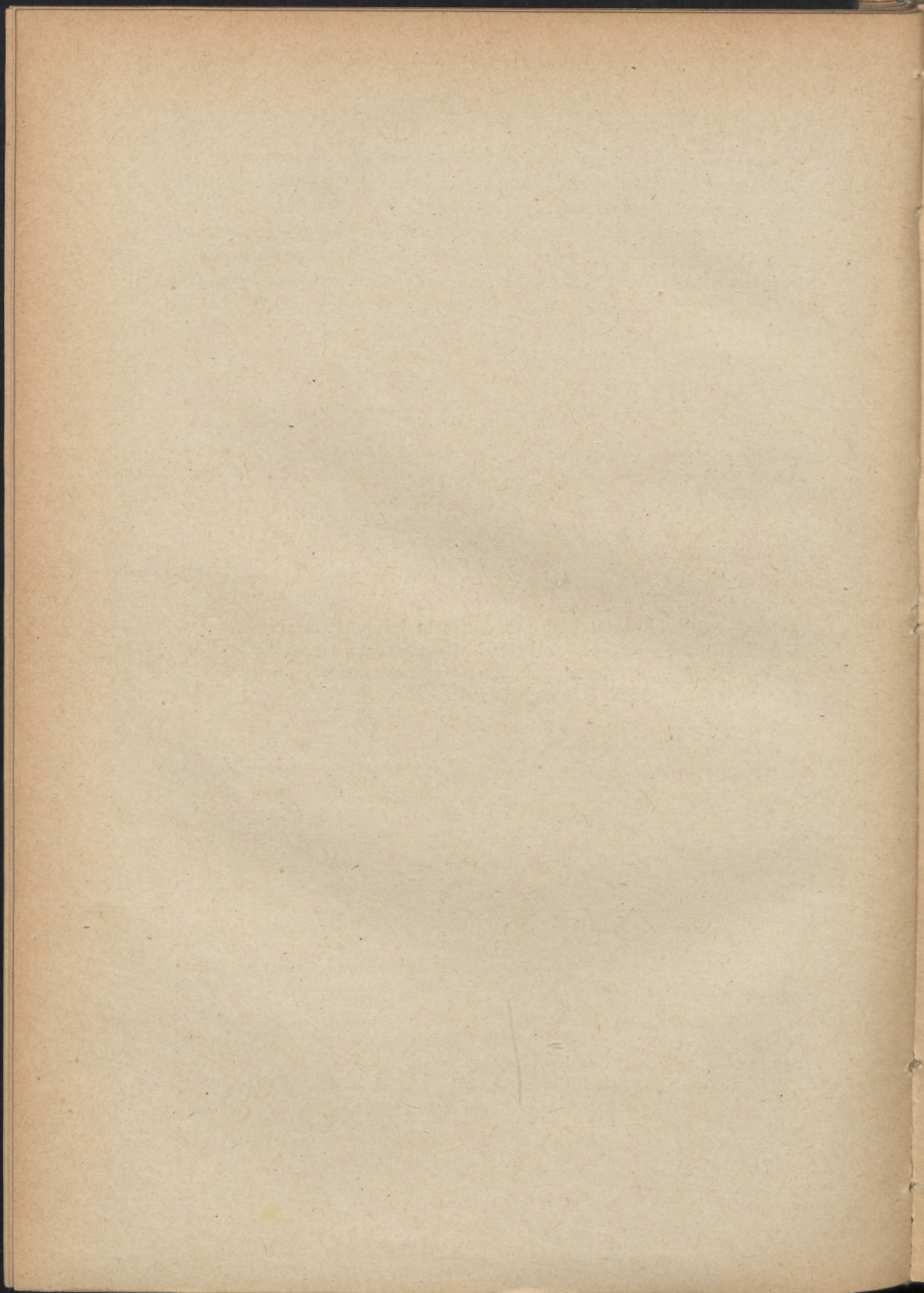
¹⁾ Rozwój nauki poszedł jednak w innym zupełnie kierunku, aniżeli przewidywał genialny odkrywca fal elektrycznych; czytelnik zechce porównać z tym od-czytem tekst książki na str. 252—254. (H.).

Czy może się stać niebawem? Nie wiemy. Lecz uzyskaliśmy punkt oparcia do dalszych przedsięwzięć, który leży o szczebel wyżej, niż dotychczasowe; droga nie urywa się tu na gładkiej ścianie skały; jak się zdaje, ma jeszcze łagodne nachylenie, a między kamieniami znajdujemy ścieżki, które prowadzą w górę. Jest wielu gorliwych i wyćwiczonych badaczy; — jakże nie mielibyśmy pełni nadziei wyglądać powodzenia przyszłych przedsięwzięć?

DZIAŁ IV.

KWANTY I FALE MATERJI

Fale a kwanty. Zjawisko fotoelektryczne. Kres widma
Röntgenowskiego. Zjawisko Comptona i zjawisko
Ramana. Zderzenia atomów z elektronami powolnymi.
Stała Plancka. Fale de Broglie'a.



Rozdział IX.

PODSTAWY DOŚWIADCZALNE TEORJI KWANTÓW.

A. Fale a kwanty.

WIEK XIX był wiekiem triumfu teorii falowej światła. Zdobywcze tej teorii wydawały się tem trwalsze, że udało się powiązać ją ściśle z teorią zjawisk elektromagnetycznych; teoria *Maxwella* identyfikuje fale świetlne z falami elektromagnetycznymi. Istnieje ciągłe przejście od fal *Hertza* do fal świetlnych. Gdybyśmy odrzucili istnienie fal świetlnych, musielibyśmy, wbrew radiotechnice, odizolować istnienie fal elektromagnetycznych, na co dziś, niewątpliwie, nikt się nie poważy.

W teorii elektromagnetyzmu, jak zresztą i w całej fizyce klasycznej, energia uchodzi za funkcję ciągłą. Założyć, iż energia występuje w postaci skupień nieciągłych, znaczy to samo, co zaprzeczyć słuszności podstawowych założeń elektrodynamiki klasycznej.

Uczył to pierwszy *Maks Planck* około roku 1900. Chodziło mu o wytłumaczenie promieniowania ciała czarnego. *Planck* założył, iż energia układów wysyłających promienie (oscylatorów) istnieje w postaci pewnych elementów ε . Z dalszego rozwinięcia wzorów okazało się, iż taki element energii musi być proporcjonalny do częstości drgań oscylatora ν . Oznaczając współczynnik proporcjonalności literą h , otrzymujemy wzór:

$$\varepsilon = h\nu \quad (1)$$

Element energii ε nazywamy kwantem energii; h otrzymało nazwę stałej *Planck'a* lub stałej powszechnej. Ponieważ $\nu = \frac{1}{T}$, gdzie T oznacza okres drgań, posiada więc ν wymiar sek^{-1} ; ε , jako energję, wyrazimy w ergach; stąd na wymiar h otrzymujemy erg. sek.

Teoria kwantów energii promienistej nie pozostawiłaby zapewne głębszych śladów w fizyce, gdyby jej zastosowania polegały jedynie

na umożliwieniu teoretycznego wyprowadzenia prawa promieniowania ciała czarnego. Okazało się jednak, w sposób zgoła nieoczekiwany, że koncepcja kwantów energii daje nam możliwość ściśle ilościowego wytłumaczenia zjawisk w olbrzymiej dziedzinie emisji i absorpcji promieniowania, gdy tymczasem interpretacja na gruncie teorii falowej światła jest trudna, zawiła, bądź zgoła niemożliwa.

Do dziedziny największych triumfów teorii kwantów należą wszystkie zjawiska, dotyczące przemiany energii ruchu elektronów w energię promienistą, bądź też odwrotnie, — przemiany energii promienistej w energię ruchu elektronów. Stanie się to bardziej jasnym z wykładu dalszego.

Obok teorii falowej światła powstała więc teoria kwantowa, przy czym kwanty, jak wynika z badań nad zjawiskiem Comptona i fotoelektrycznością, należy traktować jako punktowe skupienia energii, posiadające określony pęd¹⁾. Każdej barwie, t. j. każdemu ν odpowiadałby zatem kwant określonej energii i pędu; trudno nie dostrzec, że hipoteza kwantów stanowi *mutatis mutandis* powrót do Newtona w teorii korpuskułów świetlnych. W pewnych dziedzinach optyki (interferencja, dyfrakcja, załamanie podwójne) traktujemy światło, jako ruch fal ciągłych, w innych (emisja i absorpcja promieniowania) posługujemy się obrazem pocisków energii. Dwa te obrazy nie pokrywają się. Być może, iż pozatem wszystkim kryje się jakaś wszechogarniająca jedność i że tylko słabość umysłu naszego nie pozwala nam jej ogarnąć narazie. Być może, iż wyobrażenia o świetle, które tworzymy na podstawie zjawisk makroskopowych życia codziennego, nie wystarczają do opanowania dziedziny przemian, odbywających się wewnątrz atomów. Spekulacje na ten temat nie posuwają sprawy naprzód. Niewątpliwem jest, że w chwili obecnej koniecznym jest dualistyczne pojmowanie promieniowania, sprzeczne z ogólną tendencją naszego umysłu do osiągnięcia na każdą sprawę poglądu harmonijnego, jednolitego. Poprzednio omawialiśmy zjawiska, podlegające teorii falowej; rozdział niniejszy poświęćmy kwantom.

Próbę ujęcia kwantów energii, jako czegoś zupełnie konkretnego, jako skupień energii, posiadających w przestrzeni określony kierunek, dał Einstein w roku 1905²⁾.

¹⁾ Niektórzy autorowie nadają pociskom kwantowym nazwę fotonów; będziemy się posługiwali i jednym i drugim terminem, gdyż nie może to być źródłem nieporozumień.

²⁾ A. Einstein. Ueber einen die Erzeugung und Verwandlung der Lichtes betreffenden heuristischen Gesichtspunkt. Ann. d. Physik, 1905, t. 17, str. 132.

W pracy wówczas ogłoszonej traktuje Einstein sprawę istnienia kwantów nader ogólnie; wprowadza kwanty jedynie jako heurystyczny punkt widzenia. W rozprawie cytowanej podaje Einstein wzór zasadniczy, zwany często wzorem Einsteina, rządzący przemianami energii kinetycznej elektronów w energię promienistą i odwrotnie.

Zmieniając nieco symbole, napiszemy ten wzór Einsteina w postaci poniższej:

$$Ve = \frac{1}{2}mv^2 \rightleftharpoons hv \dots \dots \dots (2)$$

We wzorze tym oznacza V różnicę potencjałów, e — ładunek elementarny, czyli ładunek posiadany przez pojedynczy elektron, m oznacza masę elektronu, v — prędkość elektronu, h i v mają to samo znaczenie, co i we wzorze (1) na str. 335. Znaczenie tego wzoru, jeżeli go odczytywać od lewej ręki ku prawej, jest następujące: gdy elektron przebiega w polu pewną drogę, wzdłuż której zachodzi spadek potencjału V i wykonywana jest przez siły pola elektrycznego praca Ve , nabiera energii kinetycznej $\frac{1}{2}mv^2$; jeżeli ta energia kinetyczna elektronu przechodzi całkowicie w energię promienistą (co spotykamy np. w emisji promieni Röntgenowskich), powstaje kosztem niej pojedynczy kwant energii hv . Wzór ma obowiązywać i w przemianach odwrotnych (np. w zjawisku fotoelektrycznym); należy go wówczas odczytywać od prawej ręki ku lewej: kwanty hv energii promienistej, uderzając w elektrony, nadają im prędkość, którą można obliczyć na podstawie wzoru (2). Na podwójne znaczenie wzoru wskazują strzałki, zwrócone ostrzami w strony przeciwne.

Znany jest cały szereg zjawisk, których interpretacja sprowadza się do bezpośredniego stosowania wzoru Einsteina, do realnego traktowania kwantów, jako pocisków energii. W zjawiskach tych najsilniej zaznacza się przeciwieństwo nowych poglądów i teorii falowej światła. Doskonałe potwierdzenie ilościowe wzoru Einsteina, możliwość wyznaczenia stałej h z ogromnym stopniem dokładności dały poglądom kwantowym duży stopień pewności i trwałości. Fakty, stanowiące bezpośrednią podstawę doświadczalną teorii kwantowej, rozpatrzmy w artykule niniejszym. Nie będziemy dążyli do wyczerpania materiału doświadczalnego; poprzestaniemy na zjawiskach nielicznych; badania nad nimi będziemy się starali rozpatrzeć krytycznie.

Przedstawimy kolejno: 1) zjawisko fotoelektryczne, 2) badania nad widmem ciągłym promieni Röntgena, 3) zjawiska Comptona i Ramana, 4) wzbudzenie zapomocą elektronów emisji pojedyn-

czych linii widomych. W końcu artykułu damy wreszcie zestawienie wartości stałej h , otrzymywanych różnymi metodami.

Zanim przejdziemy do szczegółowego omówienia tematu, uczynimy jeszcze uwagę w sprawie dokonywania obliczeń na mocy wzoru (2):

$$Ve = \frac{1}{2} mv^2 = h\nu.$$

Wartość ładunku elementarnego e znana jest z doświadczeń Millikan'a; $e = 4.774 \times 10^{-10}$ jedn. elektrostatycznych; masa elektronu może być obliczona, gdyż stosunek e/m znajduje się doświadczalnie na mocy odchylenia promieni katodowych w rurkach próżniowych. Tym sposobem, znając V , to jest różnicę potencjałów, nadającą pęd elektronowi, możemy obliczyć prędkość elektronu v ; odwrotnie też, prędkość pozwala nam obliczyć różnicę potencjału, niezbędną do jej wytworzenia. Zauważymy, że ta sama różnica potencjałów, przy przeciwnym kierunku pola, wystarczyłaby do zahamowania ruchu elektronu. Zamiast wprowadzać prędkość elektronów, charakteryzuje się je zazwyczaj zapomocą odpowiedniej różnicy potencjałów. Mówi się więc o elektronach 300 woltowych, 10 woltowych i t. p.

Prosty przykład pozwoli przedstawić sposób obliczania bardziej konkretnie. Przypuśćmy, że naświetlamy płytkę, naelektryzowaną ujemnie, zieloną linią łuku rtęciowego, której długość fali $\lambda = 5461 \text{ \AA}$. Światło (ob. niżej) wyzwala elektrony. Ich prędkość początkowa może być obliczona na podstawie wzoru Einsteina. (Rzeczywista prędkość elektronów będzie mniejsza, ob. równ. (3) str. 342). Pomińjąc ogniwo środkowe, napiszemy:

$$Ve = h\nu \text{ i } V = \frac{h}{e} \cdot \nu$$

Wartość stałej Planck'a $h = 6.55 \times 10^{-27}$ erg. sek.; e , jak zaznaczyliśmy wyżej $= 4.774 \times 10^{-10}$ j. el. stat.; wzór na długości fali $\lambda = \frac{c}{\nu}$ gdzie c oznacza prędkość światła $= 3 \times 10^{10}$ cm. sek.⁻¹, pozwala nam obliczyć ν . W przypadku rozpatrywanej przez nas linii rtęciowej, gdy $\lambda = 5461 \text{ \AA} = 5461 \times 10^{-8} \text{ cm}$, $\nu = \frac{3 \times 10^{10}}{5461 \times 10^{-8}} = 5.5 \times 10^{14}$ (w liczbie zaokrąglonej). Podstawiając te dane, otrzymalibyśmy V w jednostkach elektrostatycznych; mnożąc przez 300, będziemy mieli napięcie w woltach. A więc

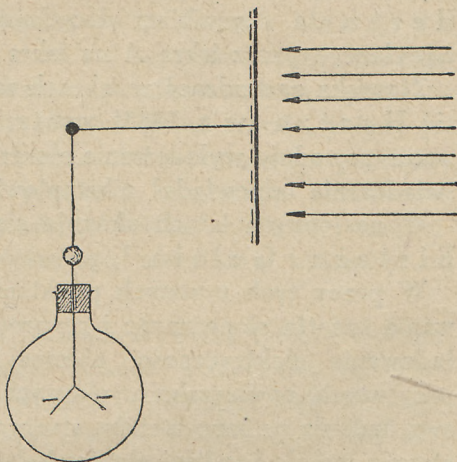
$$V = \frac{6.55 \times 10^{-27} \times 5.5 \times 10^{14} \times 300}{4.774 \times 10^{-10}} = 2.27 \text{ wolt.}$$

B. Zjawisko fotoelektryczne.**I. Doświadczenie podstawowe.**

Płytkę metalową, świeżo oczyszczoną, łączymy z elektrometrem bądź czułym elektroskopem (rys. 78). Rzucając pęk promieni świetlnych, stwierdzamy, że płytka traci swój ładunek; przekonywamy się też o tem, że zjawisko jest asymetryczne z punktu widzenia własności obu rodzajów elektryczności: elektryczność dodatnia daje efekt bardzo słaby, niemal żaden. Najskuteczniej powodują wypływ elektryczności ujemnej promienie o fali krótkiej, a więc — o dużej częstotliwości drgań.

Można to doświadczenie łatwo zrealizować nawet przy posiadaniu skromnych urządzeń eksperymentalnych. Najlepiej użyć płytki cynkowej, świeżo amalgamowanej; mniej czuła jest świeżo oczyszczona blacha aluminiowa; wystarczy powierzchnia niewielka, np. $6 \times 6 \text{ cm}^2$.

Źródło światła powinno obfitować w fale krótkie, nadfiołkowe. Doskonałe wyniki daje łuk elektryczny pomiędzy prętami żelaznymi; wystarczy jednak zupełnie zwykły łuk Volty pomiędzy węglami. Obraz łuku rzucamy na płytkę zapomocą soczewki kwarcowej, gdyż kwarc przepuszcza promienie ultrafioletowe. Tanie soczewki kwarcowe spotykamy w handlu jako „kryształowe” soczewki do okularów; można je dostać w każdym większym sklepie optycznym; soczewkę wziąć o odległości ogniskowej około 10 cm. Każdy czuły elektroskop pozwoli wykazać zjawisko; zupełnie zadawalające wyniki dają elektroskopy demonstracyjne o listkach aluminiowych lub złotych. Wyładowanie elektryczności dodatniej jest kilkadziesiąt razy wolniejsze, niż ujemnej; wstawianie w bieg promieni kilku szybek szklanych momentalnie hamuje zjawisko wskutek pochłaniania promieni nadfioletowych.



Rys. 78.

Najprostszy sposób obserwowania zjawiska fotoelektrycznego.

II. Dane historyczne.

Zjawisko fotoelektryczne zostało odkryte przez Henryka Hertza przypadkowo przy wykonywaniu doświadczeń, dotyczących drgań elektrycznych. Hertz dostrzegł, że istnieje oddziaływanie jednej iskry na drugą. Zapomocą szeregu niezmiernie pomyślowych doświadczeń (praca ta daje uderzający przykład stosowania czysto doświadczalnej metody do badania nowego zjawiska) dowiódł Hertz, że czynnikiem decydującym było oddziaływanie światła wysyłanego przez iskrę A na iskrę B.

Zjawiska zachodzące w iskrach są nader zawiłe. W rok po odkryciu Hertza (w r. 1888) wykazał Hallwachs, że promieniowanie powoduje wyładowanie elektryczności ujemnej. Układ jego doświadczenia odpowiadał schematowi, przedstawionemu na rys. 78.

W następnych latach ukazuje się szereg badań doświadczalnych Elstera i Geitla¹⁾, poświęconych temu samemu zagadnieniu.

W pracy tych uczonych punktem wyjścia było badanie oddziaływania światła słonecznego i rozproszonego światła dziennego na wyładowanie elektryczności ujemnej. Otrzymawszy wyniki dodatnie przy użyciu powierzchni cynkowych, autorowie stopniowo rozszerzają swe badania na inne metale, stwierdzają, że czułość wzrasta, gdy się stosuje metale bardziej elektrododatnie. To ich prowadzi wreszcie do

¹⁾ Nazwiska Juliusza Elstera i Hansa Geitla były ze sobą nierozłącznie związane i w literaturze naukowej, i w życiu. Podamy tu krótki życiorys tych niepospolitych ludzi, którzy umieli pogodzić zawodową pracę pedagogiczną z wybitną twórczością naukową. Rówieśnicy, urodzeni w r. 1855 w Brunświku, ukończyli równocześnie gimnazjum humanistyczne; obydwaj oddali się następnie studjom nad naukami przyrodniczymi i fizyką. W roku 1881 obydwaj zostali nauczycielami w gimnazjum w Wolfenbüttel pod Brunświkiem. Odtąd nie mieli się już rozstać aż do śmierci. Geitel, który był kawalerem, mieszkał w domu Elstera, żonatego. Na parterze mieli wspólne laboratorium. Rozporządzali, szczególnie na początku, środkami nader skromnymi; talent eksperymentatorski niejednokrotnie zastępował im kosztowną aparaturę. Ogłosili wspólnie około 120 prac; między temi pracami jest znaczna liczba niezwykle dla nauki cennych, otwierających nowe horyzonty badania doświadczalnego. Prace ich stanowią do pewnego stopnia organicznie związaną ze sobą całość. Zaczęli od badań nad elektrycznością atmosferyczną. Szukając przyczyny dodatniego ładunku atmosfery, zatrzymali się na zjawisku fotoelektrycznym; w tej dziedzinie odkrywają prawa zasadnicze i dają konstrukcję fotometru fotoelektrycznego, który odegrał olbrzymią rolę w badaniach fizycznych i astronomicznych. Zjawiska fotoelektryczne nie pozwoliły całkowicie wytłumaczyć ładunku atmosfery; Elster i Geitel szukają nowych przyczyn i znajdują je w promieniotwórczości atmosferycznej. Należy sobie uprzytomnić, że w momencie tego kapitalnego odkrycia

użycia metali alkalicznych potasu, rubidu, sodu. Przewyciężając wielkie trudności doświadczalne, sporządzają oni pierwsze komórki fotoelektryczne, wrażliwe nawet na czerwoną część widma; znajdują też nader interesujące dane co do efektu fotoelektrycznego pod wpływem światła spolaryzowanego.

Po pracach Elstera i Geitla, wykonanych w ostatnim dziesięćciu lat ubiegłego stulecia, następują ważne badania Lenarda, ogłoszone w r. 1900 i 1902¹⁾. Lenard wytwarza prąd fotoelektryczny w próżni i wykazuje, że przez naświetloną katodę wyrzucane są elektrony. Ilość elektronów, wysyłanych przez katodę, zależy jedynie od natężenia światła. Różnica potencjałów, istniejąca pomiędzy elektrodami, wpływa jedynie na prędkość ostateczną elektronów. Elektrony opuszczają katodę, posiadając pewną prędkość początkową, zależną od rodzaju światła użytego, niezależną natomiast od intensywności oświetlenia katody.

Największy postęp w dziedzinie badania zjawiska fotoelektrycznego został następnie dokonany dzięki pracom amerykańskiego fizyka R. A. Millikana i jego uczniów. Badaniom tym poświęcił Millikan przeszło 10 lat pracy (1905—1916). Dzięki jak najdalej idącemu wydoskonaleniu techniki eksperymentalnej zdołał Millikan ustalić szereg praw i faktów, dotyczących emisji ele-

badaczy z Wolfenbüttel była znana jedynie promieniotwórczość kilku pierwiastków, nie wyobrażano sobie wcale rozległego rozpowszechnienia ciał promieniotwórczych w przyrodzie. Szeregiem prostych a pomysłowych doświadczeń wykazują Elster i Geitel, że emanacje promieniotwórcze i osad promieniotwórczy znajdują się wszędzie w atmosferze. Odkrywają przytem i inne fakty z dziedziny radiologii, między innymi, prawie równocześnie z Crookesem, — scyntylacje wywołane przez promienie α .

Prace Elstera i Geitla uczyniły ich nazwiska głośniami; otrzymali szereg odznaczeń od akademii i towarzystw naukowych. Rząd zaproponował im stanowiska profesorów uniwersyteckich i kierownictwo instytutem, który miał być wspaniale wyposażony materialnie; ministerstwo ze zdumieniem dowiedziało się, że decyzja tych dwu skromnych nauczycieli wypadła odmownie. Odmowę motywowali tem, iż atmosfera małego miasteczka bardziej sprzyja ich twórczości naukowej, niż gwar wielkomiejski.

Warto zauważyć, że władze gimnazjalne umiały ocenić wartość tych wybitnych uczonych; liczbę ich godzin tygodniowych zredukowano do jakiejś trzeciej części godzin normalnych.

W roku 1920 zmarł Elster, w trzy lata po nim — Geitel.

¹⁾ P. Lenard. Erzeugung von Kathodenstrahlen durch ultraviolette Licht. *Annalen der Physik*, r. 1900, t. 2, s. 359 i *Ann. d. Phys.* r. 1902, t. 8, s. 149.

wierzchnię, musiałaby wzrastać z natężeniem światła, gdyby energia promieni przekazywana była elektronom bezpośrednio. Ponieważ jednak prędkość elektronów jest od natężenia światła niezależną, zmuszeni jesteśmy szukać innego wytłumaczenia. L e n a r d rzucił myśl, że światło jest tylko czynnikiem wyzwalającym, że elektrony posiadają określoną prędkość już wewnątrz atomu¹⁾. W takim razie jednak, skądby się brał związek pomiędzy maksymalną prędkością a częstością drgań światła pobudzającego, o czym mówi prawo III-cie?

Najprostsza interpretacja, którą niemal narzuca prawo III, jest następująca: kwant energii $h\nu$ przechodzi w energię kinetyczną elektronu, — nie całkowicie jednak, gdyż elektrony są wyrzucane nie tylko z powierzchni, lecz i z warstw głębszych, a spotykając na drodze swej atomy, tracą część energii; tym sposobem z metalu będą wybiegać elektrony o prędkościach najrozmaitszych. Największą prędkość v_1 , będą oczywiście, posiadać elektrony, wyrzucane z warstwy najbardziej zewnętrznej, prostopadle do powierzchni naświetlanej. Stała p we wzorze (3) oznacza pracę, niezbędną na wyzwolenie elektronu z danego metalu. Pisząc wzór w postaci

$$h\nu = \frac{1}{2} mv_1^2 + p,$$

widzimy, iż wyraża on tylko zasadę przemiany energii kwantu na pracę i na energię kinetyczną najszybszych elektronów.

Jak zobaczymy niżej, prawo to zostało stwierdzone przez M i l l i k a n'a z b. dużym stopniem dokładności. Wydają się więc rzeczą konieczną wprowadzić kwanty do interpretacji zjawiska. Założywszy jednak, że energia promienista przechodzi kwantowo w energię elektronów, będziemy musieli zerwać z poglądem, iż ta energia jest w sposób ciągły rozmieszczona w przestrzeni, że każdy element powierzchni falowej kulistej w ośrodku izotropowym niesie jedną i tę samą ilość energii.

Prosty przykład liczbowy wyjaśni najlepiej sprawę. Świeca normalna, ustawiona w odległości 3 metrów od czułej komórki fotoelektrycznej, powoduje momentalnie emisję elektronów. Łatwo obliczyć energię świetlną, która pada w tych warunkach na 1 cm.² powierzchni. Wiadomo, że na 1 cm.² powierzchni, umieszczonej prostopadle do promieni w odległości 1 metra, świeca normalna rzuca 8.1 erga świa-

¹⁾ Millikan i Whinchester dowiedli, że energia elektronów wysyłanych przez metal naświetlony jest niezależna od temperatury. Wynika stąd, że elektrony nie biorą udziału w ruchach termicznych.

tła w ciągu jednej sekundy. W odległości 3 metrów na 1 cm.² i sekundę przypada więc w każdym razie mniej, niż 1 erg. Ponieważ elektrony znajdują się w atomach, trzeba obliczyć energję, przypadającą w ciągu sekundy na 1 atom. Pole przekroju pojedynczego atomu jest rzędu 10⁻¹⁵ cm.²; tak więc atom w ciągu sekundy otrzymuje ilość energji rzędu 10⁻¹⁵ erga. Kwant energji światła zielonego jest bez porównania większy; $h = 6.55 \times 10^{-27}$, v w założeniu światła zielonego ($\lambda = 5000 \text{ \AA}$) $= \frac{3 \times 10^{10}}{5000 \times 10^{-8}} = 6 \times 10^{14}$, kwant zatem

$$h\nu = 4 \times 10^{-12} \text{ erga,}$$

w liczbie okrągłej.

Tak więc fale świetlne świecy normalnej dopiero po 4000 sekund mogłyby dostarczyć atomowi 1 kwant energji. Jeżeli jednak zwrócimy uwagę na to, że komórka fotoelektryczna jest wrażliwa tylko na bardziej łamliwą część widma, na którą przypada co najwyżej $\frac{1}{3}$ część energji wypromieniowanej przez świecę, to okaże się, iż atom na sekundę otrzymuje tylko $\frac{1}{3} \times 10^{-15}$ erga energji skutecznej i że trzeba by czekać 12000 sekund, t. j. przeszło trzy godziny, aby się w atomie nagromadziła ilość energji, odpowiadająca jednemu kwantowi; tymczasem doświadczenie uczy, iż emisja elektronów zachodzi natychmiast. Aby usunąć sprzeczność, musimy założyć, że rozmieszczenie energji na powierzchni falowej nie jest ciągłe; kwanty muszą być skupione w pewnych punktach powierzchni. W ten sposób można zrozumieć kwantowe przekazywanie energji elektronów.

IV. Eksperymentalna strona badań nad zjawiskiem fotoelektrycznym.

Oceń krytycznie wartość praw zasadniczych, dotyczących zjawiska fotoelektrycznego, można dopiero, zapoznawszy się choć w ogólnym zarysie z metodami eksperymentalnymi, które doprowadziły do wyżej podanych wyników. Zauważymy, że zjawiska, z którymi się ma tutaj do czynienia, są nader subtelne, i że mnóstwo drobnych okoliczności ubocznych może wpłynąć na całkowite zaciemnienie obrazu.

Wystarczy powiedzieć, że tak genialny eksperymentator, jak L. e. n. a. r. d., w kwestji prawa III-go (str. 342) otrzymał wyniki niezgodne z danymi, osiągniętymi później przez M. i. l. l. i. k. a. n. a. W swej pracy

z roku 1902¹⁾ pisze on, że eksperyment nie wykazuje istnienia prędkości maksymalnej elektronów. Tę samą tezę podtrzymywał zresztą znacznie później uczeń L e n a r d a, R a m s a u e r.

Przechodzimy do omówienia metod doświadczalnych, które były stosowane dla ustalenia praw podanych na str. 342. Aby stwierdzić prawo proporcjonalności prądu fotoelektrycznego do wyzwalającej go energii promienistej oświetlał L e n a r d wyczerpioną katodę aluminjową światłem iskry pomiędzy kulkami cynkowymi. Katoda była umieszczona w rurce próżniowej, zaopatrzonej w okienko kwarcowe, które przepuszczało, prócz promieni widzialnych, również i promienie nadfioletowe iskry. Natężenie światła regulowano, zmieniając odległość źródła od katody; odpowiedni prąd mierzono zapomocą elektrometru. Natężenie światła zmieniało się w stosunku 90 do 1; w tym samym stosunku, w granicach błędów obserwacji, wahała się ilość elektronów wyrzucanych.

Prawo drugie, — iż prędkość, której nabierają elektrony wychodzące z katody, nie zależy od natężenia światła, otrzymane zostało pośrednio, przez porównanie krzywych, charakteryzujących rozdział prędkości pomiędzy elektronami. Nie będziemy się zatrzymywać szczegółowiej na metodzie L e n a r d a, gdyż zasadę otrzymywania krzywych analogicznego typu omówimy niebawem, opisując badania M i l l i k a n'a, podkreślimy tylko, że niezależność prędkości elektronów od natężenia światła została przez L e n a r d a stwierdzona w bardzo rozległych granicach: przy użyciu elektrody wyczerpionej zmienił on natężenie światła w stosunku 1 do 70, w przypadku płytki aluminjowej — w stosunku 1 do 1000.

Przechodząc do prawa III-go, przypominamy raz jeszcze jego istotną treść. Sprowadza się ono do wzoru Einsteina

$$\frac{1}{2}mv^2 = hv - p$$

gdzie lewa część oznacza energję kinetyczną elektronu; $h\nu$ jest kwantem energii, przyczem h oznacza stałą Planck'a, a ν — częstość drgań; p jest to praca niezbędna na wyzwolenie elektronu z powierzchni metalowej.

Prędkość elektronów, posiadających ładunek e , mierzy się pośrednio. Nadaje się mianowicie płytce pewien rosnący potencjał dodatni; przy odpowiednio wysokim potencjale V przyciąganie elektro-

¹⁾ Lenard. Ueber die lichtelektrische Wirkung, Ann. d. Phys. 1902, t. 8 na str. 165.

statyczne nie pozwala elektronowi opuścić powierzchni metalowej. Wówczas

$$Ve = \frac{1}{2} mv^2 = hv - p.$$

We wzorze tym mamy dwie zmienne: V , potencjał hamujący wybieganie elektronów, i v — częstość drgań światła padającego. Widzimy, że według prawa Einsteina winien między nimi istnieć związek linjowy; widzimy dalej, że pochodna

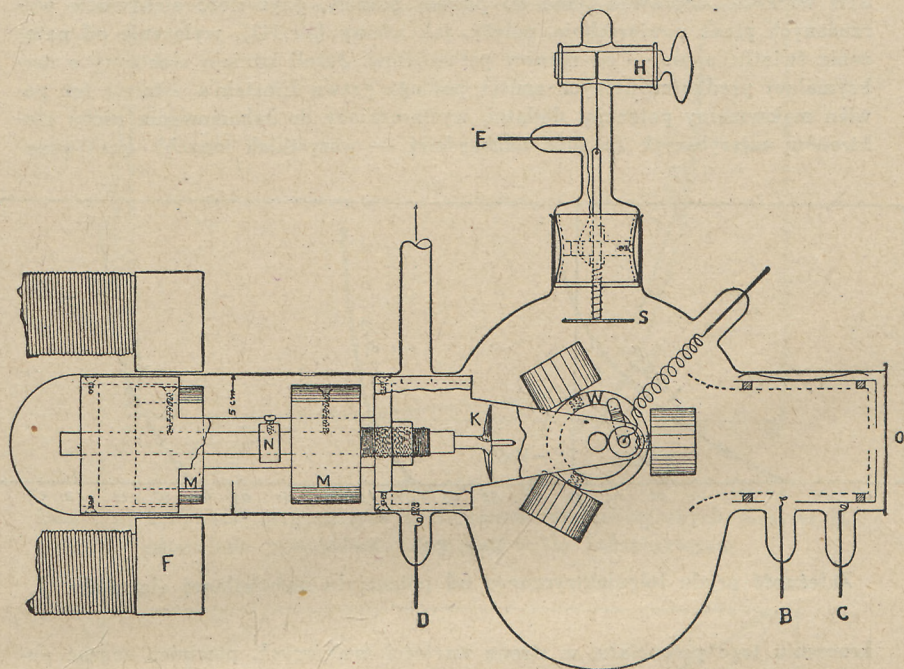
$$\frac{dV}{dv} = \frac{h}{e}$$

Tym sposobem, gdyby doświadczenie potwierdziło prawo powyższe, styczna kąta nachylenia byłaby równa stosunkowi h/e , dawałaby więc możność znalezienia stałej Planck'a na mocy zjawiska fotoelektrycznego.

Zwróćmy jeszcze uwagę na pewną okoliczność zasadniczą. Jakżeśmy już wyżej zaznaczyli (str. 343), nie można oczekiwać, by wszystkie elektrony posiadały tę samą prędkość; — przeważna część elektronów pochodzi z warstw głębszych, tracą one po drodze swą energję w zderzeniach z atomami. Wzór podany powyżej dotyczy tylko elektronów posiadających prędkość maksymalną. Gdyby nie było elektronów o prędkości maksymalnej, stosowanie prawa Einsteina byłoby pozbawione sensu. Tę kwestję przedewszystkiem należało zbadać. Otrzymawszy na pytanie zasadnicze odpowiedź twierdzącą, Millikan zwrócił uwagę na to, że istnienia związku linjowego pomiędzy V i v można ściśle dowieść, jedynie wtedy, gdy się zmienia v w dość szerokich granicach, gdyż na bardzo małym odcinku wszelka krzywa eksperymentalna może pozornie uchodzić za prostą. Należało więc użyć metali wrażliwych na światło w nader szerokich granicach widma. Od czasów Elstera i Geitla wiadomo było, że taką własność posiadają tylko metale alkaliczne: sód, lit, potas.

Efekt fotoelektryczny jest jednak zjawiskiem kapryśnem, najmniejsze zanieczyszczenie swobodnej powierzchni modyfikuje jego przebieg; wiadomo zaś powszechnie, jak łatwo ulega utlenieniu swobodna powierzchnia metali alkalicznych. Zważywszy te okoliczności, zmuszony był Millikan wykonać swe badania w próżni jak najdalej posuniętej; w tej próżni umieszczony był też mechanizm, pozwalający w odpowiednim momencie zeszkrobywać nożem zużytą powierzchnię metalu alkalicznego. Jak powiada żartobliwie Millikan, był to cały warsztat w próżni.

Rurę próżniową Millikana¹⁾ widzimy przedstawioną schematycznie w przecięciu na rys. 79. Część środkową rury zajmuje koło W, na którego obwodzie są zamocowane trzy cylindry odlane z metalu alkalicznego. Zapomocą mechanizmu elektromagnetycznego, który nie został uwidoczniiony na rysunku, można było skierować ku okienku O powierzchnię któregośkolwiek z tych trzech cylindrów. Od koła W do elektrody przeprowadzona jest sprężynka, którą mo-



Rys. 79.

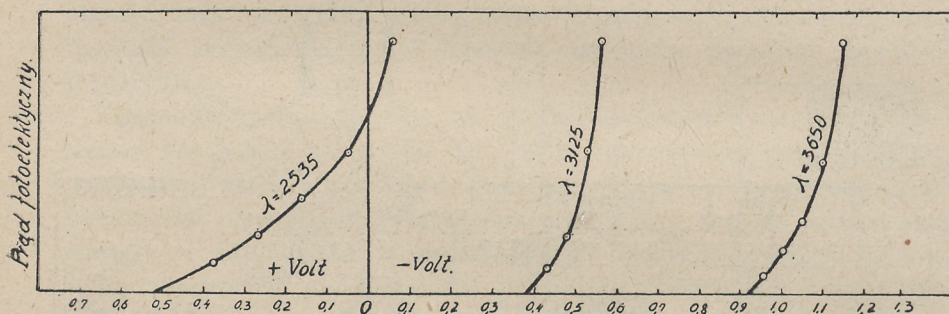
Przyrząd Millikana do obserwowania zjawiska fotoelektrycznego.

żna było łączyć ze źródłem elektryczności określonego napięcia. Nóż K, posiadający własny mechanizm, mógł być wprawiany w ruch zzewnątrz zapomocą specjalnego elektromagnesu (F na rysunku); służył on do oczyszczania powierzchni badanego metalu. Naprzeciw powierzchni metalicznej, naświetlanej poprzez okienko O, znajdowało się wiaderko Faradaya o podwójnych ścianach; elektrody B i C pozwalały łączyć ścianki wiaderka z elektrometrem. Elektroda S służyła do mierzenia kontaktowej różnicy potencjałów, nie będziemy się tu jednak zatrzymywać na tej czynności.

Przebieg doświadczenia w zasadzie był nader prosty. Czystą powierzchnię metalu alkalicznego naświetlano przez okienko kwarcowe O promieniami określonej długości fali (monochromator Hilgera, który służył do oddzielania pro-

¹⁾ Czytelnik, którego interesuje tylko zasada pomiaru, może tekst wydrukowany pitem pominąć bez uszczerbku dla zrozumienia całości.

mieni o różnym λ , nie jest pokazany na rysunku). Elektrony, wyrzucane przez metal, zbiera wiaderko Faraday'a; połączony z niem elektrometr daje wielkość prądu fotoelektrycznego. Natężenie prądu fotoelektrycznego zależy od potencjału jaki nadamy metalowi. Przy bardzo dużym potencjale dodatnim żaden fotoelektron nie opuści powierzchni metalicznej; przy potencjale ujemnym elektrony wskutek odpychania będą nabierać przyspieszeń, prąd elektronów będzie wzrastać, co prawda tylko do pewnej granicy, gdyż ilość elektronów wyrzucanych przez powierzchnię, zależy, jak wiemy (str. 342), wyłącznie od natężenia światła, a nie — od różnicy potencjałów. Jeżeli istnieją elektrony o maksymalnej prędkości, których emisja podlega prawu Einstein'a, istnieje też pewien maksymalny potencjał dodatni, wystarczający do zahamowania ruchu elektronów najszybszych (a więc tembardziej — wszystkich innych) Przy prze-



Rys. 80.

Zależność prądu fotoelektrycznego od potencjału naświetlanej elektrody.

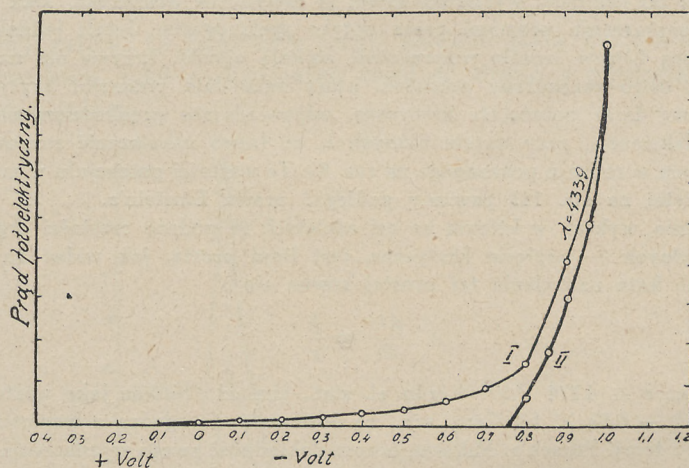
kroczeniu tego potencjału, w stronę wartości malejących, powinien zacząć powstawać prąd fotoelektryczny.

Rzut oka na rys. 80, wzięty z pracy Millikan'a, przekonywa nas, że te przewidywania znajdują potwierdzenie w doświadczeniu. Na osi odciętych wykresu mamy potencjał elektrody naświetlanej, wyrażony w woltach. Od lewej ręki do prawej mamy na osi odciętych rosnący (pod względem wartości bezwzględnej) woltaż ujemny; wolty dodatnie rosną od prawej ręki ku lewej. Na osi rzędnych mamy natężenie prądu, wyrażone w jednostkach dowolnych. Obok krzywej podana jest długość fali światła pobudzającego. Zwróćmy uwagę na jedną z krzywych, np. na trzecią z rzędu, odpowiadającą nadfioletowej linii $\lambda = 3650 \text{ \AA}$. Widzimy, że w miarę zwiększania wartości bezwzględnej potencjału ujemnego krzywa ta rośnie szybko, dalej, — że przy powiększaniu algebraicznym potencjału (a więc od prawej ku lewej) urywa się ona nagle. Stwierdzimy więc, że istnieje potencjał nieprzekraczalny, powyżej którego nie ma prądu fotoelektrycznego. Istnieje zatem prędkość maksymalna elektronów.

Może się wydać dziwnem, że potencjał, odpowiadający prędkości maksymalnej, nazwijmy go krytycznym, przypada dla wartości ujemnych woltażu elektrody naświetlanej. Wynika to stąd, że pomiędzy elektrodą, a metalem wiaderka Faraday'a istnieje dodatkowa, kontaktowa różnica potencjałów (przy-

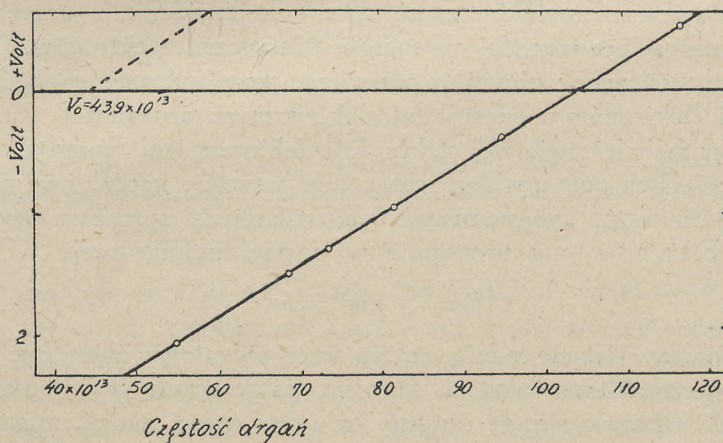
czem metal alkaliczny posiada potencjał dodatni rzędu kilku wolt). Wskutek tego krzywe należałoby przesunąć wlewo, ku potencjałom dodatnim.

Ważnem, a eksperymentalnie nader trudnem do rozstrzygnięcia, pytaniem jest to, czy krzywe, w rodzaju rozpatrywanej powyżej, zaczynają się raptownie, tworząc z osią odciętych zupełnie określony, skończony kąt czy też przebiegają stopniowo, łagodnie zbliżając się do osi, „wytwarzając ogonek” według terminologii amerykańców. Te dwie alternatywy zostały pokazane na rys. 81.



Rys. 81.

Dwa typy krzywych, otrzymanych w badaniach fotoelektrycznych. Krzywa II odpowiada naświetleniu światłem ściśle jednobarwnem.



Rys. 82.

Wykres, potwierdzający prawo kwantowe Einsteina w dziedzinie fotoelektryczności.

Krzywa II zaczyna się raptownie, krzywa I łagodnie opada ku osi odciętych. Gdyby przebieg krzywych odpowiadał typowi I, nie możnaby mówić o istnieniu potencjału krytycznego i prędkości maksymalnej; interpretacja kwantowa zjawiska fotoelektrycznego musiałaby upaść.

Millikan istotnie otrzymał część krzywych z ogonkami, według typu I. Udało mu się jednak dowieść, że krzywe tego typu powstają, gdy promienie nasświetlające są niejednorodne, gdy zawierają mianowicie chociażby najmniejszą domieszkę fal krótkich; wystarcza nawet ta nieznaczna domieszka, jaka powstaje przy rozpraszaniu promieni przez optykę spektrografu. Jeżeli jednak usunąć zapomocą filtrów światło rozproszone, znikają ogonki, krzywa ma na osi odciętych ostro zaznaczony początek, który nam daje potencjał krytyczny. Zestawmy teraz potencjały krytyczne, odpowiadające prędkościom maksymalnym elektronów, przy użyciu różnych λ , co łatwo uskutecznić rozporządzając wykresem w rodzaju pokazanego na rys. 81. Te wartości potencjału w myśl teorii rozwinętej na str. 343 powinny podlegać prawu Einstein'a.

Istotnie, wykres, w którym na osi odciętych są podane częstości drgań, a na osi rzędnych — napięcia krytyczne, jest linią prostą, jak widać na rys. 82. Tangens kąta nachylenia tej prostej równa się

$$\frac{dV}{d\nu} = \frac{h}{e}.$$

Biorąc $e = 4.774 \times 10^{-10}$ jedn. el. stat., znalazł Millikan jako wartość przeciętną $h = 6.57 \times 10^{-27}$ erg. sek., co doskonale się zgadza z wartością, wynikającą z teorii Planck'a. Millikan ocenia dokładność swego wyznaczenia na $1/2\%$. Gdyby nawet uważać tę ocenę za zbyt optymistyczną, to i tak, przyznać trzeba, zgodność liczbowa jest zadziwiającym potwierdzeniem idei kwantowych.

C. Kres widma ciągłego promieni Röntgenowskich.

W zjawisku fotoelektrycznym mamy do czynienia z przechodzeniem energii promienistej w energię kinetyczną elektronów. Doskonale jest też znane zjawisko odwrotne: przechodzenie energii kinetycznej elektronów w energię fal elektrycznych promieni X. Zjawisko to, w przeciwieństwie do efektu fotoelektrycznego, wymaga naogół nader wielkich potencjałów; wobec tego wszelkie kontaktowe różnice potencjału mogą być pominięte, co znakomicie upraszcza pomiary. Wzór E i n s t e i n a występuje w postaci najprostszej:

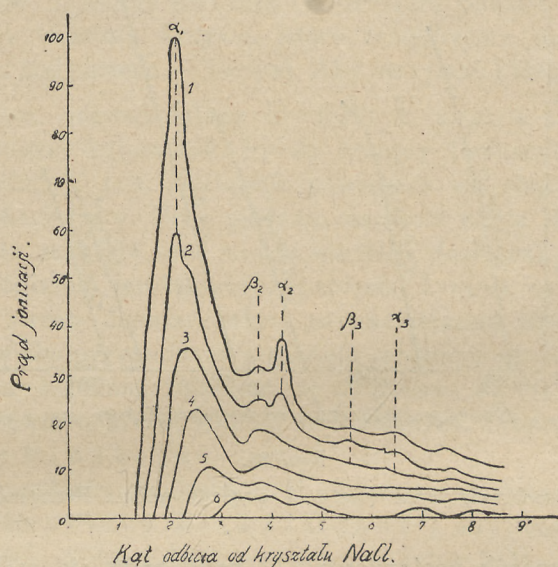
$$Ve = \frac{1}{2} mv^2 = h\nu.$$

Nie należy jednak sądzić, że ten wzór kwantowy może być stosowany do wszelkich wogóle zjawisk, dotyczących wysyłania promieni X. Okazało się, że dotyczy on tylko części emisji, mianowicie kresu widma ciągłego Röntgenowskiego od strony fal krótkich. Chodzi o to, że emisja rury Röntgenowskiej składa się z widma ciągłego, tła niejako; na tle tego widma ciągłego zarysowują się linie charakte-

rystyczne, wysyłane przez metal antykatody. Widmo ciągłe po stronie fal krótkich, a więc — dużych wartości ν , urywa się raptownie. Do tej właśnie granicznej częstości drgań można stosować wyżej napisany wzór; według niego

$$h = \frac{e \cdot V}{\nu}.$$

Widzimy zatem, że będziemy mogli znaleźć stałą Planck'a h , jeżeli określimy, jaka maksymalna częstość drgań ν odpowiada danemu potencjałowi.

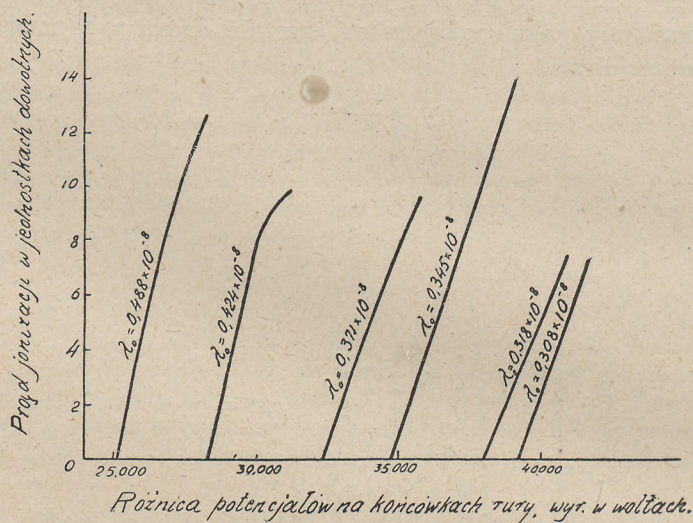


Rys. 83.

Rozkład energii w widmach Röntgenowskich. Każda z krzywych odpowiada określonej wartości potencjału. Po lewej ręce krzywe urywają się raptownie; mamy tu „kres widma”.

Interpretacja jest nader prosta. Na materiał antykatody pada wiązka promieni katodowych określonej prędkości. Energia kinetyczna elektronów w pewnych wyjątkowych razach może przejść całkowicie w kwant energii promienistej i wówczas otrzymujemy ν maksymalne, odpowiadające kresowi widma ciągłego; naogół jednak część energii elektronu rozprasza się przy zderzeniach z atomami; w przemianie na energię promienistą otrzymamy wskutek tego kwanty o mniejszym ν , a więc o większej długości fali.

Amerykanin William Duane pierwszy dostrzegł związek pomiędzy kresem widma ciągłego a wzorem Einsteina. Z początku obliczenia dały tylko zgodność co do rzędu wielkości h . Pracując w roku 1915 z F. L. Hunt'em¹⁾, otrzymał Duane po raz pierwszy dokładną wartość h . W pracy tej wskazał zarazem Duane dwie zasadnicze metody, jakie można stosować przy wyznaczaniu v maksymalnego, t. j. częstości drgań kresu widma ciągłego. Postę-



Rys. 84.

Krzywe izochromatyczne (stałe λ) ciągłego widma Röntgenowskiego.

puje się w sposób następujący: 1) bądź bada się rozkład energii w widmie ciągłym, posługując się metodą jonizacyjną (ob. rozdział o spektroskopji promieni X), 2) bądź też ustawia się odbiornik spektrometru (komorę jonizacyjną) na odbiór pewnej długości fali; powiększając stopniowo napięcie na końcówkach rury Röntgenowskiej, dostrzega się, że przy pewnym napięciu nagle pojawia się dana długość fali, a natężenie jej szybko rośnie, gdy wzrasta różnica potencjału. Rysunki 83 i 84 dobrze ilustrują przebieg zjawiska. Na rysunku 83 mamy szereg krzywych, które dają natężenie energii w widmie ciągłym Röntgenowskim. Litery α , β wskazują miejsca linii charakterystycznych. Na osi odciętych podane są kąty

¹⁾ W. Duane i F. L. Hunt. On X-ray wave-lengths. Physical Review, r. 1915, t. 6, s. 166.

ustawienia spektrometru. Wraz z kątem rośnie długość fali; krótkie fale i częstotliwości drgań maksymalne mamy zatem po lewej ręce. Na osi rzędnych podana jest wielkość prądu jonizacyjnego, jako miara energii. Kolejne krzywe wznoszą się coraz wyżej, obejmując jedna drugą. Odpowiadają one rosnącemu potencjałom. Po lewej stronie krzywe te urywają się raptownie, spadając stromo; punkty przecięcia z osią odciętych dają kres widma ciągłego, odpowiadający określonymu potencjałowi. Czytelnik zechce zwrócić uwagę na to, iż analogiczne krzywe otrzymuje się w badaniu promieniowania temperaturowego ciał¹⁾. Mamy wówczas temperaturę zamiast potencjału. Na rysunku 84 widzimy krzywe, które moglibyśmy nazwać izochromatycznymi (od chroma — barwa). Aby otrzymać którąkolwiek z nich, np. środkową, odpowiadającą $\lambda = 0.371 \text{ \AA}$, ustawia się spektrometr pod określonym kątem tak, by do komory jonizacyjnej dostawała się dana długość fali. Następnie powiększa się stopniowo napięcie na końcówkach rury. Przy pewnym napięciu nagle występuje silna jonizacja; to znak, że kres widma ciągłego dosięgnął danej długości fali. Przy dalszem powiększaniu napięcia krzywa natężenia szybko rośnie. Ze strony doświadczalnej najważniejszym jest stwierdzenie, iż krzywe w obu przypadkach posiadają raptowny spadek; gdyby opadały zwolna, łagodnie, zbliżając się stopniowo do osi odciętych, nie możnaby mówić o kresie widma; niewiadomem byłoby też, jak stosować wzór E i n s t e i n a.

Metody pomiarów wydoskonaliли stopniowo w Ameryce D u a n e i jego współpracownicy. B l a k e i D u a n e¹⁾ otrzymali w roku 1917 na h wartość $6.555 \times 10^{-27} \text{ erg. sek.}$, w roku 1921, po osiągnięciu większej precyzji znaleźli D u a n e, P a l m e r i C h i - S u n Y e h²⁾, iż

$$h = (6.556 \pm 0.009) \times 10^{-27} \text{ erg. sek.}$$

W Niemczech tem samem zagadnieniem zajmował się E. Wagner¹⁾. Różnica pomiędzy jego pomiarami a precyzyjnymi pomiarami D u a n e'a polegała głównie na wielkości potencjałów. Wagner nie przekroczył naogół 10000 Volt. Po części dlatego, że nie posiadał ba-

¹⁾ Ob. np. Natanson i Zakrzewski, Nauka fizyki t. II, str. 358 i 359.

¹⁾ F. C. Blake i W. Duane. The value of „ h ” as determined by means of X-rays. Physical Review, r. 1917, t. 10, s. 624.

²⁾ W. Duane, H. H. Palmer i Chi-Sun-Yeh. A remeasurement of the radiation constant by means of X-rays. Physical Review, 1921, t. 18, s. 98.

terji akumulatorów o większem napięciu (Amerykanie posiadali 20000 akumulatorów), głównie zaś dlatego, że niezbyt wysokie potencjały można łatwiej dokładnie zmierzyć; niższym potencjałom odpowiadają też w emisji większe długości fali, które również dają w pomiarach mniejszy błąd procentowy.

W wyniku swych gruntownych badań podaje Wagner

$$h = (6.53 \pm 0.01) \times 10^{-27} \text{ erg. sek.}$$

Niezgodność pomiędzy tą wartością a poprzednią przewyższa błędy spostrzeżeń, które obaj badacze uważają za możliwe. Wydaje się najprawdopodobniejszym, że obydwaj przeceniają precyzję swych pomiarów. W każdym razie różnica wartości znalezionych nie przewyższa $\frac{1}{2}\%$.

Podkreślimy, że badania wykazały, iż otrzymywana wartość h nie zależy ani od materiałów antykathody i rodzaju rury, ani od różnicy potencjałów, ani też od kąta, jaki tworzy wiązka promieni X z pierwotną wiązką promieni katodowych; wynika stąd, że h istotnie jest stałą powszechną.

Rys. 85 (str. 355), być może, da czytelnikowi bardziej konkretne wyobrażenie o doświadczeniach, dotyczących kresu widma ciągłego. Po lewej stronie rysunku widzimy antykathodę T ; po stronie prawej, poza murem, ustawiony jest spektrometr do badania promieni X ; promienie, po odbiciu od kryształu, wpadają do komory jonizacyjnej, połączonej z elektrometrem kwadrantowym.

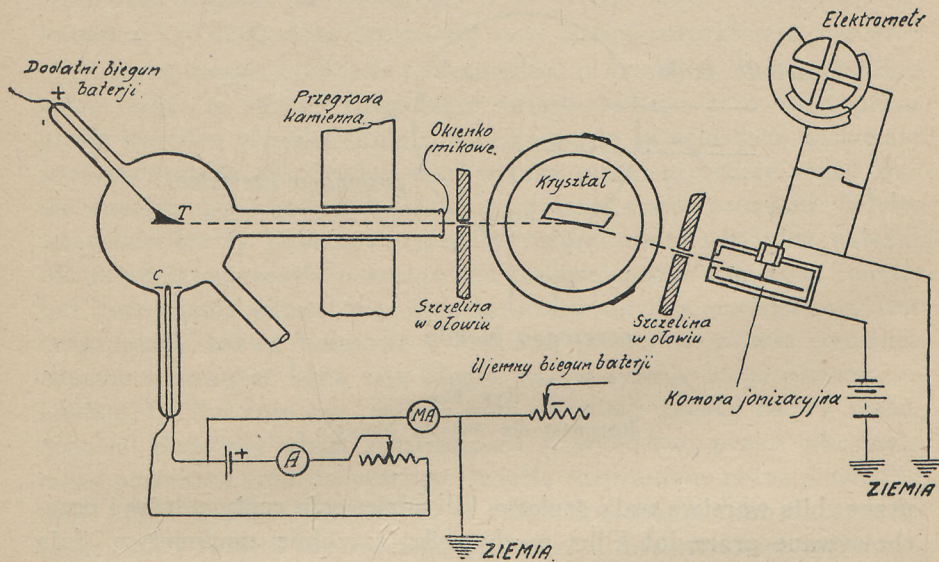
Zjawisko Compton'a i zjawisko Raman'a.

W badaniach nad zjawiskiem fotoelektrycznym napotkaliśmy fakt nieoczekiwany: promienie elektromagnetyczne krótkiej fali, np. nadfioletowe, wyzwalały z metali zawsze elektrony o dużej prędkości, a więc i o znacznej energii kinetycznej, choćby nawet wiązka promieniowania posiadała niezmiernie niskie natężenie, t. j. dostarczała znikomą ilość energii w ciągu sekundy. Wyjaśniliśmy ten paradoks, zakładając, że energia promieniowania nie jest równomiernie rozłożona po całej powierzchni falowej, lecz — skupia się w pewnych punktach, tworząc jakby plamki na powierzchni falowej. Te skupienia kwan-

¹⁾ E. Wagner. Spektraluntersuchungen an Röntgenstrahlen. Annalen d. Physik, r. 1918, t. 57, s. 401; ob. również uzupełnienie tej pracy w Physik. Zeitschrift z roku 1920.

towe albo fotony, moglibyśmy sobie jednak wyobrażać w postaci jakby nitek, igiełek promieniowania, utworów o b. małym przekroju lecz o pewnej rozciągłości linjowej. Badania nad zjawiskiem, odkrytem przez A. H. C o m p t o n'a w roku 1923 nasuwają inne wyobrażenie: w zjawisku tem ujawnia się, że kwant jest skupiony w sobie, posiada charakter punktowy.

Aby zrozumieć zjawisko C o m p t o n'a i pokrewne mu zjawisko R a m a n'a należy przedewszystkiem zwrócić uwagę na rozpraszanie

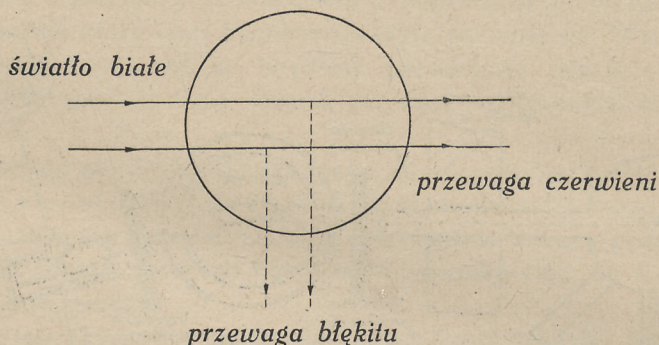


Rys. 85.

Aparatura do badania rozkładu energii w ciągłym widmie Röntgenowskim.

energji promienistej przez materję, które w przypadku światła zazwyczaj uchodzi naszej uwagi, gdy mamy do czynienia z ośrodkiem zupełnie jednorodnym. Natomiast rozpraszanie światła przez ośrodki mętne jest każdemu dobrze znane z przygodnych obserwacyj. Kiedy promienie słoneczne wdzierają się przez otwory do mrocznego pokoju, kiedy przez zaciemnioną salę kinematografu biegnie snop promieni lampy łukowej, wychodzący z okienka operatora, obserwator stojący z boku widzi te promienie dzięki pyłowi, w jaki zawsze obfitują dolne warstwy atmosfery. Stojąc zbliżona, dostrzega się nawet pojedyncze płytki w obrębie pęku promieni. W miarę zmniejszenia liczby pyłków, zawieszonych w ośrodku, rozpraszanie słabnie. Na schyłku

ubiegłego stulecia był rozpowszechniony pogląd, że ciała doskonale jednorodne, jak gazy lub ciecze absolutnie wolne od zawieszin, kryształy przezroczyste, idealnie sformowane, nie rozpraszają promieni świetlnych. Mówiono o takich ciałach, że są „optycznie puste”. Dopiero stosunkowo niedawno¹⁾ zostało doświadczalnie stwierdzone, że niema ciał, któreby wcale światła nie rozpraszały; że woda najstaranniej, wielokrotnie dystylowana w próżni w naczyniach z metali szlachetnych, że czysty jak lza kryształ górski, powietrze, filtrowane



Rys. 86.

Rozpraszanie światła białego.

przez zbitą warstwę waty grubości kilkudziesięciu centymetrów i przechowywane przez lat kilka w zbiorniku szczelnie zamkniętym, dają zawsze wiązki światła rozproszonego, naogół jednak b. słabe. Nikłość zjawiska tłumaczy błąd dawnych eksperymentatorów, między którymi byli ludzie wielkiego talentu, jak J o h n T y n d a l l, R. W. W o o d. Nie zwracali oni uwagi na to, że ścianki zbiornika lub ściany naturalne kryształu również zawsze powodują powstawanie promieni rozproszonych, i że w tym blasku ścianek ginie mdłe światło, rozpraszane przez substancję jednorodną; zupełnie podobny fakt dostrzegamy stale w wielkich miastach: w blasku jaskrawego oświetlenia ulicznego nie jesteśmy w stanie obserwować światła drogi mlecznej i słabych gwiazd. Rys. 86 przedstawia rozpraszanie światła przez ciecz zawartą w kolbie. Promienie rozproszone, narysowane liniami przery-

¹⁾ W roku 1915 dowiódł J. C a b a n n e s, że gazy wolne od pyłów rozpraszają światło. Niezależnie zupełnie, nie wiedząc o pracy francuskiego fizyka, dowiódł również tego faktu o rok później M. S m o l u c h o w s k i w Krakowie.

wanemi, tworzą na rysunku kąt prosty z promieniami padającymi. Światło rozprasza się we wszystkich kierunkach; w eksperymentach najczęściej obserwuje się kątem prostym, gdyż wtedy najłatwiej wyeliminować promienie rozpraszane przez ścianki naczynia.

Światło barw różnych jest niejednakowo rozpraszane przez molekuly ośrodka jednorodnego. L o r d R a y l e i g h teoretycznie ustalił prawo, potwierdzone przez doświadczenie, według którego natężenie światła rozpraszanego jest *odwrotnie proporcjonalne do czwartej potęgi długości fali świetlnej*. W myśl tego prawa promienie fioletowe o $\lambda = 4000 \text{ \AA}$ są szesnaście razy silniej rozpraszane, niż promienie stanowiące początek podczerwieni o $\lambda = 8000 \text{ \AA}$. Wyobraźmy sobie teraz, że wiązka równoległa światła białego przechodzi przez grubą warstwę ośrodka silnie rozpraszającego światło, lecz doskonale przezroczystego. Na drodze swej wiązka promieni będzie wciąż tracić energię, gdyż ośrodek stale rozprasza część promieni. Gdyby wszystkie barwy jednakowo ulegały rozpraszaniu, względne natężenie składników światła pozostawałoby niezmiennem. Ponieważ jednak bez porównania silniej, niż światło czerwone i pomarańczowe, jest rozpraszana barwa fioletowa i błękitna, przeto w świetle przechodzącem przeważać będą fale długie, zaś w świetle rozproszonym — krótkie, co ilustruje rys. 86. To nam wyjaśnia genezę barwy nieba. Światło słoneczne ulega rozpraszaniu przechodząc przez olbrzymie masy powietrza atmosferycznego. Światło rozpraszane przez powietrze daje błękit nieba. Umacnia nas w tem przekonaniu fakt, że światło nieba, jak i światło rozproszone, jest zawsze, przynajmniej częściowo spolaryzowane. Gdy o zachodzie lub wschodzie patrzymy na tarczę słońca, widzimy ją w barwie czerwonej; światło słońca przechodzi bowiem wówczas przez grubą warstwę powietrza i, tracąc po drodze składniki krótkofalowe, dochodzi do oka, posiadając przewagę fal długich. Weźmy dużą kolbę, napełnioną nader rozcieńczonem mlekiem, a, rzucając na nią w ciemnym pokoju silny snop promieni latarni projekcyjnej, będziemy mogli doświadczalnie stwierdzić nadmiar błękitu w świetle rozproszonym i przewagę czerwieni w świetle przechodzącem.

Prawo R a y l e i g h'a zależności natężenia światła rozpraszanego od długości fali ilustrują rys. 87, 88, 89 na stronicach 358, 359. Ten sam widok został sfotografowany trzy razy, przy użyciu filtrów świetlnych i klisz specjalnie uczulonych. Na pierwszej fotografii

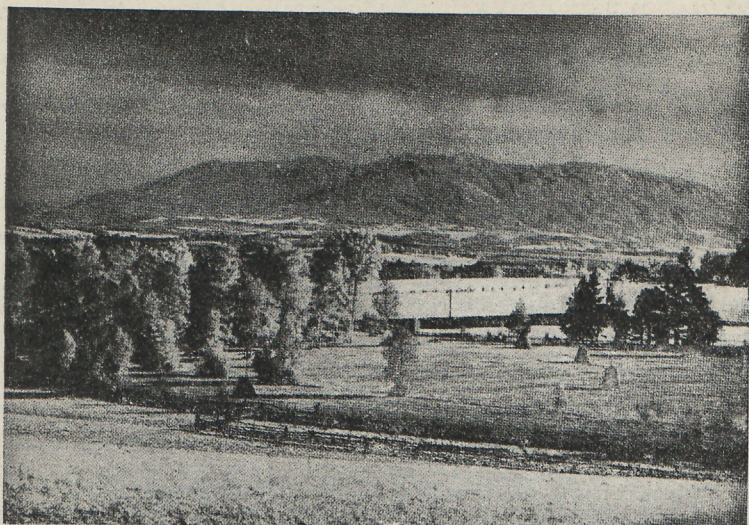


Rys. 87.

Zapomocą filtrów świetlnych i klisz specjalnych ten sam krajobraz został zdjęty przy użyciu promieni nadfiołkowych (rys. 87), widzialnych (rys. 88) i podczerwonych (rys. 89). Na drugim planie w odległości 13 km. pasmo górskie. (Reprodukcja zdjęć E. v. Angerera, Naturwissenschaften, 1930).



Rys. 88.



Rys. 89.

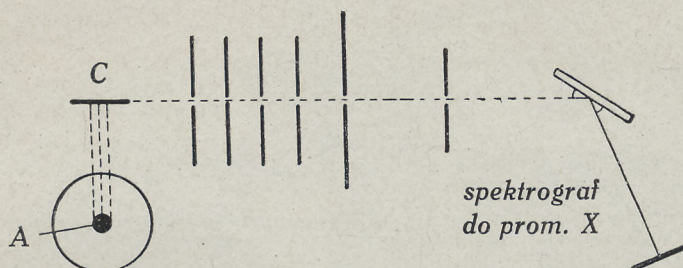
Zdjęcie dokonane zapomocą promieni podczerwonych (p. str. 358).

(s. 358) stosowano promienie ultrafioletowe, na drugiej (s. 358)—widzialne, na trzeciej (s. 359)—podczerwone. Dalekie pasmo gór, zupełnie niewidoczne na zdjęciu pierwszym, zaczyna się zarysowywać na drugim i zupełnie wyraźnie występuje na trzecim. Przyczyna jest jasna: krótkie fale ultrafioletowe, przechodząc przez warstwę powietrza grubości kilkunastu kilometrów, po drodze całkowicie uległy rozpraszaniu i nie doszły wcale do obiektywu aparatu fotograficznego; fale świetlne uległy znacznemu osłabieniu, a długie fale podczerwone przeszły niemal nieosłabione. Niebo nie wysyła prawie zupełnie promieni podczerwonych; wydaje się też ciemnem na rys. 89. Zielen liści i traw wysyła natomiast bardzo obficie promienie długich fal.

W znaczniejszym jeszcze stopniu, niż promienie ultrafioletowe, są rozpraszane promienie Röntgenowskie, których λ , jak dziś dobrze wiadomo, jest tysiące razy mniejsza od długości fal świetlnych.

Teorja rozpraszania energii promienistej przez materję, opierająca się na koncepcji falowej, przewiduje, że światło rozpraszane powinno się składać z tych samych ściśle rodzajów promieniowania, co i światło padające. Tak więc rzucając snop promieni fioletowych o $\lambda = 4047$, powinniśmy mieć w świetle rozproszonem tę i tylko tę

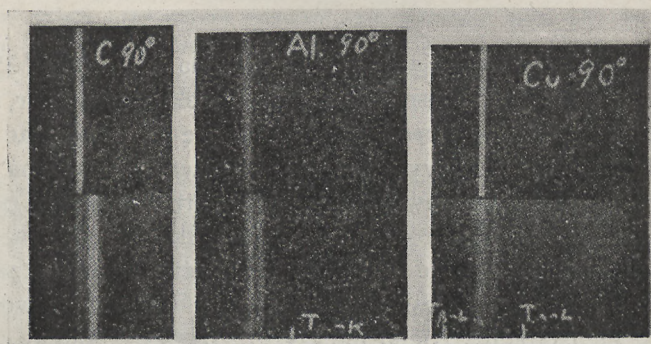
długość fali. Prawo to było wielokrotnie sprawdzane. Jeszcze w roku 1921 w doskonałej swej rozprawie¹⁾ na temat rozpraszania świa-



Rys. 90.

Schemat badania fotograficznego zjawiska Comptona.

ła J. C a b a n n e s poświęcił sporo miejsca bezpośrednim doświadczeniom, potwierdzającym tę tezę. Miała się ona jednak okazać błędną, jak dowiódł A. H. C o m p t o n²⁾ w stosunku do promieni



Rys. 91.

Górne zdjęcia dają linię K_{α} molibdenu. Na dolnych mamy, prócz linii zasadniczej, dodatkową linię Comptona.

Röntgenowskich w r. 1923, a w stosunku do światła — C. V. R a m a n³⁾ w r. 1928. Zjawiska, odkryte przez C o m p t o n a i R a-

¹⁾ J. C a b a n n e s. Recherches expérimentales sur la diffusion de la lumière par les gaz transparents. Annales de Physique, 1921, t. XV, s. 5—149.

²⁾ Physical Review, 1923, t. 21, str. 207.

³⁾ C. V. R a m a n. A new radiation. Indian Journal of Physics, t. II, cz. III, 1928, str. 387, Calcutta.

mana, znajdują swe tłumaczenie w kwantach, a nie — w falach.

Już dawno dostrzeżono, że promienie Röntgena rozproszone zawierają domieszkę promieniowania mniej przenikliwego, niż promienie pierwotne. A. H. Compton pierwszy systematycznie zbadał to zjawisko, stosując metodę spektrometryczną. Schemat doświadczenia Comptona daje rys. 90. Promienie Röntgenowskie padają na płytkę grafitową C, która wysyła promienie rozproszone na wszystkie strony. Szereg przesłon ołowianych, umieszczonych naprzeciwko C, pozwala wyodrębnić wiązkę promieni rozpraszanych w określonym kierunku. Promienie rozpraszane bada się następnie za pomocą spektrografu Röntgenowskiego. Te badania wykazały, że, gdy promieniowanie padające zawiera tylko jedną linię widmową, w promieniowaniu rozproszonym ukazuje się prócz niej druga linia, przesunięta w stronę fal dłuższych, której intensywność w przypadku pierwiastków lekkich może nawet przewyższać intensywność linii pierwotnej. Rzecz jest przedstawiona na rys. 91, gdzie symbole C, Al i Cu oznaczają pierwiastki rozpraszające; kąt rozpraszania wynosił 90° . Zdjęcia górne przedstawiają linie promieniowania padającego; zdjęcia dolne dają widmo promieniowania rozproszonego. Istnienie linii przesuniętej stwierdzi czytelnik bez trudu na tych fotografach. Wielkość przesunięcia linii, jak wykazał A. H. Compton, rośnie wraz z kątem rozpraszania φ .

Ilościowe prawo przesunięcia, zgodne z doświadczeniem, zdołał wysnuć ten uczyony, zakładając, że przyczynę ukazywania się linii o zmienionym λ stanowi odskakiwanie kwantów światła od elektronów swobodnych, inaczej mówiąc — zderzenie elektronów z kwantami promieniowania, w którym, jak i w zderzeniach kul sprężystych, należy uwzględnić tak zasadę zachowania energii, jak i sumowanie się impulsów ciał, ulegających zderzeniu. Załóżmy, że kwant padający niesie energję $h\nu$; według teorii względności jego pęd $= \frac{h\nu}{c}$ ¹⁾.

Wektor OA na rys. 92 daje wielkość pędu. Kwant oddaje część swej energii elektronowi, który biegnie wówczas w kierunku OC, gdy kwant odizuczony posiada kierunek OB, tworzący kąt φ z kierunkiem pierwotnym promieni. Oznaczając masę elektronu przez m , a prędkość przez v , i biorąc pod uwagę, że energia kwantu padającego $h\nu$ przechodzi

¹⁾ Wyprowadzenie tego wzoru znajdzie czytelnik w rozdziale o teorii względności.

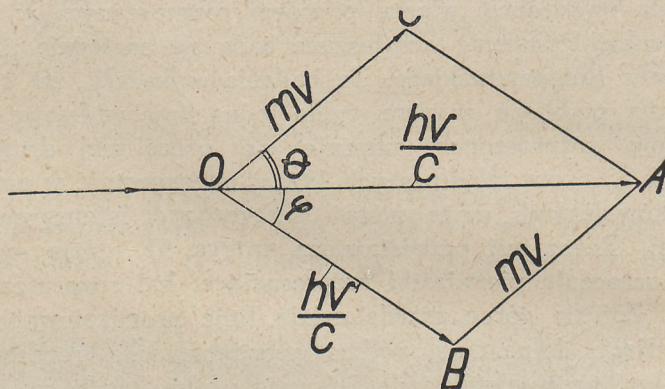
w energię kwantu rozproszonego $h\nu'$ i w energię kinetyczną elektronu, mamy równanie¹⁾:

$$h\nu = h\nu' + \frac{1}{2}mv^2 \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (1)$$

Stąd

$$\nu' = \nu - \frac{1}{2h}mv^2.$$

Ponieważ drugi wyraz po prawej stronie jest z pewnością dodatni, ν' jest mniejsze, niż ν ; długość fali promieni rozproszonych jest za-



Rys. 92.

Udzielanie elektronowi impulsu przez foton.

tem, zgodnie z doświadczeniem, *większa*, niż λ promieni padających. Pragnąc otrzymać zależność zmiany λ od kąta rozpraszania φ , rozpatrzmy trójkąt impulsów AOB na rys. 92. Wiadomo, że

$$AB^2 = OA^2 + OB^2 - 2OA \cdot OB \cdot \cos\varphi.$$

Podstawiając wartości pędów (impulsów), mamy

$$(mv)^2 = \left(\frac{h\nu}{c}\right)^2 + \left(\frac{h\nu'}{c}\right)^2 - 2 \frac{h\nu}{c} \cdot \frac{h\nu'}{c} \cos\varphi \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (2)$$

Dzieląc obydwie części tego równania przez $2m$, znajdujemy

$$\frac{1}{2}mv^2 = \frac{h^2\nu^2}{2mc^2} + \frac{h^2\nu'^2}{2mc^2} - \frac{h^2\nu\nu'}{mc^2} \cos\varphi \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (3)$$

¹⁾ Posługujemy się tu wzorami przybliżonemi, pomijając poprawkę relatywistyczną. Obliczenie dokładne prowadzi jednak od wzoru ostatecznego identycznego z tym, który daje metoda przybliżona (wzór 5-ty).

Z równania (1) mamy, że

$$\frac{1}{2}mv^2 = h\nu - h\nu';$$

podstawiamy tę wartość do równania (3) i dzielimy następnie obydwie strony równości otrzymanej przez $\frac{h\nu\nu'}{c}$. Otrzymujemy wówczas:

$$\frac{c}{\nu'} - \frac{c}{\nu} = \frac{h}{2mc} \cdot \frac{\nu}{\nu'} + \frac{h}{2mc} \cdot \frac{\nu'}{\nu} - \frac{h}{mc} \cdot \cos\varphi \quad . \quad . \quad . \quad (4)$$

W myśl zasadniczego wzoru teorii falowej

$$\lambda = \frac{c}{\nu} \text{ i } \lambda' = \frac{c}{\nu'};$$

biorąc po prawej stronie równania (4) $\frac{h}{mc}$ przed nawias, mamy:

$$\lambda' - \lambda = \frac{h}{mc} \left[\frac{1}{2} \left(\frac{\nu}{\nu'} + \frac{\nu'}{\nu} \right) - \cos\varphi \right].$$

Gdy się bada rozpraszanie przeciętnie stosowanych w laboratoryjnej praktyce promieni Röntgenowskich, ν' *mało się różni* od ν . Pomijając małe wyższego rzędu¹⁾, możemy założyć $\frac{\nu}{\nu'} = 1$ i $\frac{\nu'}{\nu} = 1$; oznaczając jeszcze $\lambda' - \lambda$ przez $\Delta\lambda$, otrzymamy wzór ostateczny

$$\Delta\lambda = \frac{h}{mc} (1 - \cos\varphi). \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (5)$$

Ten wzór zasadniczy mówi, że zmiana długości fali rośnie wraz z kątem rozpraszania, gdyż $\cos\varphi$ maleje przy zwiększaniu się kąta od 0° do 180° . Gdy się obserwuje promieniowanie rozproszone prostopadle do kierunku pierwotnego promieni ($\varphi = 90^\circ$), zmiana długości fali $\Delta\lambda = h/mc$. Obliczmy ją łatwo, gdyż wiadomo, że $h = 6.55 \times 10^{-27}$, $m = 8.98 \times 10^{-28}$ gr., $c = 3 \times 10^{10}$; podstawiając powyższe wartości, znajdujemy $\Delta\lambda = 0.242 \times 10^{-8}$ cm. = 0.242 jednostek Ångströma.

Jak widzimy, h/mc jest wielkością stałą. Zasadniczy wzór (5) orzeka zatem, że zmiana długości fali wskutek rozpraszania jest zupełnie niezależna ani od natury ciała rozpraszającego, ani też od długości

¹⁾ Załóżmy, że $\nu' = \nu - \varepsilon$. W takim razie $\frac{\nu}{\nu'} = \frac{\nu}{\nu - \varepsilon}$, co w pierwszym przybliżeniu $= 1 + \varepsilon/\nu$; natomiast $\frac{\nu'}{\nu} = 1 - \varepsilon/\nu$ w przybliżeniu. Suma tych dwu wyrazów $= 2$.

fali promieniowania pierwotnego, a zależy tylko od kąta rozpraszania¹⁾).

Te przewidywania teoretyczne, których słuszność *à priori* wcale się nie wydaje prawdopodobna, zostały potwierdzone przez doświadczenia. Używając do rozpraszania pierwiastków takich, jak beryl, bor, węgiel, krzem, tlen, siarka i t. d., stwierdzono, że promieniowanie, rozpraszane pod danym kątem, składa się z linii przesuniętych o tę samą wielkość; zmiana długości fali promieniowania pierwotnego nie wpływa na przesunięcie.

Jak doskonale się potwierdza zależność przesunięcia linii od kąta rozpraszania, widać z rys. 93, zaczerpniętego z jednej z prac A. H. Comptona. Na rysunku tym *P* oznacza linię nieprzesuniętą, t. j. linię promieniowania pierwotnego; *T* jest linią przesuniętą. Odstęp pomiędzy liniami został obliczony teoretycznie, na zasadzie wzoru (5), i odpowiednia linia *T* została poprowadzona. Następnie dokonano pomiarów natężenia promieniowania rozpraszanego, stosując jednak nie metodę fotograficzną, lecz — metodę jonizacyjną. Dostrzegamy, że teoretyczne linie *T* rzeczywiście przypadają w najwyższych miejscach krzywych, wyznaczonych na podstawie eksperymentów.

W przypadku litu, który jest trzecim pierwiastkiem kolejnym w tablicy układu periodycznego, znika zupełnie linia nieprzesunięta. Znaczy to, że cała energia promieniowania rozpraszanego tkwi w kwantach odrzuconych przez elektrony swobodne. W miarę wzrastania ciężaru atomowego pierwiastka wzrasta stopniowo natężenie linii nieprzesuniętej w porównaniu z natężeniem linii przesuniętej. Widać to wyraźnie na rys. 91. W przypadku węgla, na zdjęciu pierwszym po lewej ręce, linia przesunięta jest silniejsza od nieprzesuniętej; w przypadku glinu natężenia są niemal równe; na zdjęciu trzecim, odpowiadającym miedzi, linia przesunięta jest już wyraźnie słabsza od nieprzesuniętej. Istnienie linii o niezmięnionej długości fali przypisuje się elektronom nieruchomym; w miarę wzrastania ciężaru atomowego, rośnie też ładunek dodatni jądra i to, być może, przyczynia się do sztywniejszego powiązania elektronów z całością,

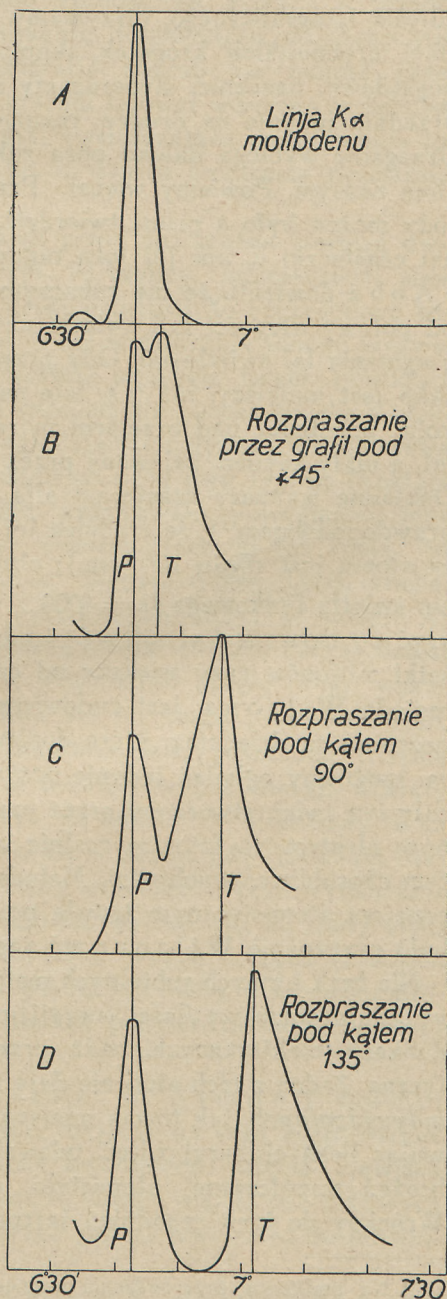
¹⁾ Paradoksalność wyniku, do którego prowadzi nas rozumowanie kwantowe, uwidatnia się lepiej w języku optyki światła widzialnego. Doszliśmy do wniosku, że np. kulka alabastrowa, oświetlona światłem niebieskim winna się nam wydać pod małym kątem do kierunku pierwotnego promieni zielona, pod kątem 90° — żółta, przy kącie 135° — czerwona. Wyjaskrawiliśmy, oczywiście, wniosek, gdyż $\Delta\lambda$ jest zawsze małe; światło widzialne nie daje zresztą zjawiska Comptona.

wskutek czego nie mogą one być odrzucane przez kwanty promieniowania. Jest to tylko ogólnikowa próba wytłumaczenia, która w żadnym razie nie może rościć pretensji do ścisłości.

Dotychczas, mówiąc o zjawisku Comptona, zajmowaliśmy się tylko promieniowaniem rozproszonym, a pomijaliśmy elektron, któremu kwant odskakujący przekazuje część swej energii, nadając mu pewien, na ogół niewielki, impuls. Przebieg tego elektronu powolnego można uwidocznic, gdy zjawisko Comptona zachodzi w gazie. Droge, przebieganą przez elektron, można wykrywać fotograficznie metodą C. T. R. Wilsona. Opracowując swą metodę, oparł się Wilson na następującym fakcie doświadczalnym: w gazie wolnym od pyłków, zawierającym parę wodną przesyconą, para skrapla się przedewszystkiem na jonach. Wyobraźmy sobie teraz jakiś czynnik powodujący sil-

na jonizację, np. cząsteczkę alfa ciał promieniotwórczych, biegnącą przez gaz. Na drodze cząsteczki tworzą się jony dodatnie i ujemne. Je-

Rys. 93.
Zmiana długości fali przy rozpraszaniu promieni Röntgenowskich. *T* — linia przesunięta, wykreślona na podstawie wzoru teoretycznego, dokładnie odpowiada maksimum krzywych eksperymentalnych. *P* oznacza linię rozpraszania klasycznego (bez zmiany λ).



zeli szybko przesycimy przestrzeń parą wodną i, dając na chwilę intensywne oświetlenie, w porę dokonamy momentalnego zdjęcia fotograficznego, otrzymamy na kliszy tor cząsteczki α w postaci drobniutkich kropelek, skupionych na jonach. Tym sposobem poglądowo, naocznie, stwierdzamy istnienie procesów, któreśmy poprzednio jedynie na drodze rozumowania mogli przewidywać; dostrzeganie wybiega daleko poza zakres tego, co jest dostępne zmysłom naszym. Powiemy więcej. Przed stworzeniem tej pięknej metody można było *à priori* twierdzić, i to na podstawie naukowej, że ani cząsteczki α , ani jej toru nigdy nie zobaczymy. Helmholtz i Abbe dowiedli, że nie zobaczymy nigdy przedmiotów mniejszych od połowy długości fali światła użytego do obserwacji; wynika to z uginania fal świetlnych. Gdy przedmiot obserwowany przez mikroskop jest mniejszy, niż $\frac{1}{2}\lambda$, fale świetlne poprostu obchodzą go dookoła; podobnie nad brzegiem morza wielki głaz powstrzymuje bieg fal, a mały kamień, zalewany przez fale, nie stanowi dla nich zapory. Dokładne wymiary cząsteczki alfa nie są znane; jest jednak nader prawdopodobnem¹⁾, że średnica jej nie przewyższa 10^{-13} cm. (średnica atomu jest rzędu 10^{-8} cm.); obserwacja mikroskopowa przy użyciu światła fiołkowego ($\lambda = 4000 \text{ \AA} = 4 \times 10^{-5}$ cm.) pozwoliłaby wykryć co najwyżej przedmiot średnicy rzędu 2×10^{-5} cm., a więc setki milionów razy większy od cząsteczki alfa. Widzimy więc, że metoda Wilsona jest cudownym sposobem rozszerzenia naszego poznania na dziedziny, które doniedawna, mówiąc językiem Szekspira, mogliśmy oglądać jedynie oczyma duszy naszej. Okazało się, że cały ten świat, stworzony przez naukę, świat cząsteczek α i β , protonów, elektronów, fotonów realnie istnieje, a nie jest jedynie wytworem chorobliwej wyobraźni. Metoda Wilsona nadała naszym koncepcjom atomistycznym trwałą podstawę. Podkreśleniem tego faktu było przyznanie Wilsonowi nagrody Nobla.

Nie brak i innych subtelnych metod badania, pozwalających wykrywać najdrobniejsze ilości energii, przenoszone przez promienie o ładunkach elektrycznych, bądź przez promieniowanie elektromagnetyczne. Żadna z nich atoli nie daje możliwości śledzenia *historji cząstek indywidualnych*, jak to ma miejsce w metodzie Wilsona. Dokonywując licznych seryj zdjęć, udawało się znaleźć potwierdzenie wyobrażeń współczesnej atomistyki, unaocznic wiele tajników atomu. Wrócimy do tych zagadnień jeszcze; tu nadmienimy tylko, że, pod-

¹⁾ Na podstawie przechodzenia cząsteczek α przez materję.

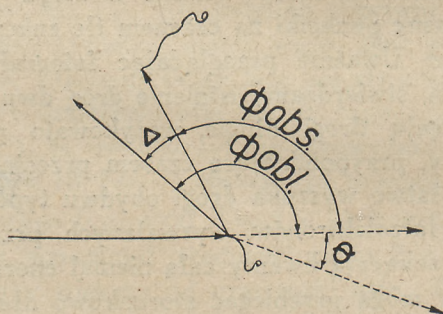
dając np. małą płytkę srebrną działaniu nader słabego promieniowania Röntgenowskiego, otrzymywano zdjęcia, na których w jednym tylko jakimś miejscu płytki wyskakuje fotoelektron, znaczący swą drogę kropelkami. Widząc te fotografie, trudno nie nabrać przeświadczenia, że na odnośnej powierzchni falowej wówczas w jednym tylko punkcie była skupiona energja, wystarczająca do wyrwania fotoelektronu i nadania mu pędu, że w danym momencie przestrzeni przebiegał jeden tylko foton.

Przebieg promieni Röntgenowskich przez gaz można również uwidocznic metodą Wilsona. Na rys. 94 tablicy, umieszczonej obok str. 368, przedstawiony jest ślad drogi promieni X. Szczegółowe badanie pokazuje, że same promienie X nie wytwarzają jonów; wyzwalają one tylko elektrony, które właśnie w biegu swym powodują jonizację gazu. Jasne punkciki na czarnem tle znaczą przebieg elektronów przez gaz. Uważnie przeglądając fotografie Wilsonowskie promieni Röntgena, stwierdzamy istnienie dróg dwu typów. Niektóre elektrony przebiegają drogi długie, wężykowato powyginane; inne dają krótkie ślady, przypominające czasem przecinki lub rybki. Na rys. 94 czytelnik łatwo wyszuka drogi obydwu typów. Drogi długie, kręte należą do fotoelektronów, wyzwanych przez promienie X; fotoelektronom przekazują kwanty całą niemal energję swoją; dzięki temu te elektrony mogą przebiegać stosunkowo długie drogi; wskutek zderzeń z molekułami odchylają się od biegu prostoliniowego. Ślady krótkie to — elektrony Comptonowskie, potracone jedynie przez kwanty, i dlatego posiadające niewielki zapas energji. Zostały one pokazane w powiększeniu na rys. 95 tablicy IV. Elektrony te na początku swej drogi jonizują słabiej, niż w końcu, gdy posiadają bardzo mały pęd, gdyż wogóle elektrony powolne więcej wytwarzają jonów, niż elektrony prężkie. Dlatego też wydaje się, że ślady elektronów Comptonowskich mają częstokroć wygląd „rybek” cienkich u ogonka, grubych po stronie łebka, płynących jakby w kierunku promieni X. Taki charakter krótkich śladów potwierdza nasze wyobrażenia o zjawisku Comptona.

Artur H. Compton i Alfred W. Simon¹⁾ dokonali w roku 1925 pięknej i ważnej pracy, mającej na celu bezpośrednie sprawdzenie teoretycznych przesłanek kwantowego ujęcia zjawiska Comptona. Wyobraźmy sobie bardzo ciekłą wiązkę przenikliwych promieni Röntgena, przebiegającą przez gaz od lewej ręki do prawej.

¹⁾ Directed quanta of scattered X-rays. Physical Review, 1925, t. 26, str. 289.

Jeżeli w punkcie O nastąpi zderzenie kwantu z elektronem (rys. 92, ob też rys. 96), elektron zostanie odrzucony, tworząc kąt Θ z kierunkiem pierwotnym kwantu, a kwant o nieco zmniejszonej energii odskoczy pod kątem φ . Kąt Θ może być zmierzony, ponieważ kierunek pierwotny promieni X jest znany, a kierunek, w którym zostaje odrzucony elektron, jest styczny do początkowej części drogi, którą on przebiega. Kwant odskoczy pod kątem φ ; jego droga po zderzeniu się z elektronem naogół nie zaznaczy się na zdjęciu Wilsonowskim. Może się atoli zdarzyć, że kwant odbity wytworzy fotoelektron, — szczególnie, jeżeli napotka na swej drodze przegrodę metalową. Fotoelektron, posiadający, jakśmy mówili wyżej, dużą szybkość, da początek długiemu, wężykowatemu śladowi. Początek tego

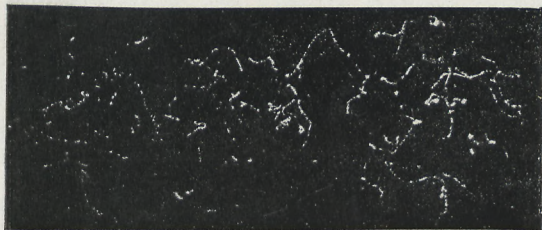


Rys. 96.

Elektron odrzucony i kwant odskakujący znaczą swe drogi (rys. schematyczny). Kąt Θ można zmierzyć; kąt φ można obliczyć teoretycznie bądź też wyznaczyć doświadczalnie. Różnica Δ pomiędzy wartością obliczoną a zaobserwowaną jest naogół niewielka.

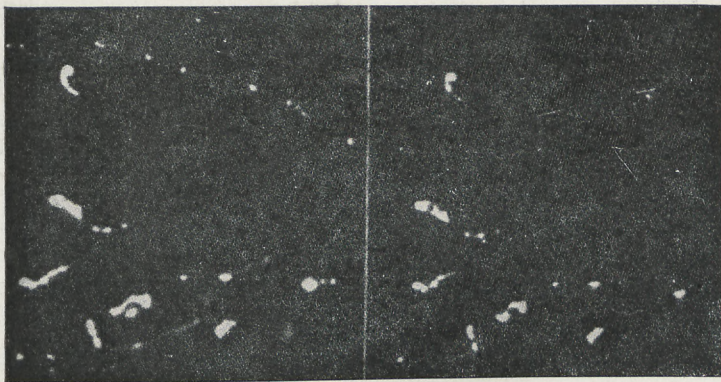
śladu połączymy z punktem zderzenia O , otrzymamy wówczas graficznie kąt φ . (Ob. schemat na rys. 96). Nie wyprowadzimy tu zależności pomiędzy kątami Θ i φ ; można jednak wykazać, że każdemu Θ odpowiada ściśle oznaczony kąt φ , co się, zapewne, wyda czytelnikowi naturalnem na podstawie teorii, podanej na str. 362.

Jedno ze zdjęć Comptona i Simona pokazuje w reprodukcji rys. 97 na tablicy IV. Obrazki górny i dolny są identyczne. Na górnym ślady dróg elektronów zostały wyretuszowane i odpowiednie linje zostały wyciągnięte. Dolny stanowi niezmienną kopję zdjęcia rzeczywiście otrzymanego. Zrazu rzucają się w oczy głównie jakby strzępiaste firaneczki, któremi cały obrazek jest poprzedzielany. Są to przesłonki z folji ołowianej, którą umieszczono w komorze Wil-



Rys. 94.

Drogi elektronów, wyzwolonych przez promienie Röntgena. Długie, wężykowate ślady należą do fotoelektronów o dużej prędkości; krótkie ślady wytwarzają elektrony Comptonowskie.

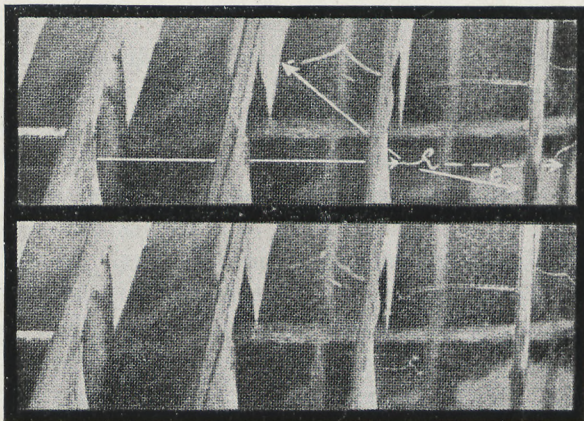


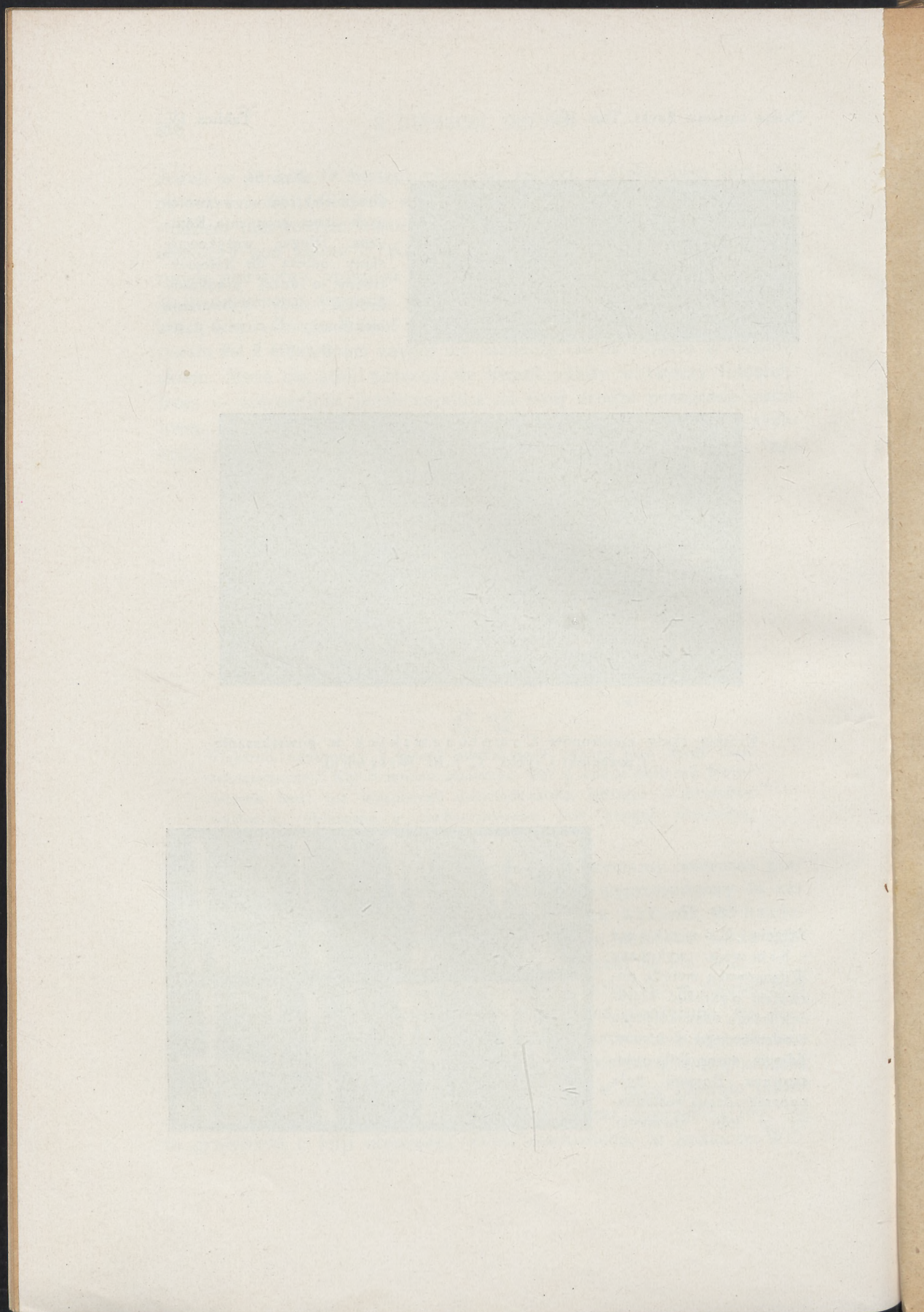
Rys. 95.

Krótkie ślady elektronów Comptonowskich w powiększeniu („przecinki i rybki” C.T.R. Wilsona).

Rys. 97.

Zdjęcia Comptona i Simona, wykonane Wilsonowską metodą pozwalają wykreślić kierunek fotonu odskakującego i odrzuconego elektronu. Zdjęcie górne było retuszowane. Komora była poprzegradzana zasłonkami z folii ołowianej.





sonowskiej, by odskakujące kwanty miały sposobność wytwarzania fotoelektronów. Na rys. 97 istotnie widzimy, że fotoelektron bierze swój początek na przeźródce z folji. Czytelnik zechce porównać ze sobą obydwa obrazki retuszowany i nieretuszowany i zechce odróżnić drogę elektronu odrzuconego od śladu fotoelektronu; promienie Röntgena biegły od lewej ręki ku prawej.

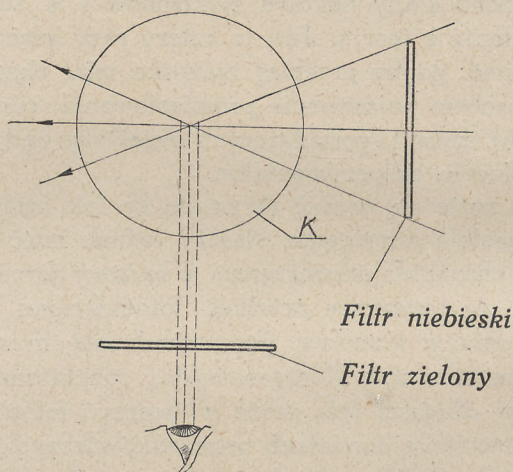
W wielkiej serii obserwacji, obejmującej 850 zdjęć, na 38 fotografiach znaleziono ślady obydwu elektronów i w 18 przypadkach otrzymano zgodność z teorią. Jest to cztery razy więcej, niżby można było oczekiwać, gdyby przebieg zjawiska miał charakter wypadkowy. Tym sposobem pojmowanie promieniowania, jako biegu punktowych pocisków energii, posiadających określony pęd, uzyskało poważne potwierdzenie eksperymentalne.

Czytelnikowi może się wydać dziwnem, że tak mała liczba zdjęć dała wyniki zupełnie pozytywne. Należy jednak mieć na względzie, iż zjawisko ma charakter przestrzenny, a badamy je na kliszach płaskich; dalej, — że niezawsze przebieg fotoelektronu daje się uwi-docznić na zdjęciu w komórze, poprzegradzanej firaneczkami cyn-folji, że i promieniowanie Röntgenowskie, rozpraszane klasycznie, t. j. bez zmiany długości fali, może wytworzyć fotoelektrony; wreszcie, — że i promienie domieszek promieniotwórczych mogą wytwarzać jony. W tych okolicznościach należy uważać wyniki badania za zupełnie zadawalające.

Eksperyment pokazuje, że zjawisko Comptona zanika już przy użyciu promieni Röntgena miękkich, t. j. długofalowych; praktycznie biorąc, nie może ono być obserwowane, gdy długość fali przewyższa 2 jedn. Angströma. Można by to rozumieć tak, że przy zwiększeniu długości fali energia kwantów, która jest odwrotnie proporcjonalna do długości fali, zmniejsza się o tyle, że nie wystarcza już do zapoczątkowania zjawiska. Rozumie się, tembardziej niepodobna oczekiwać zjawiska Comptona przy użyciu fal świetlnych, których λ przewyższa tysiące razy długość fal promieni X. Odkryto jednak, stosunkowo niedawno, zjawisko zupełnie analogiczne do zjawiska Comptona w dziedzinie promieniowania widzialnego i nadanemu, na cześć odkrywcy, nazwę zjawiska Ramana.

C. V. Raman w Kalkucie wraz z uczniami swymi zajmował się od długiego szeregu lat badaniem rozpraszania światła przez różne ośrodki mterjalne. Uczeń hinduscy nawiązywali swe liczne prace doświadczałne do badań teoretycznych Lorda Rayleigh'a; prace ich dały cenne przyczynki faktyczne w tej dziedzinie optyki. Już

w r. 1923 Dr. R a m a n a t h a n, jeden ze współpracowników R a m a n a, znalazł, że w świetle rozpraszaniem przez związki organiczne, jak benzol, ukazują się, prócz fal świetlnych pierwotnych, nowe składniki wtórne o λ większem od długości światła padającego. Schemat doświadczenia pokazuje rys. 98. Promienie silnego źródła światła, np. słońca lub lampy łukowej, koncentruje się wewnątrz kolby *K*, napełnionej cieczą badaną. Prostopadle do osi promieniowania pier-

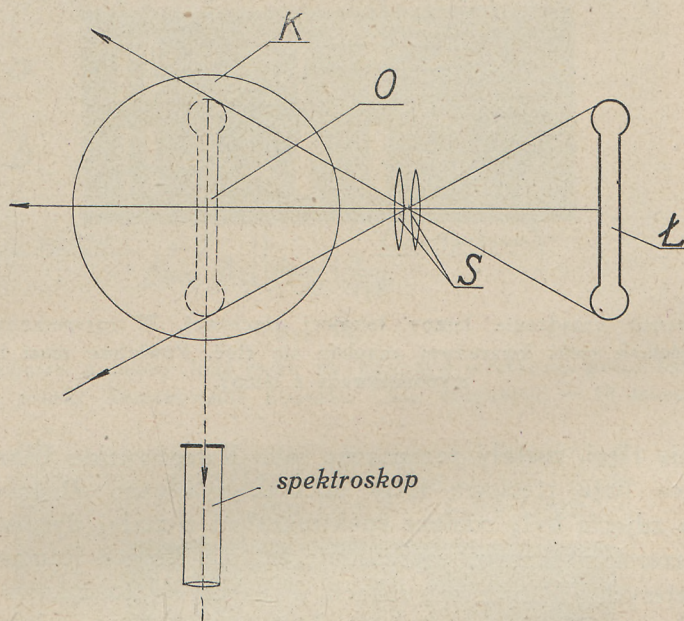


Rys. 98.

Światło niebieskie ulega rozpraszaniu wewnątrz kolby, zawierającej badaną ciecz. Obserwator, posługując się zielonym filtrem, wykrywa nowe składniki promieniowania.

wotnego obserwuje się promienie wtórne, rozproszone, pokazane na rysunku liniami przerywanymi. Aby wykazać nowe składniki promieniowania, używa się filtrów świetlnych. Promienie pierwotne przepuszcza się przez filtr niebieski. Tym sposobem stożek światła, skupionego wewnątrz kolby, zawiera tylko światło krótkiej fali. Gdyby rozpraszanie światła zachodziło zgodnie z wymaganiami teorii falowej, w świetle, idącym ku oku obserwatora, powinnyby się znajdować jedynie fale o tej samej barwie, co i — pobudzające, a więc niebieskie. Umieszczając przed swym okiem szybę zieloną, nieprzepuszczającą promieni niebieskich, lecz tylko zielone, obserwator powinienby mieć pole widzenia zupełnie ciemne. Doświadczenie wykazało jednak, że przez filtr zielony przechodziło światło, co prawda słabe; wynikało stąd, że część energii promieni padających przetwarzana była przez ośrodek materialny na promieniowanie o dłuższej fali.

Ramanathan i Raman mniemali pierwotnie, że badane ciecze organiczne zawierają nieznane domieszki ciał obcych, fluoryzujących, i że obserwowana domieszka promieni fali długiej wynika z fluorescencji. Przez długi czas próbowano bezskutecznie usunąć domniemane zanieczyszczenia, poddając badane ciecze destylacji w próżni, nadaremnie jednak. Dopiero w roku 1928 wpadł Raman na nową szczęśliwą myśl. Widząc w pojawiających się falach długich ana-

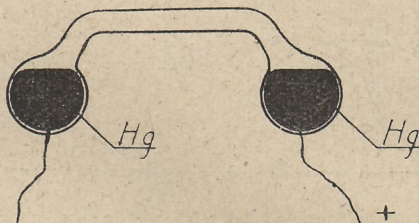


Rys. 99.

Wykrywanie prążków Ramanowskich, *L* — lampa łukowa rtęciowa, *S* — soczewki kondensatora, *K* — kolba z cieczą badaną, *O* — obraz łuku rtęciowego.

logię do zjawiska Comptona, poddał promieniowanie rozpraszane szczegółowemu badaniu spektralnemu i stwierdził, że przy pobudzeniu światłem jednobarwnem obok każdej linii pierwotnej ukazują się linie przesunięte, wtórne. Z reguły wszystkie linie wtórne są przesunięte w stronę fal długich; w pewnych razach udaje się jednak obserwować i linie nowe, przesunięte w stronę fal krótkich. Stosowany przez Ramana sposób badania wyjaśnia rys. 99. Źródłem światła jest lampa łukowa rtęciowa (*L* na rysunku), która daje światło, składające się w części widzialnej z nielicznych, nader inten-

sywnych linii. Soczewki S wytwarzają wewnątrz kolby K obraz łuku O . Prostopadle do osi stożka światła padającego jest umieszczony spektrograf, który pozwala fotografować widmo światła rozpraszającego; okiem dobrze wypoczętem najsilniejsze linie nowe można obserwować za pomocą spektroskopu. Zdjęcia tego rodzaju pokazują rys. 101 i 102 na tablicy, umieszczonej obok str. 372. Literą a oznaczono widmo, wysyłane przez łuk rtęciowy; pod literą b mamy widmo rozpraszania benzolu i siarczku węgla. Nowe linie, których niema

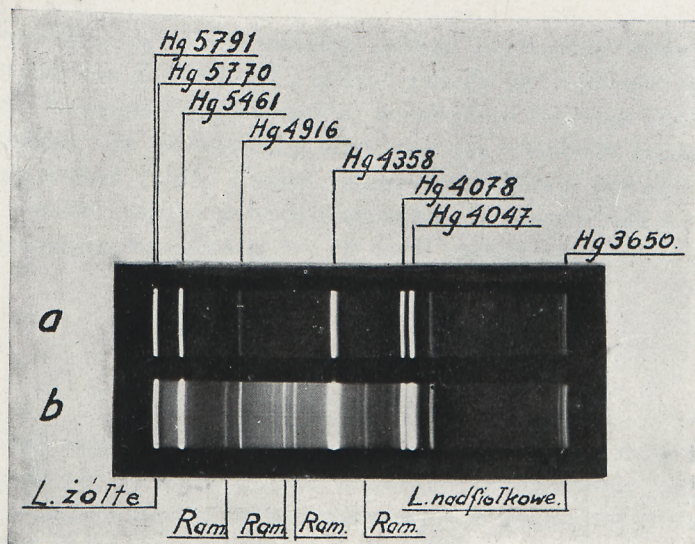


Rys. 100.

Schemat urządzenia lampy łukowej rtęciowej. W rozszerzonych częściach rurki kwarcowej znajduje się rtęć. Powietrze musi być wypompowane z lampy.

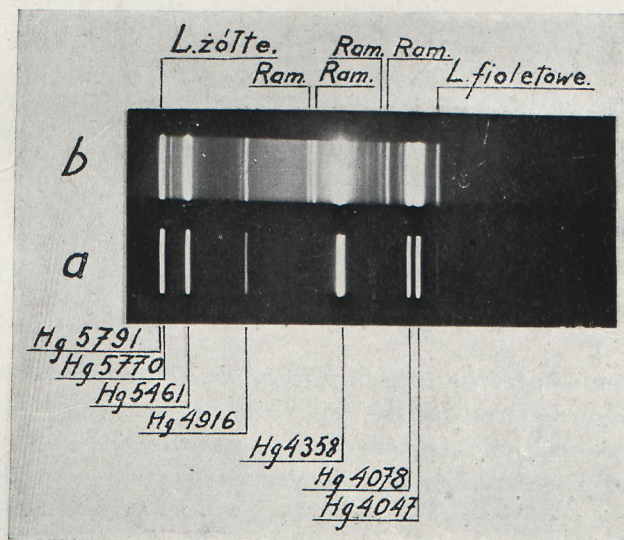
w widmie rtęci, zostały zaznaczone jako Ramanowskie (Ram.); pobudzające linie rtęciowe (Hg) scharakteryzowano długością fali. Obydwa zdjęcia były robione spektrografem o małej dyspersji przy użyciu szerokiej szpary; poprzestano też na liniach Ramanowskich najsilniejszych. W tych warunkach wystarczyły stosunkowo krótkie czasy ekspozycji. Gdy chodzi o badania szczegółowe i eksperymentatorowi zależy na wymierzeniu nawet słabych nowych linii, czasy ekspozycji należy znacznie powiększyć; 30-godzinne ekspozycje nie należą do rzadkości; niektórzy badacze ekspozowali klisze po 7 dni zrzędu.

Pomiędzy zjawiskiem R a m a n a a zjawiskiem C o m p t o n a istnieją zasadnicze różnice. Przesunięcie linii w zjawisku R a m a n a jest niezależne od kąta rozpraszania, gdy w zjawisku C o m p t o n a kąt rozpraszania φ gra rolę decydującą. Dalej, przesunięcie linii w zjawisku C o m p t o n a nie zależy od natury ciała rozpraszającego, gdy w zjawisku R a m a n a każdy ośrodek wytwarza nowe, zupełnie odrębne widmo rozpraszania, co od razu rzuca się w oczy na rys. 101 i 102. Wytłumaczenie teoretyczne tych różnic jest w zasadzie proste. W zjawisku C o m p t o n a kwanty odskakują od elek-



Rys. 101.

Na zdjęciu *a* mamy linie rtęci; na zdjęciu *b* występują, prócz linii rtęci, prążki Ramanowskie benzolu. Czas ekspozycji — 10 minut.



Rys. 102.

Zdjęcie *a* — widmo Hg ; zdjęcie *b* daje widmo Ramanowskie CS_2 . Aby dobrze uwydatnić linie Ramanowskie trzeba było przeeksponować linie rozpraszania klasycznego. Czas ekspozycji — 1 godz. 15 min.

Table 7

Table 7

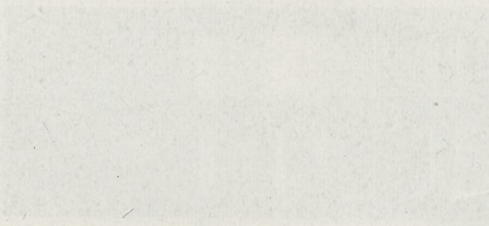
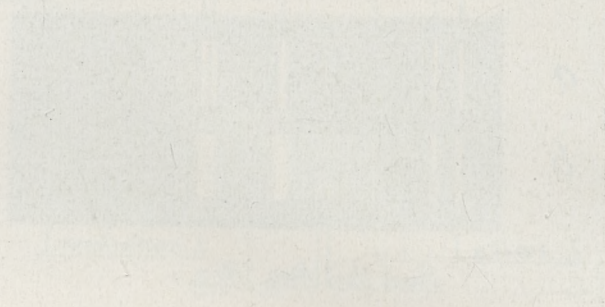


Table 7

tronów, które są uniwersalnemi, zawsze jednakiemi cegiełkami budowy atomów. Zjawisko R a m a n a polega na wymianie energii pomiędzy kwantami padającymi a molekułami ośrodka materialnego. Przypuśćmy, że naświetlamy dany ośrodek światłem jednobarwnem, którego kwant $= h\nu_0$. Kwant przekazuje drobinie pewną ilość energii E ; wobec tego w świetle rozproszonym ukazuje się kwant uboższy w energję, o wielkości $h\nu$. W myśl zasady zachowania energii:

$$h\nu_0 = h\nu_i + E_i \dots \dots \dots (6)$$

Stąd

$$\nu_i = \nu_0 - E_i/h \dots \dots \dots (7)$$

Widzimy zatem, że częstość drgań ν_i światła rozproszonego jest mniejsza, niż częstość drgań ν_0 światła padającego; odpowiednia linja widmowa będzie zatem przesunięta w stronę fal dłuższych.

Eksperyment (ob. rozdziały o budowie atomu) i teoria uczą, że atom czy drobina nie mogą pobierać dowolnych ilości energii E_i , lecz tylko ściśle określone, wynikające z ich struktury i z praw ogólnych, które rządzą zjawiskami wewnątrzatomowymi. Jeżeli molekula może pobierać ilości energii

$$E_1, E_2, E_3, \dots, E_i, \dots, E_k,$$

należy oczekiwać, że w świetle rozproszonym każda linja pierwotna o częstości drgań ν_0 da szereg linii

$$\nu_1, \nu_2, \nu_3, \dots, \nu_i, \dots, \nu_k,$$

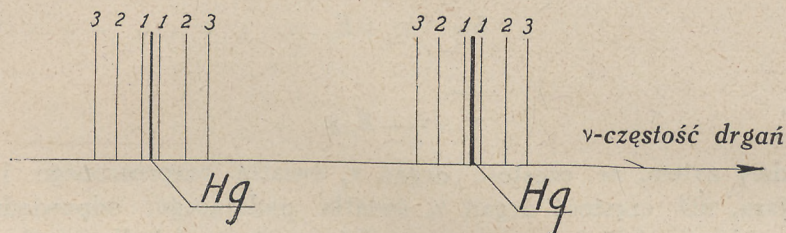
których częstości drgań mogą być obliczone na mocy wzoru (7). Widzimy więc, że *zmiana częstości drgań*

$$\nu_0 - \nu_i = E_i/h$$

zależy jedynie od ilości energii E_i , które może pobierać dana molekula, a nie zależy od wartości ν_0 . A zatem, jeżeli przedstawimy zjawisko w skali częstości drgań, koło każdej linii pierwotnej powstanie szereg linii wtórnych, przesuniętych jednakowo w stronę *mniejszych* częstości drgań.

W pewnych razach prócz tych linii spotykamy też linje symetryczne przesunięte w stronę przeciwną. Tłumaczymy te linje procesem odwrotnym: oddawaniem przez molekulę kwantowi określonej ilości energii; drobina bowiem może, wskutek procesów termicznych na przykład, posiadać zawartość energii o E większą od normalnej i ten

nadmiar energii przekazuje kwantowi. To nas prowadzi do idealnego schematu zjawiska R a m a n a, przedstawionego na rys. 103. Koło każdej linii pierwotnej (Hg) powstają linie przesunięte wlewo, wytworzone wskutek oddawania molekułom energii przez kwanty i linie o tyleż przesunięte wpravo, spowodowane przez oddawanie kwantom energii molekularnej. W rzeczywistości linie tego ostatniego typu są niezmiernie słabe i tylko w wyjątkowych razach ukazują się wy-



Rys. 103.

Idealny schemat prążków Ramanowskich.

rażnie na kliszach. Wynika to stąd, że procent molekuł pobudzonych, t. j. posiadających nadmiar energii, jest bardzo niewielki.

Liczne badania eksperymentalne, dokonane w ciągu kilku lat ostatnich, dały trwałą podstawę naszkicowanemu przez nas kwantowemu pojmowaniu zjawiska R a m a n a. Doniosłość badań nad zjawiskiem R a m a n a polega na tem, że odsłania nam ono energetykę drobin, wskazując, jakie porcje energii E , mogą być przez molekuły pobierane i oddawane. Jest też rzeczą możliwą, że zjawisko R a m a n a odegra znaczną rolę również i w badaniach chemji organicznej, dotyczących struktury molekuł.

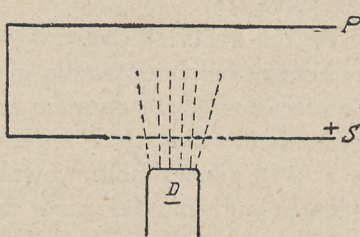
E. Emisja widm linjowych pod wpływem zderzeń atomów z elektronami powolnymi.

Emisja promieni X zachodzi przy zderzeniach atomów z elektronami szybkimi. Można by na podstawie analogji mniemać, że przy zderzeniach atomów z elektronami powolnymi zachodzić będzie emisja światła. Czy i w tym razie należy stosować prawo E i n s t e i n a? Nie wydaje się to pewnem à priori wobec tego, że w przypadku promieni Röntgena wzór E i n s t e i n a nie daje się stosować do linii, lecz — do kresu widma ciągłego.

Cokolwiek dałoby się o tem zgóry powiedzieć, doświadczenie okazało bezsprzecznie, iż atomy gazów i par, bombardowane przez elek-

trony powolne, wysyłają widma linjowe i że długość fali światła wysyłanego może być obliczona na podstawie relacji kwantowej, którąśmy już stosowali wielokrotnie:

$$Ve = \frac{1}{2}mv^2 = hv.$$

Przedstawimy przedewszystkiem stronę doświadczalną tych badań. Źródłem, które wypromieniowuje elektrony, jest rozżarzony drut albo blaszka metalowa, podobnie jak to ma miejsce w lampie katodowej (D na rys. 104). Płytkę S jest zao-

 patrzona pośrodku w siatkę, przez której oczka mogą przechodzić promienie katodowe w przestrzeń pomiędzy S a P . Płytkę nadajemy potencjał dodatni, tym sposobem na drodze od D do S elektrony doznają przyspieszenia, nabierają energii kinetycznej $\frac{1}{2}mv^2 = Ve$, gdzie V oznacza różnicę potencjałów pomiędzy D a S ; S i P są połączone (połączenie pokazane jest po lewej stronie rysunku); w tej przestrzeni potencjał jest stały.

Rys. 104

Wzbudzenie świecenia par zapomocą elektronów powolnych. D oznacza żarzącą się katodą.

Zmieniając stopniowo różnicę potencjałów V , można skierować na badany gaz lub parę strumień elektronów o wciąż wzrastającej prędkości. Nastawiwszy szparę spektrografu na gaz, poddany działaniu elektronów, obserwuje się emisję. Dopiero przy pewnym ściśle określonym woltażu pojawia się pierwsza linja widmowa (ob rys. 105, dotyczący pary magnezu), kolejno ukazują się dalsze linje, wreszcie—całkowite widmo pierwiastka. Pierwsza linja widmowa, ukazująca się w tych warunkach pobudzenia, otrzymała nazwę linji „rezonansowej”; różnica potencjałów V , przy której się ta linja ukazuje, nosi nazwę „potencjału rezonansowego”.

Geneza tej nazwy jest następująca: pewne gazy i pary okazują częstokroć zjawiska dokładnie analogiczne do rezonansu akustycznego. Tak np. para rtęci, poddana działaniu światła o długości fali $\lambda = 2536.7 \text{ \AA}$, wysyła zpowrotem światło tej samej długości fali; para sodu, poddana działaniu żółtej linji sodu, daje jako promieniotwanie rezonansowe to samo światło żółte. Wrażliwość atomów na pobudzenie ich własnym światłem jest nader wielka; rezonans pary rtęciowej obserwowano jeszcze przy niezmiernie niskich ciśnieniach;

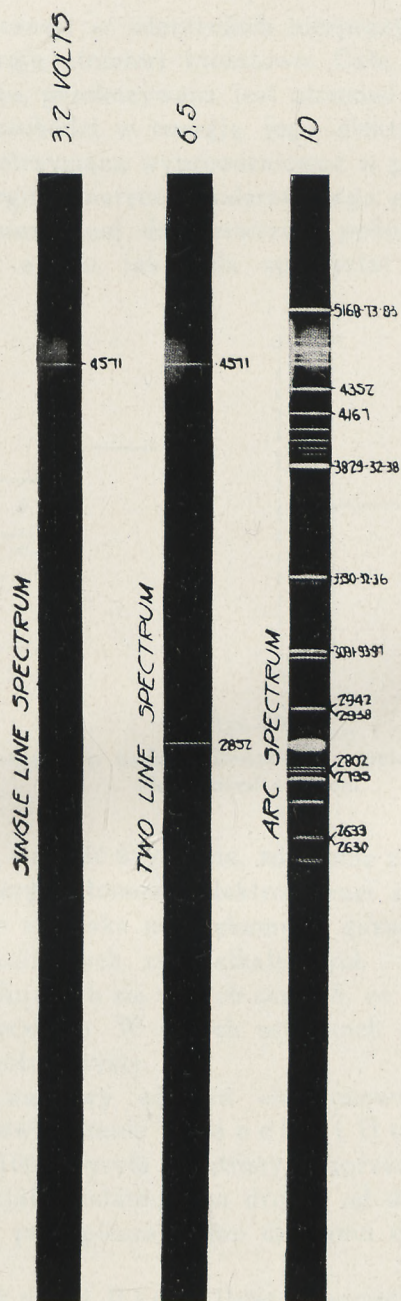
dostrzegano go (fotograficznie) gdy prężność pary nie przewyższała 10^{-7} mm. słupa rtęci; przy takej samej prężności pary sodu obserwuje się promieniowanie rezonansowe okiem. Jak wiadomo, linja żółta sodu jest linją podwójną, składającą się z dwu linii bliskich siebie. Zdołano dowieść, że promieniowanie każdej z tych linii jest zgoła niezależne od wypromieniowywania linii sąsiedniej; można otrzymywać w promieniowaniu rezonansowem bądź samą linję D_1 , bądź samą linję D_2 .

Po tej krótkiej dygresji wróćmy do pobudzania linii widmowych zapomocą bombardowania elektronami. Zauważmy przedewszystkiem, że pierwsze ścisłe dane co do tego zjawiska zawdzięcza nauka uczonym niemieckim J. F r a n c k o w i i G. H e r t z o w i¹⁾, którzy w r. 1914 pierwsi obserwowali ukazywanie się linii rezonansowej rtęci przy pobudzaniu jej pary zapomocą elektronów odpowiedniej prędkości; stwierdzili oni, że linja 2537 nigdy nie występowała poniżej pewnego napięcia krytycznego; nie było jej przy 4 woltach, a ukazywała się zawsze przy 6 woltach.

Zauważmy, że otrzymanie dużej dokładności na drodze obserwacji spektralnych jest rzeczą nader trudną. Przeważna część dawnych badań doprowadziła jedynie do zbadania warunków emisji linii rezonansowych. Wszystkie inne linje ukazywały się obserwatorom zawsze naraz, po przekroczeniu tak zwanego potencjału jonizacyjnego, to jest po otrzymaniu elektronów o prędkości, wywołującej jonizację gazu lub pary. Dopiero w ostatnich latach (G. H e r t z i inni) udało się okazać, że każda linja lub grupa linii wymaga do swego pobudzenia elektronów ściśle określonej prędkości. Wyjaśniono, iż źródłem poprzednich niepowodzeń i błędów były ładunki przestrzenne ujemne, które niezmiernie łatwo tworzą się w rurkach elektronowych.

F r a n c k i H e r t z stworzyli niezmiernie pomysłową metodę pośredniego obserwowania potencjałów wzbudzania emisji linii widmowych. Metoda jest elektryczna, a polega na prawach zderzenia elektronów z atomami. Droga bezpośrednich doświadczeń, na których się nie będziemy zatrzymywali, dowiedli wymienieni badacze, iż należy odróżniać dwa krańcowe przypadki zderzeń elektronów z atomami i molekułami; w zderzeniach, zwanych sprężystymi, elektrony odskakują od atomów na podobieństwo kul sprężystych, bez straty

¹⁾ J. Franck und G. Hertz. Ueber die Erregung der Quecksilberresonanzlinie 253,6 durch Elektronenstöße. Verhandlungen der Deutschen Physikalischen Gesellschaft, r. 1914, str. 512.



Rys. 105.

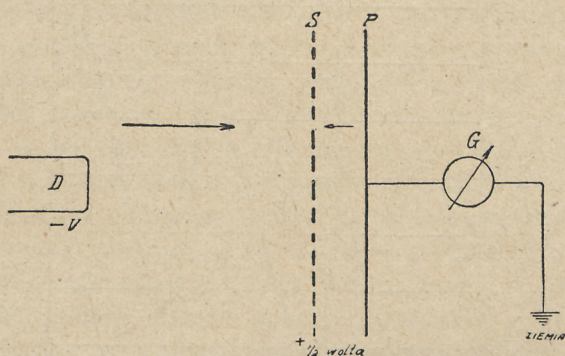
Widma magnezu. Przy 3.2 wolta otrzymuje się widno rezonansowe, w miarę wzrastania woltażu liczba linii powiększa się (Wg. Foot'a i Mohler'a. The origin of spectra).

IV. 1882

Diebstahl von Geld

energji kinetycznej; w zderzeniach niesprężystych elektron przekazuje swą energję atomowi kwantowo. Cała energja lub część jej, w ilości kwantu, przekazywana jest atomowi uderzonemu; w atomie energja ta przechodzi w energję jego elektronu. Atom pobudzony może energję otrzymaną wypromieniować w postaci fal świetlnych.

Dopóki energja kinetyczna uderzającego elektronu jest mniejsza od wartości, niezbędnej do pierwszego pobudzenia atomu, elektron odskakuje od atomu, jak kula sprężysta; gdy energja elektronu



Rys. 106.

Schemat połączeń w badaniu kwantowej wymiany energii pomiędzy elektronami a gazem.

osięgnie pewną wartość krytyczną, zderzenie z atomem sprawia przekazanie tej energii atomowi, elektron traci swój pęd.

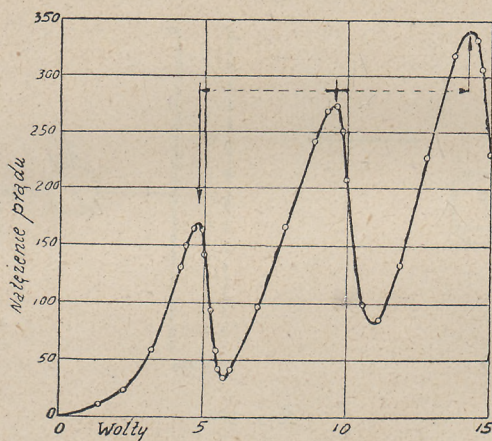
Tego rodzaju zjawiska napotykamy w gazach szlachetnych, w parach metali alkalicznych, ziem alkalicznych i wogóle w parach pierwiastków znajdujących się w tych samych, co i te metale, kolumnach układu perjodycznego. W innych ośrodkach gazowych zdarzają się i zderzenia współsprężyste.

Charakter kwantowy zderzeń elektronowych świetnie ilustruje następujące doświadczenie *F r a n c k a i H e r t z a* ¹⁾. Druk platynowy *D* (rys. 106) wysyła elektrony. Naprzeciw drutu znajduje się siatka o potencjale dodatnim, na drodze od drutu do siatki elektrony poddane są przyspieszającemu działaniu dość silnego pola elek-

¹⁾ J. *F r a n c k* und G. *H e r t z*. Ueber Zusammenstösse zwischen Elektronen und den Molekülen des Quecksilberdampfes und die Ionisierungsspannung desselben. Verhandlungen der Deutschen Physik. Gesellschaft, r. 1914, str. 457.

trycznego. Pomędzy *S* a płytką *P*, połączoną przez galwanometr z ziemią, elektrony napotykają pole kierunku przeciwnego. Spadek potencjału wynosi tu jednak tylko $\frac{1}{2}$ wolta i może zahamować jedynie elektrony najpowolniejsze; wszystkie pozostałe dobiegają do *P*, galwanometr wskazuje wielkość prądu.

Zmieniamy teraz napięcie pomiędzy katodą a siatką, zwiększając je wciąż. Oczekiwalibyśmy, że natężenie prądu będzie wzrastać wraz z napięciem, i że dopiero przy napięciu dostatecznem otrzymamy prąd



Rys. 107.

Krzywa wahań prądu elektrycznego, świadcząca o kwantowej wymianie energii pomiędzy elektronami a molekułami.

maksymalny, prąd nasycenia. Tak właśnie przebiegają zjawiska w lampach katodowych, w próżni, gdzie mamy analogiczne elektrody. W gazie lub parze wskutek zderzeń elektronów z atomami, występują zjawiska nowe, nieoczekiwane. Prąd wraz z napięciem z początku szybko rośnie (rys. 107), doszedłszy jednak do pewnego maximum opada, znów rośnie, znów opada i t. d. Wahania prądu są perjodyczne. Można obserwować dużą liczbę kolejnych maximów. Odstęp między nimi jest niezmienny; odstęp ten, wynoszący w rtęci, na przykład, 4.9 wolta, równa się, jak wykazemy niebawem, potencjałowi rezonansowemu. Perjodycznie pojawiające się maxima w następujący sposób tłumaczymy zderzeniami elektronowemi. Gdy wzrasta napięcie, nie osiągając jednak wartości krytycznej, prąd rośnie, gdyż większa liczba elektronów dobiega do anody. Przy pewnem napięciu elektrony w okolicy siatki posiadają już tak wielki pęd, że

mogą pobudzić do świecenia napotymane atomy; zderzenia elektronów z atomami są teraz niesprężyste; elektron, pobudzający atom, traci swą energję kinetyczną; utraciwszy ją, nie może przewyciężyć pola o kierunku przeciwnym, istniejącego pomiędzy płytką *P* a siatką *S*; stąd — spadek prądu. Przy dalszem zwiększaniu napięcia pomiędzy katodą a siatką elektrony nabiorą energji, odpowiadającej zderzeniom niesprężystym, nie w okolicy siatki, lecz przed nią jeszcze, powiedzmy w $\frac{2}{3}$ odległości pomiędzy katodą a siatką. Utraciwszy przy pobudzaniu atomu swą energję kinetyczną, elektrony doznają jeszcze przyspieszenia na $\frac{1}{3}$ drogi od katody do siatki, mogą więc przewyciężyć pole pomiędzy siatką a płytką; prąd rośnie ponownie. Kiedy jednak napięcie zwiększy się o tyle, że elektrony, raz doznawszy zderzeń niesprężystych na drodze od katody do siatki, potem na dalszej drodze tyle naborą pędu, że w okolicy siatki *po raz drugi* pobudzą atomy i utracą swój pęd, prąd zacznie spadać ponownie. Gdy elektrony, przy dalszem zwiększaniu napięcia, koło siatki *po raz trzeci* będą doznawać zderzeń niesprężystych, otrzymamy *po raz trzeci* spadek prądu, poprzedzony przez maximum i t. d. Inaczej mówiąc, ilekroć różnica potencjału pomiędzy katodą a siatką wzrośnie o wartość, odpowiadającą pobudzeniu atomu, zaobserwujemy maximum, po którym następuje spadek. Różnica pomiędzy sąsiednimi maximami będzie odpowiadać potencjałowi pobudzenia *V*, w danym przypadku potencjałowi rezonansowemu.

Po *Franku* i *Hertz* u, cały szereg innych badaczy, przeważnie w Ameryce, zajmował się wyznaczeniem potencjałów rezonansowych; że wymienimy tu *Tate'a*, *Davis'a*, *Goucher'a*, *Foote'a*. Zmodyfikowano i wydoskonalono metody badania. Użytkowano ogromny materiał faktyczny i stwierdzono, że zjawiska przebiegają zgodnie ze schematem kwantowym:

$$Ve = hv$$

gdzie *V* oznacza napięcie, przyspieszające elektron, pozostałe zaś litery mają zwykłe znaczenie. Stąd możność wyznaczenia stałej *Planck'a*, *h*, gdyż *v*, częstość drgania promieniowania rezonansowego, znana jest z obserwacji spektroskopowych.

Należy zauważyć, że doświadczenia te są pod względem eksperymentalnym trudne i nie mogą dać tej samej dokładności, co metoda fotoelektryczna lub metoda kresu widma. Trudności doświadczalne są szczególnie duże przy użyciu metali alkalicznych. Najdokładniejsze stosunkowo wyniki dały eksperymenty, dotyczące pary rtę-

ciowej, która była przedmiotem najliczniejszych badań. Znaleziono, że przy potencjale = 4.90 wolt wysyłana jest linja rezonansowa $\lambda = 2537 \text{ \AA}$; zważywszy, że pomiędzy długością fali λ a częstotścią drgań zachodzi związek

$$\lambda = \frac{c}{\nu}, \text{ gdzie } c \text{ oznacza prędkość światła, mamy}$$

$$h = V \cdot e \frac{\lambda}{c} = \frac{4.90}{300} \times 4.774 \times 10^{-10} \times \frac{2537 \times 10^{-8}}{3 \times 10^{10}} = 6.59 \times 10^{-27} \text{ erg.sek.}$$

W obliczeniu tem posługiwaliśmy się jednostkami elektrostatycznymi (ob. str. 338). Różnica pomiędzy tą wartością h , a poprzednio przytoczonymi (str. 350 i 353) zaledwie dochodzi do $\frac{1}{2}\%$. Zupełnie zadowalającą zgodność teorii z doświadczeniem otrzymano i w badaniach nad innymi metalami: tak w przypadku żółtej linii sodu wzór kwantowy daje na potencjał rezonansowy 2.09 V, gdy z doświadczenia otrzymano 2.12 V; w przypadku czerwonej linii potasowej z teorii wynika 1.61 V, a doświadczenia elektryczne dały 1.63 V i t. d.

Rozpatrzyliśmy głównie sprawę promieniowania rezonansowego. Nadmieniliśmy jednak (str. 376), że w ostatnich latach udało się pobudzać zapomocą elektronów powolnych i inne linie widmowe. Teoria budowy atomu i emisji linii widmowych (ob. jeden z następnych rozdziałów tej książki) pozwala przewidzieć teoretycznie wielkość potencjałów niezbędnych do tych pobudzeń; odnośne obserwacje dały materiał potwierdzający teorię. Teoria pozwala między innymi obliczać na podstawie danych, dotyczących seryj widmowych, tak zwane potencjały jonizacyjne. Chodzi tu o nadanie elektronowi pobudzającemu takiego pędu, by, uderzając w atom, mógł spowodować rozpad jego na część dodatnią i ujemną.

Obserwuje się potencjały jonizacyjne w sposób analogiczny do potencjałów rezonansowych. Zazwyczaj jednak daje się takie urządzenie, iż elektrometr lub galwanometr pokazują, przy jakiej różnicy potencjałów, przyspieszającej elektrony, pojawiają się pierwsze jony dodatnie. Poprzestaniemy na kilku liczbach. Tak potencjał jonizacyjny rtęci obliczony na podstawie danych widmowych powinienby odpowiadać 10, 39 V, gdy obserwacja dała 10.4 V; potencjał jonizacyjny sodu znaleziony wynosi 5.13 wolta, obliczony — 5.12 V; w przypadku potasu obserwacja daje 4.1, teoretycznie powinno być 4.32 wolta.

Prawda, że materiał zdobyty w dziedzinie jonizacji dotyczy głównie gazów i par jednoatomowych. W przypadku gazów i par wielo-

atomowych komplikuje sprawę okoliczność, że cząsteczki pod wpływem zderzeń z elektronami mogą ulegać rozpadowi, dyssocjacji; interpretacja doświadczeń staje się zawiła i wątpliwa. Jest jednak rzeczą interesującą, że w gazach termicznie zdyssocjowanych występują stosunki te same, co i w gazach jednoatomowych; np. w wodrze jednoatomowym obserwowano zjawiska dokładnie odpowiadające teorii B o h r'a, która właśnie w przypadku wodoru jednoatomowego jest nader prosta i ścisła.

Tak więc promieniowanie i jonizacja pod wpływem zderzeń z elektronami powolnymi dają kwantowej teorii emisji światła trwały punkt oparcia.

F. Zestawienie wartości stałej Planck'a.

Widzieliśmy, że nader różnorodne zjawiska dają się sprowadzić do kwantów. Podajemy niżej ¹⁾ tabelkę wartości stałej h , które wynikają z doświadczeń w różnych dziedzinach badań nad promienianiem.

Promieniowanie ciała czarnego	6.55×10^{-27} erg. sek.	
Zjawisko fotoelektryczne	6.58	"
Potencjał rezonansowy i potencjał jonizacyjny (wartość przeciętna)	6.55	"
Kres widma ciągłego Röntgenowskiego	6.56	"
Bohra teoria linii widmowych ²⁾	6.55	"

Tabela nie wymaga komentarzy, liczby mówią same za siebie.

¹⁾ Opierając się na zestawieniu R. Ladenburga w ostatnio wydanym tomie Tablic Landolta-Börnstein'a. (Erster Ergänzungsband, Springer, 1927, s. 320).

²⁾ P. rozdział poświęcony budowie atomu.

Rozdział X.

FALE MATERJI.

W POPRZEDNIM rozdziale zapoznaliśmy się z teorią kwantów. Widzieliśmy, że w pewnych przypadkach, np. w zjawiskach interferencji, dyfrakcji, światło posiada wszelkie cechy fal i tylko ze stanowiska teorii falowej daje się ująć w formę matematyczną; w innych — ujawnia się nam w postaci fotonów, stanowiących biegnące z prędkością światła pociski energii. Od lat kilkunastu trwa praca nad usunięciem dualizmu w pojmowaniu zjawisk świetlnych. Do najdonioślejszych należały w tej dziedzinie badania *Ludwika de Broglie*¹⁾. Dały one jednak wynik ostateczny przeciwny zamierzeniom pierwotnym: dualizm nie został usunięty, lecz raczej — pogłębiony i rozszerzony na takie dziedziny, któreśmy dotychczas zwykli byli pojmować całkiem jednoznacznie.

Kwenty są rodzajem pocisków energii; ze względu na oddziaływanie światła na materję można im przypisać określoną masę i impuls. Aby powiązać kwanty z falami, starał się *de Broglie* wykazać przedewszystkiem, że ruchowi każdej cząstki materjalnej można podporządkować pewną falę. Rozważania niezbyt skomplikowane, oparte na relatywizmie, pozwoliły ustalić, że pociskowi materjalnemu o masie m i prędkości v , a zatem — o pędzie mv , odpowiada fala, której długość λ daje wzór

$$\lambda = \frac{h}{mv} \dots \dots \dots (1)$$

¹⁾ Rodzina *de Broglie*ów (czyt. *de Brojl*) dała Francji w przeszłości licznych wodzów, dyplomatów, mężów stanu. W naszych czasach zasłynęli swemi pracami naukowemi dwaj przedstawiciele tego rodu: Maurycy książę *de Broglie*, członek Akademii Paryskiej, któremu badania eksperymentalne w dziedzinie promieni Röntgena dały sławę światową, i *Ludwik de Broglie*, teoretyk, który wprowadził do nauki pojęcie o falach materji i dał podwaliny mechaniki undulacyjnej. W roku 1929 otrzymał *Ludwik de Broglie* (ur. w r. 1892) nagrodę Nobla. Na str. 383 umieszczono podobiznę znakomitego uczonego; zawdzięczamy ją uprzejmości *P. de Broglie*

we wzorze tym h oznacza znaną nam już stałą Planck'a (ob. str. 381).

Fale, związane z ruchem materji, uważał de Broglie tylko za wybieg teoretyczny, pojęcie pomocnicze. Wkrótce wszakże, bo w trzy lata po ogłoszeniu pierwszej na ten temat rozprawy de Broglie'a, dwaj Amerykanie, Davisson i Germer¹⁾, stwierdzili doświadczalnie istnienie fal materji, których długość odpowiadała wyżej podanemu wzorowi teoretycznemu.

Odkrycie fal materji otworzyło myśli ludzkiej nowe horyzonty. Okazało się, że niepokojąca dwoistość istnieje nie tylko w dziedzi-



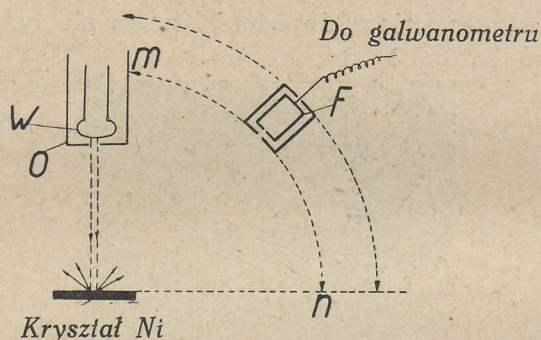
Ludwik de Broglie

nie światła. Poruszający się elektron czy też atom posiada bądź charakter pocisku materialnego, bądź też charakter fali. Sprzężenie cech sprzecznych w jednym zjawisku jest dla umysłu naszego zgoła niepojętem. Być może, że za tą dwoistością kryje się wszechogarniająca jedność, całość. Narazie jednak jest to tylko domniemanie, pozbawione konkretnej podstawy.

Wobec tego wszakże, iż umysłowość ludzka posiada wyraźną tendencję ujmowania zjawisk w jednolitą, harmonijną całość, należy się spodziewać, że pogląd dualistyczny na światło i materję będzie

¹⁾ Rozprawa ogłoszona w *Physical Review* w roku 1927; na str. 387 dajemy wyjątek z tej pracy.

tylko epizodem przemijającym w historii fizyki. Zwrócono jednak uwagę na to, że w dziedzinie psycho-fizycznej dualizm zachował się od wieków i nie widać narazie żadnego zeń wyjścia. Świat fizyczny wiąże się niewątpliwie ze światem psychicznym; uszkodzenie mechaniczne mózgu najgenialniejszej jednostki powoduje zupełnie określone zaburzenia psychiczne. Z drugiej strony nie podobna nie uznać zjawisk psychicznych za fenomeny zasadniczo odmienne od fizycznych, w każdym razie nie wiążące się z nimi ściśle przyczynowo.

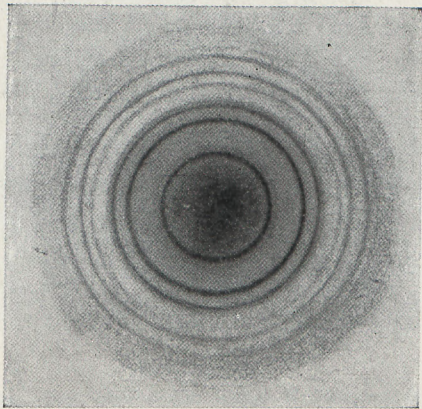


Rys. 108.

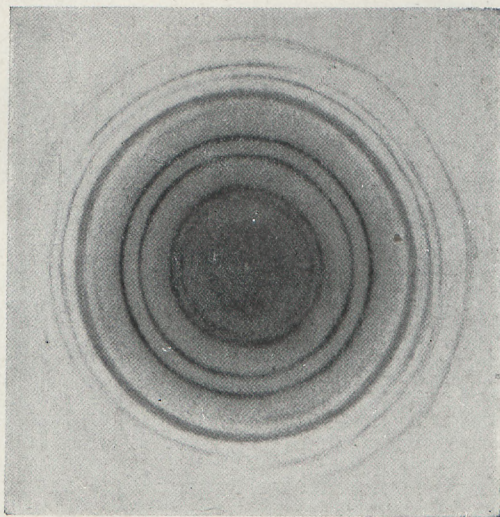
Schemat przyrządu Davissona i Germera do badań nad dyfrakcją elektronów.

Istnieje teoria parallelizmu psychofizycznego, według której obydwie kategorie zjawisk przebiegają równoległe, nie zazębiając jednak o siebie. Można by swojego rodzaju parallelizm upatrywać pomiędzy falami z jednej strony a kwantami i elektronami z drugiej.

Zasadnicze odkrycie Davissona i Germera zostało dokonane w sposób następujący. Źródłem elektronów była żarząca się łasiemeczka wolframowa *w* (rys. 108), zamknięta w osłonie metalowej *o*, posiadającej niewielki otwór. Pomiedzy łasiemeczką a osłoną wytwarzano określoną różnicę potencjałów, naogół nieprzewyższającą kilkuset wolt. Elektrony, posiadające pęd, wytworzony przez pole elektryczne, poza otworkiem *o* biegną już z prędkością stałą. Uderzają one o kryształ niklu, padając nań normalnie, i ulegają rozpraszaniu we wszystkich kierunkach. Ilość promieni rozpraszanych w danym kierunku można określić zapomocą wiaderka Faraday'a, połączonego z galwanometrem. Wiaderko miało podwójne ścianki, oddzielone od siebie izolacją; zewnętrzna ścianka metalowa służyła tyl-

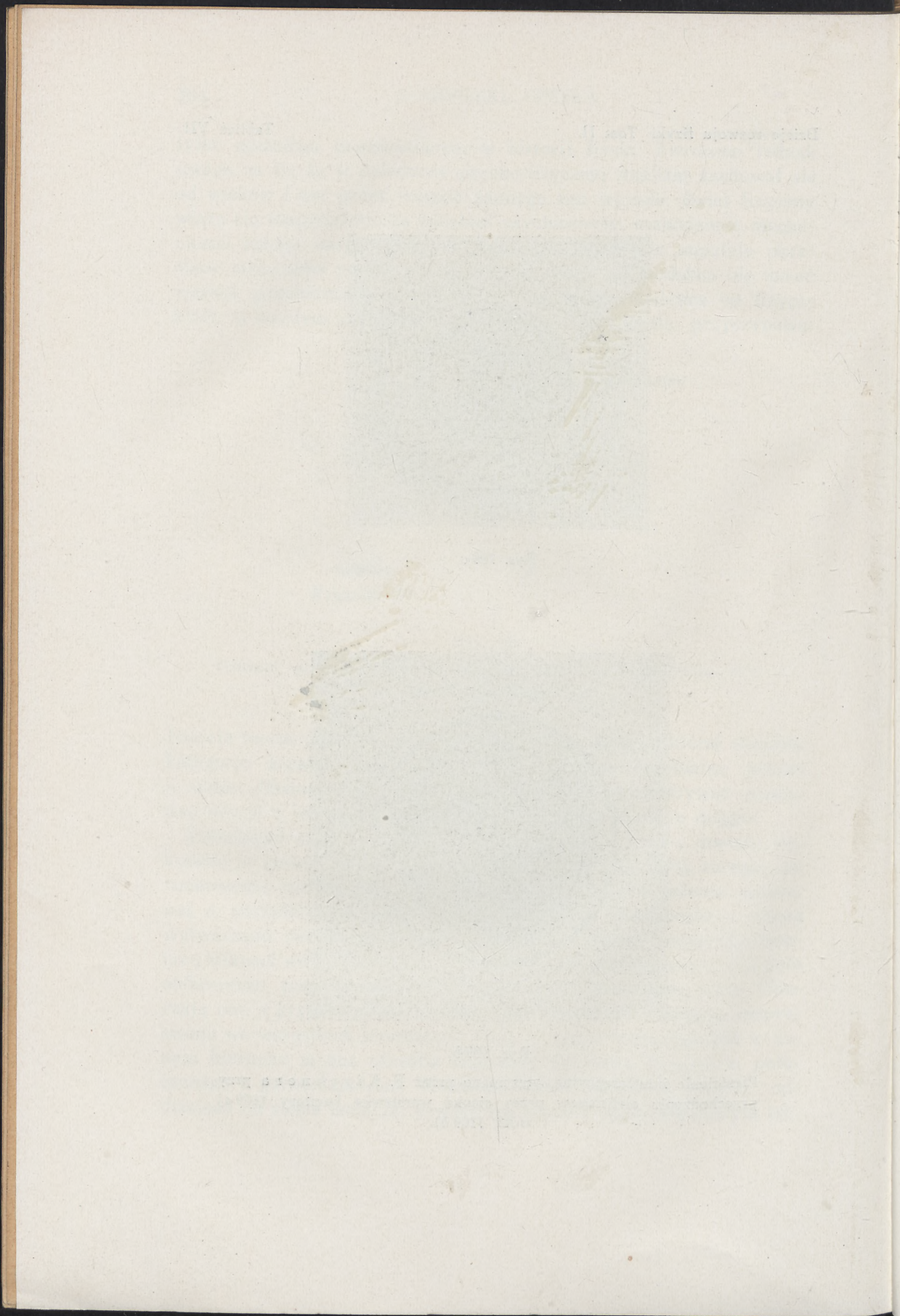


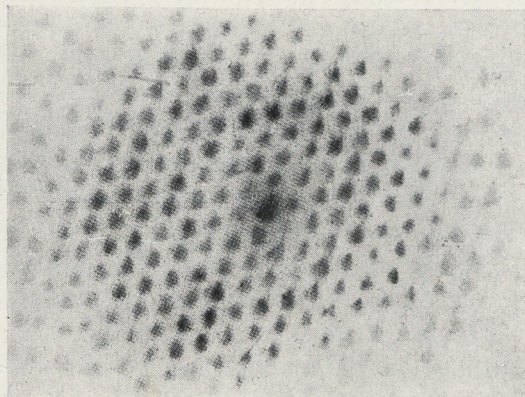
Rys. 109 *a*.



Rys. 109 *b*.

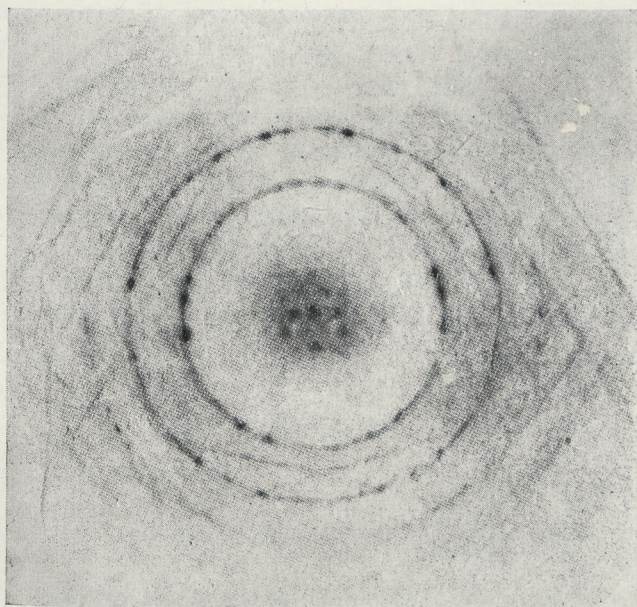
Pierścienie interferencyjne, otrzymane przez F. Kirchnera przy przechodzeniu elektronów przez ciekłą warstwę kamfory (109 *a*) i złota (109 *b*).





Rys. 110.

Figura interferencyjna, otrzymana przez K i k u c h i'ego przy przejściu jednorodnych 30000 woltowych elektronów przez b. cienką mikę (grubość rzędu 10^{-5} cm).



Rys. 111.

Figura interferencyjna przy przejściu niejednorodnej wiązki szybkich elektronów przez blaszkę miki grubości ok. 10^{-4} cm. (K i k u c h i).

Figure 10. The effect of the concentration of the solution on the rate of the reaction.

Figure 11. The effect of the concentration of the solution on the rate of the reaction.

Wolty zamieniamy na jednostki elektrostatyczne, pamiętając, że $1 \text{ V} = \frac{1}{300}$ jedn. el. stat. C. G. S. Przypuśćmy, że różnica potencjałów, przyspieszająca elektrony, wynosi 300 V.

Według wzoru (3) znajdujemy $\lambda = 0.707 \times 10^{-8} \text{ cm.} = 0.707 \text{ \AA}$. Długość fal de Broglie'a odpowiada istotnie długości fal promieni Röntgenowskich. Analogia obrazów dyfrakcyjnych wydaje się nam naturalną.

Wiadomo, że w badaniu długości fali promieni X najdokładniejsze wyniki daje metoda Braggów, polegająca na interferencji fal odbitych od powierzchni kryształu (p. rozdz. o prom. Röntgena). Zjawiska są wtedy prostsze, interpretacja łatwiejsza, dokładność znacznie większa, niż w metodzie Lauego. Dr. Szczepan Szczeniowski, pracując w Zakładzie Fizycznym Uniwersytetu Warszawskiego, pierwszy podjął badania nad interferencją elektronów, stosując metodę Braggów¹⁾. Aparatura P. Szczeniowskiego w zasadzie była podobna do aparatury Davissona i Germera. W próżni możliwie daleko posuniętej znajdowała się tasiemeczka wolframowa; żarząc ją, wytwarzano elektrony, które przyspieszano zapomocą pola elektrostatycznego. Wiązka elektronów padała na kryształ bizmutu. Wiaderko Faraday'a ustawiano tak, że kąt padania elektronów był równy kątowi odbicia. Wiaderko Faraday'a było połączone z elektrometrem kwadrantowym, którego odchylenia wykazywały liczbę elektronów odbitych pod danym kątem. Okazało się, że podobnie, jak w przypadku promieni Röntgena, odbicie ma charakter selektywny; maxima odbicia odpowiadają wzorowi Braggów

$$n\lambda = 2d\sin\alpha,$$

znanemu z teorii fal Röntgenowskich. P. Szczeniowski porównał wyniki bezpośrednich pomiarów z długością fali λ , otrzymaną z wzoru de Broglie'a (wzór (1), str. 382). Poniższa tableka została wzięta z pracy oryginalnej.

Przekonywamy się, że zgodność wartości zmierzonych z obliczonymi teoretycznie jest naogół zadawalająca, tembardziej, że dokładność tego rodzaju pomiarów ze względu na wielkie trudności eksperymentalne nigdy nie może być duża. Widać jednak z tabelki, że

¹⁾ Sprawozdanie i Prace Polskiego Towarzystwa Fizycznego, tom III, zeszyt 4, str. 405. Wyniki były również ogłoszone w Sprawozdaniach Akademii Paryskiej (tom 187, str. 106, rok 1928).

V różnica pot. w woltach	λ zmierzone w jedn. Å	λ obliczone w jedn. Å
62	1.48	1.55
139	1.02	1.04
240	0.78	0.79

odchylenia od teorii rosną ze zmniejszeniem prędkości elektronów. P. S z c z e n i o w s k i tłumaczy to załamaniem fal elektronowych w kryształach. Załamanie zostało stwierdzone (również metodami pośrednimi) i przez innych badaczy.

Nadmienimy wreszcie, że fizykowi niemieckiemu E. R u p p o w i udało się otrzymać uginanie elektronów na siatkach dyfrakcyjnych metalowych, przyczem, jak i w doświadczeniach T h i b a u d z promieniami Röntgena, rzucał on wiązkę elektronów niemal stycznie do powierzchni siatki. Niedawno (rok 1930) obserwował R u p p asymetrię odbicia elektronów od dwu zwierciadeł złotych, przypominającą polaryzację światła. Jednak prawo tej asymetrii jest odmienne od praw, którym podlega polaryzacja światła.

O uginaniu się elektronów na kryształach niklu

przez C. Davissona i L. H. Germera¹⁾.

Badania, które komunikujemy w niniejszej rozprawie, zostały rozpoczęte w związku z wypadkiem, który wydarzył się w naszym laboratorium w kwietniu r. 1925. W tym czasie zajmowaliśmy się w dalszym ciągu poszukiwaniami, których pierwsze wyniki były przez nas podane do wiadomości publicznej w r. 1921²⁾; praca dotyczyła rozkładu w przestrzeni elektronów rozpraszanych przez płytkę zwykłego (wielokryształowego) niklu. W toku doświadczeń, gdy płytka była ogrzana do wysokiej temperatury, eksplodowała butla z ciekłym powietrzem. Rura, służąca do doświadczeń, stłukła się, a powietrze, które się wdarło do aparatu, silnie utleniło nikiel. Dopiero po długotrwałym wygrzewaniu płytki w różnych wysokich temperaturach, tak

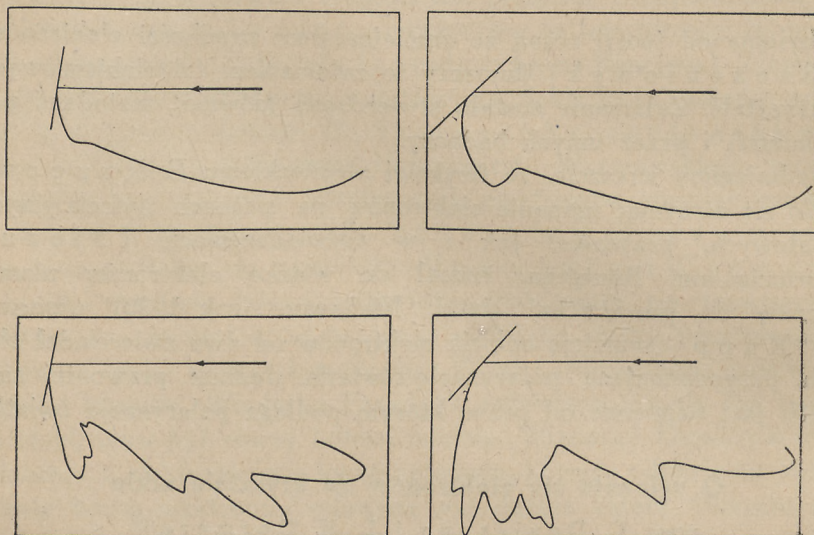
¹⁾ Diffraction of electrons by a crystal of nickel by C. Davisson and L. H. Germer, Physical Review, 1927, t. 30, str. 705.

²⁾ Davisson and K u n s m a n, Science 64, 522 (1921).

w atmosferze wodoru, jak i w próżni, zdołano tlenek zredukować i usunąć warstwę powierzchniową kryształu drogą odparowania.

Powróciwszy do doświadczeń pierwotnych, znaleźliśmy, że rozkład przestrzenny elektronów rozproszonych uległ zupełnej zmianie. Typowe krzywe, wykazujące zmianę, zostały podane na rys. 112; potencjał, przyspieszający elektrony, wynosił 75 V.

Wiązka elektronów, padająca na kryształ, biegnie od prawej ręki ku lewej. Wektory poprowadzone z miejsca, na które padają bom-



Rys. 112.

Górne figury odpowiadają rozpraszaniu elektronów 75 woltowych na płytce niklu, składającej się z bardzo wielu drobnych kryształków; dolne dotyczą rozpraszania na płytce sfornowanej z niewielu dużych kryształów.

bardujące elektrony, do odpowiednich punktów krzywych, dają natężenie rozpraszania w różnych kierunkach. Górne krzywe (odpowiadające różnym kątom padania) charakteryzują oddziaływanie płytki przed wypadkiem. Należą one do typu, opisanego w pracy, umieszczonej w „Science” w r. 1921, i są podobne do krzywych, które były otrzymane dla niklu w czterech lub pięciu innych eksperymentach. Dolne krzywe, otrzymane po wypadku, są pierwszymi w tym rodzaju, jakie wogóle obserwowano. Wydatną zmianą w charakterze rozpraszania przypisaliśmy przekryształizowaniu płytki w czasie dłu-

gotrwałego ogrzewania. Przed wypadkiem i w poprzednich eksperymentach bombardowaliśmy liczne małe kryształki; w doświadczeniach po wypadku ostrzeliwaliśmy elektronami niewielką liczbę dużych kryształów. W przypadku rozpatrywanym było ich około dziesięciu.

Na podstawie tych wyników wydawało się prawdopodobnem, że natężenie rozpraszania elektronów przez pojedynczy kryształ wykaże wydatną zależność od kierunku wziętego w kryształ; niezwłocznie tedy przystąpiliśmy do przygotowania doświadczeń dla zbadania tej zależności. Musimy przyznać, że wyniki otrzymane w eksperymentach okazały się zgoła odmiennymi od naszych oczekiwań. Wydawało się nam, że silne wiązki promieni elektronowych będą wychodzić z kryształu wzdłuż kierunków, które należałoby nazwać kierunkami przezroczystości, — mamy na myśli kierunki, w których atomy siatki krystalicznej tworzą na jednostkę powierzchni najmniejszą liczbę linii. Okazało się, że silne wiązki istotnie wychodzą z kryształu, lecz wówczas jedynie, gdy prędkość pocisków elektronowych leży w pobliżu jednej z wartości krytycznych; lecz i wtedy — kierunki silnych wiązek nie mają żadnego związku z przezroczystością kryształu.

Najbardziej charakterystyczną cechą wiązek elektronowych stanowiło to, że najsilniejsze z nich, jak zaraz opiszemy, odpowiadają jednoznacznie wiązkom $L a u e g o$, które wychodziłyby z danego kryształu, gdyby nań padał pęczek promieni X . Inne znów wydają się analogiczne nie do wiązek $L a u e g o$, lecz do wiązek optycznie ugiętych na płaskich siatkach dyfrakcyjnych, przyczem linjami tych siatek są linje lub rzędy atomów na powierzchni kryształu. Na skutek tego podobieństwa pomiędzy rozpraszaniem elektronów przez kryształ a rozpraszaniem fal przez siatki dwu- lub trójwymiarowe, jest rzeczą nietylko możliwą, lecz najprostszą i najbardziej naturalną opisywać występowanie i zachowanie się wiązek dyfrakcji elektronowej, posługując się terminami, zapożyczonemi z rozpraszania przez atomy kryształu równoważnej fali promieniowania, której promienie ulegałyby następnie interferencji. Tkwi w tym sposobie przyporządkowanie padającej wiązce elektronów pewnej długości fali; okazuje się, że ta długość fali znośnie zgadza się z wartością mechaniki undulacyjnej h/mv , gdzie w liczniku mamy $P l a n c k$ 'a stałą działania, a w mianowniku — pęd elektronu.

Wkrótce po ukazaniu się oryginalnych rozpraw $L. de B r o g l i e$ 'a, dotyczących mechaniki undulacyjnej, dwa lata temu mianowicie,

przepowiedział El s a s s e r ¹⁾, że charakter falowy mechaniki cząstek powinienby się dać wykazać w oddziaływaniu pojedynczego kryształu na wiązkę elektronów. El s a s s e r mniemał faktycznie, że dowody tego już się ma w ręku, rozpatrując krzywe, dotyczące rozkładu przestrzennego elektronów, rozproszonych przez płytkę platynową wielokrystaliczną, — krzywe, któreśmy podali w publikacjach tutejszego Laboratorium ²⁾. Niestety, nie możemy się zgodzić na interpretację El s a s s e r a, choć radziłyśmy to uczynić. Maxima krzywych rozpraszania przez platynę są typu pojedynczych maximów, które widzimy na krzywych niklu, pokazanych w górnej połowie rys. 112; nie mają one, zdaniem naszym, żadnego związku ze strukturą kryształu.

Przedwstępną wiadomość o głównych wynikach zawartych w pracy niniejszej, podaliśmy w „Nature” z dnia 16-go kwietnia 1927. Na tem miejscu bardziej szczegółowo zdajemy sprawę z eksperymentów i przytaczamy dane uzupełniające.

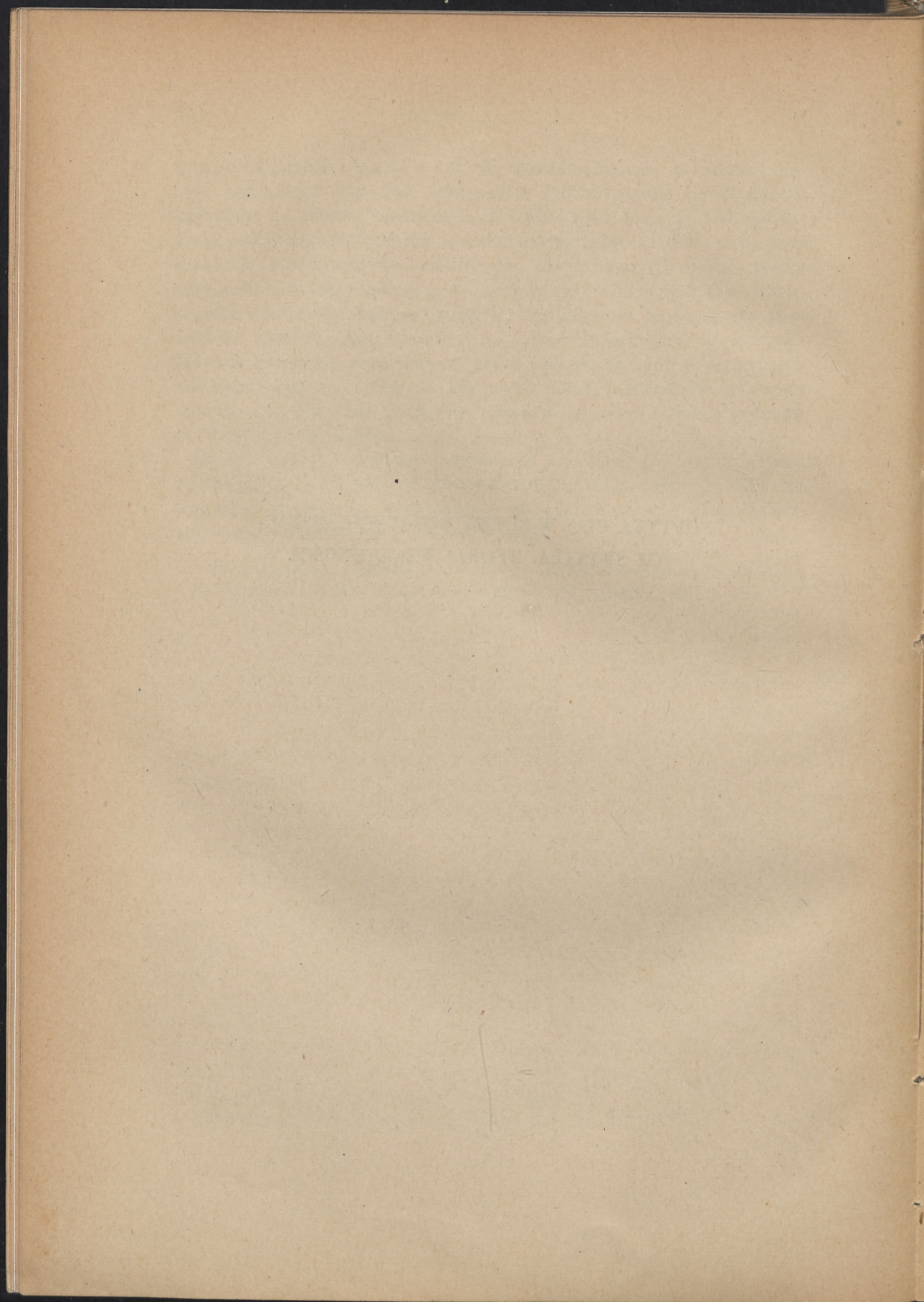
Dalej autorowie szczegółowo i krytycznie opisują eksperymenty i roztrząsają ich wyniki. Króciutkie streszczenie opisu metody podaliśmy na str. 384.

¹⁾ W. El s a s s e r, Naturwiss. 13, 711 (1925).

²⁾ D a v i s s o n and K u n s m a n, Phys. Rev., 22, 242 (1923).

D Z I A Ł V.

OPTYKA CIAŁ W RUCHU BĘDĄCYCH. CIŚNIE-
NIE ŚWIATŁA. TEORJA WZGLĘDNOŚCI.



Rozdział XI.

O WPŁYWIE RUCHU CIAŁ NA ZJAWISKA OPTYCZNE ¹⁾.

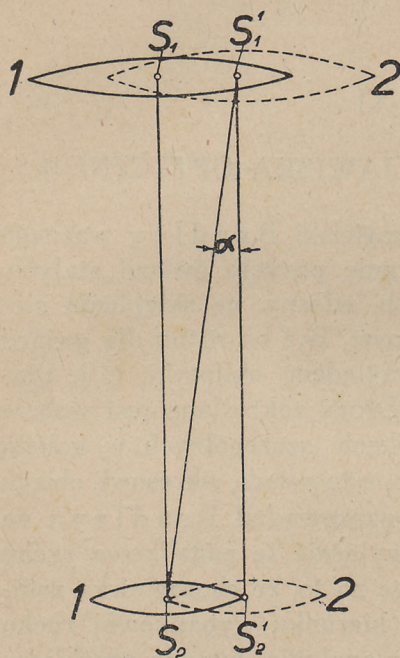
W ROKU 1727 dokonał astronom angielski Bradley ważnego odkrycia. Obserwując systematycznie pozycje gwiazd stałych, dostrzegł, iż posiadają one pewien ruch własny na sklepieniu niebieskiem; ruch ten okazał się periodycznym. Był on różny dla gwiazd różnych, zależnie od ich położenia względem ekliptyki, t. j. płaszczyzny, w której porusza się ziemia. Droga zakreślana jest wogóle eliptyczna; przechodzi ona w przypadkach szczególnych w kolistą i prostolinjową, przyczem okres ruchu odpowiada okresowi obiegu naokoło słońca. Mówią, że prosty traf naprowadził Bradley'a na szczęśliwą myśl, która pozwoliła mu wyjaśnić te zagadkowe ruchy gwiazd. Jadąc łódką, miał zwrócić uwagę na to, że chorągiewka ustawia się nie w kierunku wiatru, lecz w kierunku wypadkowej ruchu powietrza i ruchu łódki. Nasunęła mu się analogja. Światło przebiegające lunetę posiada prędkość własną, prócz tego jednak i luneta jest unoszona przez ziemię z jej prędkością. Ostateczny kierunek promieni musiał odpowiadać wypadkowej ²⁾ tych dwu ruchów. Promień światła doznaje pozornego przesunięcia, uwarunkowanego przez prędkość własną ziemi.

Rozpatrzmy rzecz bliżej na rys. 113. Wyobraźmy sobie promień $S_1 S_2$, któryby przechodził symetrycznie przez środek obiektywu S_1 i okularu S_2 , gdyby obydwie szkła były nieruchome. Na przebycie przez światło drogi $S_1 S_2$ potrzebny jest pewien czas t . Oznaczając prędkość światła przez V , mamy $S_1 S_2 = Vt$. W ciągu czasu t przesunie się jednak, wskutek ruchu ziemi, i luneta. Przesunie się o $S_2 S_2' = vt$, gdzie v oznacza prędkość ziemi. Promień świetlny, jak

¹⁾ Przedstawiliśmy poniżej te fakty z dziedziny optyki ciał poruszających się, które mają jak najbliższy związek z teorią względności. Pominęliśmy zjawisko Dopplera, którego elementarne ujęcie dają podręczniki szkolne.

²⁾ Dodając wektory, musimy wziąć prędkość ziemi ze znakiem ujemnym.

widać z rysunku, upadnie na brzeg okularu. Obserwator szukać będzie źródła świetlnego na linii, łączącej środek optyczny obiektywu z punktem S_2 . Będzie zatem sądził, że promienie tworzą z osią optyczną przyrządu kąt α . Ten kąt α można wyznaczyć z $\triangle S_2 S_1' S_2'$;



Rys. 113.

Elementarne wyjaśnienie aberracji światła.

$$\operatorname{tg} \alpha = \frac{S_2 S_2'}{S_1' S_2'} = \frac{vt}{Vt} = \frac{v}{V};$$

Podług nowszych spostrzeżeń

$$\alpha = 20'',5;$$

ze względu na małą wartość liczbową, można wziąć zamiast stycznej sam kąt, wyrażony w radjanach; podstawiając do równania powyższego prędkość ziemi w jej ruchu nakoło słońca, otrzymamy prędkość światła

$$V = 299900 \frac{\text{Km.}}{\text{sek.}},$$

co się doskonale zgadza z bezpośrednimi pomiarami ziemskimi¹⁾.

Odkrycie tego zjawiska, które nazwano aberracją gwiazd stałych, było punktem wyjścia dla dalszych badań nad wpływem ruchu ciał na zjawiska optyczne. Te badania należą już do wieku XIX. Czy-

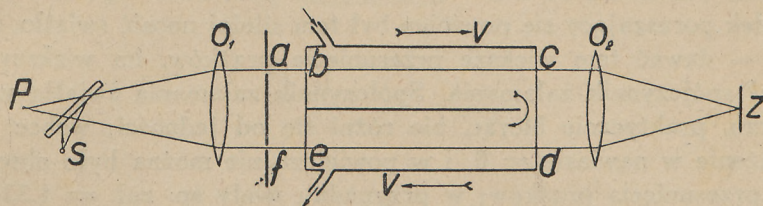
niono wiele prób, by wykazać wpływ ruchu ciał na zjawiska bądź załamania, bądź interferencji, bądź załamania podwójnego lub też skręcenia płaszczyzny polaryzacji. Próby te były bezskuteczne. Wynik dodatni dało dopiero doświadczenie F i z e a u w r. 1851.

Schemat doświadczenia F i z e a u jest przedstawiony na rys. 114. Promienie światła, wychodzące z S , po odbiciu od szyby szklanej²⁾,

¹⁾ Podana tu elementarna teoria aberracji nie wyczerpuje zagadnienia. Zgodnie z rozumowaniem naszym, kąt aberracji powinien być większy w lunecie napełnionej wodą, gdyż prędkość światła w wodzie jest mniejsza, niż w powietrzu. Astronom angielski Airy w połowie XIX-go stulecia przekonał się jednak, że, po napełnieniu lunety wodą, aberracja nie ulega zmianie. Teorie fizyczne, głębiej ujmujące związki pomiędzy zjawiskami, np. teoria elektronowa H. A. Lorentz'a, teoria względności, tłumaczą ten fakt.

²⁾ Czytelnik zechce poprawić błąd rysownika w przedstawieniu odbicia promieni od płytki szklanej.

ustawionej pod kątem 45° , padają na obiektyw achromatyczny O_1 , który nadaje im bieg równoległy. Następnie promienie, po przejściu przez otworki a i f , wchodzi do naczynia, zawierającego poruszającą się ciecz. Jak widać z rysunku, promień górny biegnie z prądem, promień dolny — przeciwko prądowi. Po wyjściu z naczynia obydwa promienie padają na obiektyw O_2 (achromatyczny), który je skupia w swym ognisku; w miejscu zbiegania się promieni ustawione jest zwierciadło płaskie z , które odbija promienie tak, iż promień górny idzie dawną drogą dolnego, a dolny — dawną drogą



Rys. 114.

Schemat doświadczenia Fizeau.

górnego. Kierunek ich biegu jest jednak teraz odwrotny. Tym sposobem promień $abczde$ zawsze będzie biec zgodnie z prądem cieczy, natomiast promień $fedzba$ — przeciwko prądowi. W okolicy P promienie, powracające po odbiciu od zwierciadła z , wytwarzają prążki interferencyjne. Jeżeli ruch ośrodka przezroczystego wpływa na bieg promieni świetlnych, należy oczekiwać przesunięcia prążków interferencyjnych. Przesunięcie obserwowano zupełnie wyraźnie. Gdy długość naczynia, zawierającego poruszającą się wodę, wynosiła 1.487 metra, a prędkość wody równała się 7 m/sek., przesunięcie wynosiło przeciętnie 0.23 prążka, przyczem odchylenia poszczególnych obserwacji od średniej dochodziły do 20%. Teorja, którą dał Fresnel, przewidywała przesunięcie równe 0.20 prążka. Przy zastąpieniu wody przez powietrze nie obserwowano ani śladu przesunięcia prążków, choć prędkość prądu powietrza można było doprowadzić do 25 m/sek.; teorja Fresnela przewidywała w tym przypadku efekt dla oka niedostrzegalny.

Doświadczenia Fizeau powtórzyli w roku 1886 Michelson i Morley. Nadali oni aparaturze imponujące rozmiary. Woda wypływała ze zbiornika o pojemności kilku tysięcy litrów, wzniesionego ponad poziom sali laboratoryjnej na 23 metry. Długość rurek, które przebiegało światło, wynosiła 6 metrów. W tych warun-

kach osiągnęli Michelson i Morley b. dobrą dokładność i w granicy 1‰ mogli dowieść prawdziwości wzoru, danego przez Fresnel'a.

Według Fresnel'a, eter światłonośny ma być częściowo nieruchomy, a częściowo unoszony przez poruszającą się materję. Oznaczmy prędkość światła w ośrodku spoczywającym przez u i prędkość ośrodka przez v ; prędkość fal świetlnych w ruchu ma wynosić, według teorii Fresnel'a, $u' = u + v(1 - \frac{1}{n^2})$, gdzie n oznacza współczynnik załamania światła. Widzimy na podstawie tego wzoru, że ośrodek poruszający się powinien był tem silniej unosić światło, a zatem — dawać tem większe przesunięcie prążków, im większy posiadał współczynnik załamania. Współczynnik załamania światła w powietrzu, praktycznie biorąc, nie różni się od jedności; wobec tego wyrażenie w nawiasie $= 0$, i w powietrzu nie można było obserwować przesunięcia prążków; w przypadku wody sp. zał. $= 1.33$; obserwowany efekt odpowiadał tej wartości, zgodnie z wyżej podanym wzorem.

Choć wzór Fresnel'a niewątpliwie czynił zadość wynikom eksperymentów, jednak interpretacja zjawiska, podana przez genialnego badacza, nie wytrzymywała ściślejszej krytyki. Widzieliśmy, że unoszenie eteru powinno było zależeć od współczynnika załamania; współczynnik załamania zależy znów od barwy światła użytego, od długości fali. Wynikało stąd, że dany ośrodek materialny niejednokowo pociąga za sobą eter, zależnie od barwy światła przechodzącego, co jest rzeczą nie do pomyślenia.

Teorię Fresnel'a zmodyfikował w nader szczęśliwy sposób H. A. Lorentz, zakładając, że eter jest absolutnie nieruchomy, a materja unosi elektrony, pociągając za sobą nie eter, lecz — fale świetlne. Teoria Lorentz'a prowadzi do wzoru identycznego z wzorem Fresnel'a. Daje ona też zupełne wytłumaczenie szeregu innych zjawisk optycznych w ciałach poruszających się.

Zauważymy mimochodem, że Stokes rozwinął w r. 1845 teorię zjawisk optycznych z gruntu oryginalną. Według niego, eter światłonośny miał być unoszony przez materję całkowicie. Jednak teoria całkowitego unoszenia światła prowadzi do wniosku, że eksperyment Fizeau powinien był dać przesunięcia prążków przy użyciu powietrza, co przecież się nie zgadza z doświadczeniem.

Teoria eteru nieruchomego, która obejmowała doskonale całość faktów, załamała się na słynnym doświadczeniu, wykonanem

przez A. Michelsona¹⁾). Ostatnie trudności w interpretowaniu faktów optyki ciał w ruchu będących usunęła dopiero teoria relatywizmu Alberta Einsteina, zrywająca radykalnie z przekazanym przez tradycję zespołem pojęć mechanicznych, paradoksalna również ze stanowiska zdrowego rozsądku ludzkiego.

¹⁾ O doświadczeniu Michelsona pisaliśmy krótko na str. 248; zostanie ono omówione dokładnie i szczegółowo w rozdziale XIII.

Rozdział XII

TEORJA WZGLĘDNOŚCI.

W MECHANICE *oddawna już była znana zasada względności, zwana zasadą Galileusza. Głosi ona, że w układzie, poruszającym się ruchem jednostajnym i prostoliniowym, wszystkie zjawiska mechaniczne odbywają się dla obserwatora tak samo, jak i w układzie, znajdującym się w spoczynku. Bardzo łatwo zilustrować tę zasadę przykładami: w pociągu kolei żelaznej, biegnącym po linii prostej jednostajnie, można doskonale grać w piłkę, w bilard. Choćby wagon był wysoki na kilkanaście metrów, piłka, rzucona pionowo do góry, spadnie nadół wzdłuż pierwotnego pionu, gdyż od samego początku posiada ona tę samą prędkość, co i wagon, poruszający się wraz z nią. Jeżeli się czytelnikowi doświadczenie powyższe nie wydaje dość przekonującym ze względu na to, że wagony nie mają nigdy kilkupiętrowej wysokości, niech rozpatrzy inny przykład. Ziemia w swym ruchu naokoło słońca może być uważana w przybliżeniu za ciało, poruszające się po linii prostej, gdyż w ciągu jednej minuty czasu zbacza od biegu prostoliniowego tylko o $2\frac{1}{2}$ sekundy łuku. Aeroplan rzadko posiada prędkość przewyższającą 240 km/godz., to jest $\frac{1}{15}$ km. na sekundę, gdy tymczasem prędkość ziemi w jej biegu naokoło słońca ¹⁾ wynosi w okrągłej liczbie 30 km/sek. Gdyby aeroplan nie brał udziału w ruchu ziemi w przestrzeniach międzyplanetarnych, musiałby za nią pozostawać w tyle o tysiąc kilkaset kilometrów w ciągu minuty. Na szczęście, nie ma to miejsca. Ruch niemal prostoliniowy ziemi naokoło słońca, jak nas uczy życie i nauka, nie uwydatnia się wcale w naszych doświadczeniach mechanicznych.

¹⁾ Czytelnik łatwo znajdzie, że prędkość ziemi w ruchu naokoło osi wynosi na równiku mniej, niż $\frac{1}{2} \frac{\text{km.}}{\text{sek.}}$.

Tak też być powinno ze stanowiska mechaniki teoretycznej. Można b. łatwo dowieść, że równania dynamiki mają we wszystkich układach, poruszających się ruchem jednostajnym i prostoliniowym, tę samą postać, co i w układzie nieruchomym. Wspominaliśmy już kilkakrotnie o układzie nieruchomym. Jednak nie potrafilibyśmy wskazać żadnego ciała materialnego we wszechświecie, któreby można było nazwać napewno nieruchomem. Dopóki eter wszechświatowy nieruchomy stanowił zasadniczą koncepcję naukową, można go było uważać za idealny układ odniesienia. Czyby jednak było możliwem w świecie, pozbawionym materji, wyróżniać miejsca i kierunki, któreby ustalały pozycję układu współrzędnych? Wobec tego ogólniej będzie sformułować zasadę względności w mechanice, mówiąc, że w układach, które się poruszają względem siebie ruchem jednostajnym i prostoliniowym, wszystkie zjawiska mechaniczne odbywają się według tych samych praw. Tak, więc, uczony, znajdujący się w laboratorium, poruszanem w przestrzeni ruchem jednostajnym i prostoliniowym, najsubtelniejszymi nawet przyrządami mechanicznymi nie mógłby wykryć.

Henryk Poincaré i Einstein prawie jednocześnie ¹⁾ próbowali uogólnić zasadę względności, rozciągając ją na całą dziedzinę elektrodynamiki i optyki i kładąc dodatkowo nacisk na to, że i prędkość światła powinna być we wszystkich kierunkach jednakowa dla obserwatorów, niezależnie od tego, z jakim układem są związani. Takie uogólnienie odrazu przemawia do przekonania: byłoby dziwnem, gdyby mechanika miała stanowić dziedzinę wyjątkową; przecież zjawiska mechaniczne ściśle splatają się z wszystkimi innymi dziedzinami przemian fizycznych. Sformułowalibyśmy przeto naszą uogólnioną zasadę względności tak: żadnymi doświadczeniami, nie wyłączając pomiaru prędkości światła, obserwator nie może wykryć, iż układ, z którym jest związany, znajduje się w ruchu jednostajnym i prostoliniowym. Przekonywamy się jednak natychmiast, iż założenie nasze prowadzi do zupełnie osobliwego paradoksu w sprawie prędkości światła. Wyjaśni nam to prosty przykład. Wyobraźmy

¹⁾ Rozprawy obydwu uczonych były oddane do druku w czerwcu r. 1905; praca Poincaré'ego była nieco wcześniejsza. Obydwaj, zupełnie niezależnie od siebie, doszli do wniosku, że koniecznem jest rozciągnięcie zasady Galileusza na wszelkie zjawiska, odbywające się w układach, w ruchu będących. Gdy Poincaré więcej nacisku kładł na formalną, matematyczną stronę rozwinięcia myśli podstawowej, Einstein podjął gruntowną krytykę pojęć zasadniczych, wykazując w pierwszej linii względność pomiarów czasu.

sobie dwa układy: jeden nieruchomy, drugi posiadający względem niego prędkość v . W pewnej chwili, gdy punkt O' układu ruchomego (p. rys. 56 na str. 252) przechodzi koło punktu O , z O wychodzi sygnał świetlny. Fale świetlne biegną we wszystkich kierunkach z jednakową prędkością, która w układzie nieruchomym równa się c . Obserwator ruchomy powinien znaleźć tę samą prędkość c rozchodzenia się światła, gdyż w myśl uogólnionej zasady względności nie może on żadnymi pomiarami wykryć swego ruchu. Ale jakże to jest możliwe, zważywszy, że zbliża się on do czoła fali, posiadając prędkość v , która w zasadzie może być bardzo wielka, wynosząc np. $\frac{1}{2}$ prędkości światła? Widzimy, że uogólnienie nasze prowadzi nas do wniosku oczywiście fałszywego. Wydaje się nieunikniony wywód, że założenie, które prowadzi do nedorzecznego wniosku, musi być odrzucone.

E i n s t e i n umiał jednak spojrzeć na sprawę ze stanowiska nawskroś oryginalnego. Podtrzymuje on w całości założenie, upatrując przyczynę paradoksu w tem, że wyobrażenia podstawowe kinematyki, zgodne zresztą z naszą intuicją, są fałszywe. Twierdzi on, że obserwator, doganiający fale świetlne, znajdzie dokładnie tę samą prędkość światła, co i nieruchomy, a to dla dwu powodów: 1) jego metrowki ulegają skróceniu, gdy je ułożyć w kierunku ruchu, 2) zegary w układzie ruchomym chodzą odmiennie niż w układzie spoczywającym, czas płynie tam wolniej. Te dwa czynniki kompensują zupełnie wpływ ruchu na obserwowaną prędkość światła; uczony, badający zjawiska w układzie poruszającym się, znajdzie tę samą wartość prędkości światła c , którą otrzyma też liczbowo badacz, pozostający w spoczynku.

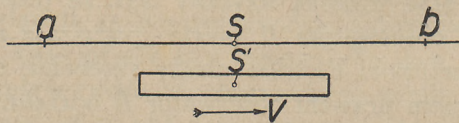
Rozpatrzmy po kolei założenia E i n s t e i n a. Na pierwszy rzut oka wydają się nam one zupełnie nedorzeczne, zdaje się nam nawet, że każde z nich z łatwością potrafilibyśmy obalić doświadczeniami lub obserwacjami. Jeżeli ciało ma ulec skróceniu, gdy je ułożymy w kierunku ruchu, to przecież i nasza ręka powinna ulec skróceniu, gdy ją przypadkowo umieścimy w kierunku ruchu ziemi naokoło słońca; powinniśmy dostrzec skrócenie okiem, jednak nic podobnego nie obserwujemy. Na to jest łatwa odpowiedź. Gdy obrócimy się tak, że okiem będziemy ogarniać długość ręki, wyciągniętej w kierunku ruchu, nasza gałka oczna również ulegnie skróceniu, soczewka oka spłaszczy się; dzięki temu nastąpi kompensata, skrócenia nie będziemy mogli zauważyć. Jeżeli ktoś zwróci uwagę, że zamiast metod subiektywnych należy użyć metod obiektywnych i zamiast obserwo-

wać okiem, trzeba mierzyć długość przedmiotu raz, gdy jest ustawiony prostopadłe do kierunku ruchu, a drugi raz, — gdy oś jego jest równoległa do kierunku ruchu, to i tu, jak pokazuje proste rozumowanie, pomiar nie posunie nas naprzód w sprawdzeniu wniosków teorii względności. Mierzenie polega na porównywaniu długości danego przedmiotu z długością sztaby wzorcowej. Przypuśćmy, że mierząc jakiś pręt metrówką w układzie spoczywającym, znajdziemy, że długość jego wynosi l metrów. Gdy pręt wprowadzimy w ruch jednostajny i prostoliniowy w kierunku jego osi, ulegnie on skróceniu o pewien ułamek długości pierwotnej. Ponieważ jednak i metrówka, ułożona równolegle doń, w tym samym stosunku ulegnie skróceniu, przeto wynik pomiaru nie może ulec zmianie (ob. uwagę na str. 250). Każde koło w ruchu staje się elipsą spłaszczoną, każda kula — elipsoidą, każdy kwadrat — prostokątem; tej zmiany stosunków geometrycznych nie zauważy jednak obserwator ruchomy, o ile chodzi o jego własny układ. Żadne pomiary nie wykażą mu, że to jego układ porusza się ruchem jednostajnym prostoliniowym.

Natomiast obserwator, znajdujący się w spoczynku, zauważy zmiany geometryczne w układzie poruszającym się. Wzory, które wiążą współrzędne obydwu układów, są względem nich zupełnie symetryczne. Wynika stąd wniosek fizyczny taki, że jeżeli obserwator A , patrząc na układ obserwatora B , powie „poruszasz się Pan z południa na północ, metrówki Pańskie uległy skróceniu od $\frac{1}{20}$ milimetra każda”, to z równym prawem obserwator B odrzeknie: „pomiary nie pokazują mi skróceń, nic nie wiem o ruchu moim; widzę natomiast, że Pański układ porusza się względem mego z północy na południe i że Pańskie metrówki są o $\frac{1}{20}$ milimetra krótsze od moich”. Według teorii względności, obydwaj mają rację, gdyż możemy tylko konstatować ruchy względne; jeżeli układy A i B znajdują się względem siebie w ruchu, to z równym prawem możemy twierdzić, że A jest nieruchomy, a B porusza się z zachodu na wschód, jak i odwrotnie, — że B jest nieruchomy, a zaś porusza się w kierunku przeciwnym. Sytuacje tego rodzaju spotykamy czasem i w życiu. Gdy dwa pociągi, idące w kierunkach przeciwnych, stoją na stacji i sami znajdujemy się w jednym z nich, wówczas, gdy ruszy, na przykład, pociąg sąsiedni, ulegamy zupełnemu złudzeniu i gotowi jesteśmy przez chwilę ręczyć, że to właśnie nasz pociąg ruszył w kierunku przeciwnym. Rozejrzawszy się w zabudowaniach stacyjnych, szybko orjentujemy się co do ruchu prawdziwego. Pomyślmy sobie jednak dwa układy w przestworzach, gdzieby wzrok nie miał żadnych stałych punktów

oparcia, a zgodzimy się, że w tym przypadku niepodobieństwem byłoby rozstrzygnąć, który układ naprawdę się porusza; można wtedy mówić tylko o ruchu względnym.

Nie mniej rażącym od skrócenia wymiarów wydaje się założenie, że nie ma czasu jednego jedyne, bezwzględnego, płynącego jednostajnie od nieskończoności ujemnej do nieskończoności dodatniej, jak to zakłada mechanika Newtonowska. E i n s t e i n daje przenikliwą krytykę pojęcia czau. Według naszej intuicji wewnętrznej, istnieje tylko jeden uniwersalny czas. Jednak nasze wewnętrzne poczucie jest zgoła niewystarczające do wskazania metod mierzenia czasu, a nawet do ustalenia tak elementarnej rzeczy, jak stwierdzenie, że dwa zjawiska są równoczesne. Jeżeli chodzi o zjawiska, odbywające się w naszym *najbliższym otoczeniu*, możemy łatwo orzekać o ich równoczesności; zjawiska są równoczesne, jeżeli są przez nas dostrzegane łącznie. Jeżeli powiadamy: pociąg przychodzi o godz. 12-tej w południe, znaczy to, że łącznie dostrzegamy nadejście pociągu na stację i ustawienie się wskazówki zegarka na dwunastce. Wszyscy obserwatorzy, posiadający jednakowe zegarki i znajdujący się w tem samym miejscu, zgodnie stwierdzą równoczesność zjawisk. Intuicja nasza nie wytarcza jednak, kiedy chodzi o stwierdzenie równocze-



Rys. 115.

Względność synchronizmu zjawisk.

ności zjawisk, odbywających się w różnych miejscach. Oto przykład. Na stacji kolejowej w punkcie S znajduje się obserwator nieruchomy, który posiada urządzenie, składające się z dwu lusterek, ustawionych pod kątem, pozwalające mu obserwować zjawiska, odbywające się w a i b ; odległości Sa i Sb są sobie równe. Takie same urządzenie posiada obserwator S' , który się znajduje w pociągu szybko mknącym od lewej ku prawej z prędkością v . W chwili, gdy S' przejeżdża koło S , w a i b uderzają dwa pioruny. Obserwator S równocześnie dostrzega obie błyskawice w lusterkach i wnioskuje stąd, że pioruny uderzyły w tym samym momencie; obserwator S' , który jedzie na spotkanie światła, wychodzącego z b i oddala się od a , powie, że piorun uderzył w b wcześniej, niż w a . Widzimy więc, że sąd o równoczesności zjawisk nie ma charakteru bezwzględnego, tem-

bardziej, że nic określonego nie możemy powiedzieć o ruchu bezwzględny jakiegokolwiek ciała natury.

Dla fizyka rzeczą zasadniczą jest dokonywanie pomiarów ilościowych. W tej sprawie intuicja wewnętrzna mało nam może pomóc. Chcąc mierzyć czas w obrębie danego, *określonego układu*, musimy przedewszystkiem wyregulować zgodnie, synchronicznie zegary, znajdujące się w różnych punktach tego układu. Można by to osiągnąć w ten sposób, że wszyscy obserwatorzy, zebrawszy się w jednym punkcie, wyregulowałiby swoje zegary, poczem udaliby się zpowrotem na swoje stanowiska. Taki sposób postępowania byłby jednak niepraktyczny i budziłby wątpliwości z punktu widzenia ścisłości naukowej, gdyż można by sobie pomyśleć (ob. niżej str. 405), że w podróży zmienia się tempo biegu zegarów. *Einstein* proponuje wysyłanie sygnałów świetlnych (praktycznie równoważne byłoby sygnały radiotelegraficzne). Stacja główna *A* nadaje swój czas, stacja *B*, otrzymawszy godzinę stacji *A*, nastawia swój zegar, biorąc pod uwagę to, że na przejście drogi *AB* światło musiało użyć odpowiedni czas $= \frac{AB}{c}$, gdzie *c* jest prędkością światła. Ponieważ zasa-

da względności uważa prędkość światła za wielkość stałą, niezależną od kierunku biegu promieni, przeto wyregulowanie synchroniczne wszystkich zegarów *danego układu* jest możliwe. Rozważania te znajdzie czytelnik w pracy *Einsteina* na str. 423. *Inny układ*, przechodząc obok danego układu, może w pewnym punkcie przejąć jego czas. Naprzykład, obserwator, znajdujący się w układzie ruchomym w pewnym punkcie *P*, przejeżdżając obok wzmiankowanego wyżej zegara zasadniczego w *A*, może wyregulować swój zegar zgodnie ze wskazaniem tego zegara zasadniczego. Wszystkie inne zegary układu ruchomego muszą znów być wyregulowane synchronicznie z zegarem w *P* zapomocą sygnałów świetlnych tak, by się stało zadość zasadzie niezmiennej prędkości światła. Rozwijając tę myśl matematycznie, można się przekonać, że po takim wyregulowaniu zegarów dwa zjawiska, które w układzie ruchomym zachodzą równocześnie w dwu miejscach różnych, nie będą równoczesne z punktu widzenia układu nieruchomego. Co gorsza, zegary układu ruchomego będą miały bieg powolniejszy, niż zegary układu nieruchomego; tego faktu nie dostrzeże obserwator, znajdujący się w układzie ruchomym, gdyż i wszystkie jego procesy życiowe będą zachodzić odpowiednio wolniej. Przeżywa on, że się tak wyrazimy, czas swego własnego układu.

Wszystko to brzmi w najwyższym stopniu paradoksalnie, dziwacz-

nie, nieprawdopodobnie. Jednak można pokazać, że poglądy te nie są zupełnie pozbawione podstaw ściśle doświadczalnych. *Eksperymentami bezpośrednimi* stwierdzono, że masa ciał szybko poruszających się, naładowanych elektrycznością ujemną, elektronów, rośnie w miarę zwiększania się prędkości. Znane jest prawo wzrostu masy wraz z prędkością. Przy zbliżaniu się do prędkości światła, masa elektronu dąży do nieskończoności. Sprawdzenie eksperymentalne zmiany masy w przypadku ciał naelektryzowanych dodatnio i obojętnych nie było dotychczas dokonane, gdyż tylko elektronom potrafimy nadać tak wielkie prędkości, że zmiana masy staje się dostrzegalna. Wydaje się jednak prawdopodobnym, że zmienność masy jest zjawiskiem powszechnym. W takim razie zwolnienie biegu zegarów i wszelkich wogóle procesów, nie wyłączając życiowych, w układzie poruszającym się tłumaczyłoby się właśnie wzrostem masy przy niezmienionej wartości sił działających. Im większa masa, tem wolniejsze wszystkie ruchy.

Czytelnikowi nasunie się pytanie, dlaczego przez tysiącolecia nie dostrzeżono żadnych wpływów ruchu ciał, dlaczego i obecnie inżynierowie opierają się całkowicie nie na mechanice relatywistycznej, lecz na mechanice Newtonowskiej, a jednak nie dostrzegają odchylenia obliczeń swoich od rzeczywistości. Wynika to stąd, że wszystkie odchylenia mechaniki relatywistycznej od mechaniki klasycznej są znikomo małe, dopóki chodzi o prędkości, z którymi się spotykamy w praktyce. Poprawki relatywistyczne są rzędu wielkości v^2/c^2 , gdzie v oznacza prędkość danego układu, a c — prędkość światła. Największą prędkość potrafimy nadawać pociskom wielkich dział, używanych w marynarce. Prędkość jest wówczas rzędu $1 \frac{km}{sek}$; stosunek v/c równa się $\frac{1}{300000}$, a kwadrat jego jest tak małą liczbą, że *praktycznie* po-

prawka tego rodzaju nie ma najmniejszego znaczenia. Dopiero gdybyśmy mogli nadać pociskom naszym prędkość tego rzędu, co prędkość światła, wyolbrzymiałoby realne znaczenie teorii względności.

Wybitny fizyk francuski P a w e ł L a n g e v i n wskazał na to, że gdyby można było zrealizować pocisk, któryby posiadał prędkość, różniącą się od prędkości światła tylko o $\frac{1}{20000}$ część, i gdyby pocisk taki, opuściwszy ziemię i wędrując w przestworzach, mógł następnie zawrócić i znów się zjawić na ziemi, to mieszkaniec tego pocisku, któryby zużył na podróż 2 lata, zastałby ziemię postarzałą o lat 200. Oczywiście, on sam nie odmłodziłby, zestarzałby się jednak bardzo

mało. Tę samą myśl rozwija A. S. Eddington w sposób następujący¹⁾:

„Choć nie możemy podjąć takiego eksperymentu, żeby wysłać człowieka do innej części wszechświata, mamy jednak dość znajomości nauki, aby móc porównać rachunkowo szybkość procesów atomowych i innych przemian fizycznych w ciele, znajdującem się w spoczynku i w ciele, posiadającem ruch nader szybki. W sposób zupełnie określony możemy powiedzieć, że procesy cielesne podróżnika zachodzą wolniej, niż odpowiednie procesy człowieka, znajdującęgo się w spoczynku (t. j. wolniej zgodnie z czasem Astronoma Królewskiego)²⁾. Niema w tem nic szczególnie tajemniczego. Jest rzeczą dobrze wiadomą tak z punktu widzenia teoretycznego, jak i eksperymentalnego, że masa lub bezwładność materji rośnie, gdy wzrasta prędkość. Opóźnienie jest naturalną konsekwencją większej bezwładności. Tak więc, o ile chodzi o procesy cielesne, szybko poruszający się podróżnik żyje wolniej. Perjodyczność jego trawienia i znużenia, szybkość reagowania mięśni na bodźce, przejście jego ciała od stanu młodzieńczego do męskiego, procesy materialne w jego mózgu, które mniej lub więcej muszą dotrzymywać kroku przechodzeniu myśli i uczuć, cykanie zegarka w kieszonce jego kamizelki, — wszystko to musi się odbywać wolniej w jednym i tym samym stosunku. Jeżeli prędkość podróży będzie bardzo wielka, znajdziemy, że, gdy osobnik pozostawiony w domu postarzał się o lat 70, podróżnemu przybył rok jeden. Miał on apetyt tylko na 365 pierwszych i drugich śniadań i t. d.; jego intelekt, hamowany przez wolno działający mózg, przemyślał tylko materiał jednego roku życia na ziemi. Jego zegarek, który zdaje sprawę z biegu zjawisk w sposób bardziej ścisły i bardziej naukowy, potwierdza to. Sądząc z czasu, który świadomość próbuje mierzyć swym swoistym, zgruba określonym sposobem (powtarzam, że to jest jedyny sposób rachowania czasu, który mamy prawo uważać za odrębny od obserwacyj przestrzennych), ci dwaj ludzie nie *przeżyli* tego samego czasu pomiędzy swemi dwoma spotkaniami”.

„Powołanie się na czas, oceniany przez czyjąś świadomość, komplikuje fakt, że ten sposób rachowania jest związany z wielkimi błędami... Nie mam wielkiej chęci kierować się tak niezadawalającym czasomierzem. Chcę tylko rozprawić się z krytykiem, który powiada,

¹⁾ The nature of the physical world, Cambridge at the University Press, str. 38.

²⁾ Astronom Królewski w Anglii ma pieczę nad ustaleniem czasu, obowiązującego w stosunkach społeczno-prawnych.

że „czuje czas w swych kościach“, ja zaś chciałbym mu wykazać, że podstawą tego wycucia jest czas *przeżyty*, który, jakieśmy dopiero co widzieli, pomiędzy dwoma spotkaniami może wynosić 70 lat dla jednego osobnika, a 1 rok dla drugiego. Możemy mierzyć „czas przeżyty“ zupełnie naukowo zapomocą zegarka, biorącego udział w podróży danego osobnika i doznającego tych samych, co i on, zmian bezwładności wraz z prędkością. Lecz są oczywiste przeszkody do powszechnego uznania „czasu przeżytego“. Mogłoby być rzeczą pożyteczną dla każdego człowieka posiadać swój czas prywatny, proporcjonalny dokładnie do „czasu przeżytego“; lecz byłoby nader niedogodnem mieć to na względzie przy wypłacie pensji, na przykład. Dlatego też Astronom Królewski ustanowił powszechny sposób rachuby czasu, który wcale nie odpowiada czasowi przeżytemu. Zgodnie z tą rachubą, trwanie nie zależy od tego, jak się rozpatrywany przedmiot porusza w międzyczasie. Zgadza się, że ten sposób rachuby czasu jest nieco przykry dla naszego powracającego podróżnika, którego na tej podstawie zaliczą do ludzi osiemdziesięcioletnich, choć według wszelkich pozorów jest on jeszcze chłopcem dziesięcioletnim“.

Eksperyment, o którym mowa wyżej, należy i, niemal napewno, zawsze należeć będzie do rzędu fantazji naukowych. Jednak w dziedzinie ruchu elektronów spotykamy prędkości bliskie prędkości światła. Promienie β radu posiadają prędkości, przewyższające 99% prędkości światła. Promieniom katodowym w rurkach próżniowych umiano nadawać prędkości, wynoszące $\frac{1}{2}$ prędkości światła. Niepodobienstwem, oczywiście, byłoby umieścić obserwatora na elektronie i badać zgodność eksperymentu z teorią względności. Mechanika relatywistyczna przewiduje natomiast inny skutek szybkiego ruchu; pokazuje ona, że bezwładna masa cząstki powinna wzrastać wraz z prędkością według wzoru

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad \dots \quad (1)$$

gdzie m oznacza masę cząstki, znajdującej się w ruchu, m_0 — masę cząstki spoczywającej, v — prędkość ruchu, a c — prędkość światła. Z wzoru tego widać odrazu, iż w miarę zbliżania się v do prędkości światła, mianownik będzie maleć nieskończenie, a masa m będzie nieskończenie wzrastać. Doświadczalnie największe zmiany masy obserwowano w przypadku promieni β radu C, gdzie prędkość elektronów sięga 0.998 prędkości światła; masa jest wtedy 15,8 razy więk-

sza od masy elektronu spoczywającego. Wzór, podany na str. 406, b. dobrze się sprawdza w doświadczeniu. Poniżej dajemy dla przykładu kilka cyfr z licznych rezultatów, które otrzymali Ch. E u g. G u y e i L a v a n c h y w swych badaniach nad szybkimi promieniami katodowymi; v oznacza prędkość elektronów, c — prędkość światła, m — masę elektronu poruszającego się, m_0 — masę elektronu znajdującego się w spoczynku.

v/c	m/m_0 zaobserw.	m/m_0 oblicz.	Różnica
0.3029	1.046	1.049	— 0.003
0.3551	1.070	1.069	+ 0.001
0.4097	1.101	1.096	+ 0.005
0.4591	1.122	1.126	— 0.004
0.4829	1.139	1.142	— 0.003

Mechanika klasyczna zna tylko stałe masy, niezależne od prędkości. Odkrycie zmienności masy wyraźnie wskazuje na niedostateczność idei Newtona. Gdyby L a p l a c e żył obecnie, napewno nie powiedziałby (ob. t. I), że N e w t o n „był najszczęśliwszym zpośród myślicieli, gdyż teorię świata raz tylko można stworzyć”.

Coprawda zmienność masy można też interpretować i ze stanowiska odmiennego, elektromagnetycznego. Elektron w ruchu stanowi rodzaj prądu, wytwarza naokoło siebie pole elektromagnetyczne; wszelka zmiana prędkości ruchu wywołuje odkształcenie tego pola. W tej interpretacji masa elektronu ma charakter elektromagnetyczny. Teoria ta jednak jest bardziej skomplikowana od relatywistycznej; wymaga ona też dodatkowej hipotezy o kształcie elektronu. Zakładając, że elektron ulega w swym biegu skróceniu¹⁾, identycznemu

¹⁾ Aby wytłumaczyć brak przesunięcia prążków interferencyjnych w doświadczeniu M i c h e l s o n a, dołączył L o r e n t z do zasadniczych założeń swej teorii hipotezę, że wszelkie ciało materialne ulega skróceniu w kierunku ruchu, niezależnie od materiału, z którego jest zrobione. Tym sposobem pręt, którego długość w spoczynku wynosi l , ustawiony osią w kierunku ruchu, przybiera długość $l\sqrt{1-v^2/c^2}$, gdzie v oznacza prędkość ruchu pręta, a c — prędkość światła. Zmniejszenie długości jest tak wybrane, że kompensuje całkowicie oczekiwany wpływ ruchu ziemi na przesunięcie prążków w interferometrze. Dzięki skróceniu Lorentza (F i t z - G e r a l d, niezależnie od L o r e n t z a, wpadł na tę samą myśl) elektron kulisty w biegu przybiera postać elipsoidy obrotowej.

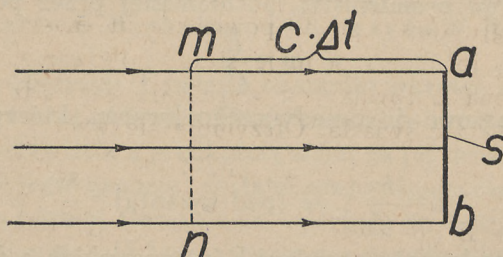
Teoria względności ma tę wyższość nad teorią Lorentza, że kompensujące

skrócenie jest w niej wnioskiem koniecznym z równań podstawowych, a nie — hipotezą specjalną, sztucznie dołączoną do całości.

$$m = \frac{67880 \times 4.19 \times 10^7}{9 \times 10^{20}} = 3.16 \times 10^{-9} \text{ gramów.}$$

Takich małych zmian masy nie pozwalają wykrywać obecne metody fizyko - chemiczne. Ponieważ energia przechodzi w masę i masa w energję, słusznie możemy energii przypisać pewną masę, wynikającą z wzoru (3) na str. 408.

Pokażemy zaraz, że doskonale ustalone *fakty eksperymentalne* wskazują na to, że energii promienistej możemy przypisać określoną masę. Lebediew, a po nim Nichols i Hull, dowiedli, że światło wywiera ciśnienie. (Ob. str. 429). Liczbowo ciśnienie światła,



Rys. 116.

Wyliczenie ciśnienia światła.

padającego na powierzchnię czarną, równe jest gęstości energii i promienistej, t. j. energii, zawartej w jednostce objętości. Jeżeli na powierzchnię S pada w ciągu czasu Δt ilość energii E , to energia ta zajmowała poprzednio objętość $mnab$, która się równa $S \cdot c \cdot \Delta t$, gdzie c jest prędkością światła. Ciśnienie na jednostkę powierzchni

$$p = \frac{E}{S \cdot c \cdot \Delta t}, \quad \dots \dots \dots (4)$$

w myśl wyników badań eksperymentalnych. Stąd, oznaczając przez F siłę całkowitą $= p \cdot S$, działającą na czarną powierzchnię, mamy na podstawie wzoru (4)

$$p \cdot S \cdot \Delta t = F \cdot \Delta t = \frac{E}{c} = Mv.$$

Siła F , działając na powierzchnię czarną ab w ciągu czasu Δt , nadaje jej pewien impuls Mv , gdzie M oznacza masę powierzchni, a v — nadaną jej prędkość. Istotnie, zapomocą niezmiernie subtelnych urządzeń mechanicznych udawało się wykazać pęd, nadany ciałom materialnym przez światło. Stojąc na stanowisku kwantów świetlnych (str. 335),

słusznie wyobrażamy sobie, że światło działa, jak strumień pocisków o energii $h\nu$ każdy, pędzących z prędkością c . Te pociski kwantowe nadają impuls powierzchni naświetlanej, przekazując jej swój pęd. Oznaczmy masę pojedynczego kwantu przez μ , a liczbę kwantów, padających w ciągu czasu Δt na powierzchnię, przez N . W takim razie każdy kwant przekazuje powierzchni pęd μc , a wszystkie razem — $N\mu c$; $N\mu$ jest masą łączną kwantów; oznaczmy ją przez m . Mamy teraz

$$mc = F \cdot \Delta t = \frac{E}{c}.$$

Stąd masa energii promienistej, pochłanianej przez powierzchnię

$$m = \frac{E}{c^2}$$

Stosując to równanie do pojedynczego kwantu, którego energia $h\nu$, mamy

$$\mu = \frac{h\nu}{c^2} \text{ i } \mu c \text{ (pęd kwantu)} = \frac{h\nu}{c} \quad (5)$$

Obliczmy masę kwantu promieni Röntgenowskich o długości fali $= 1 \text{ \AA} = 10^{-8} \text{ cm}$. Energia kwantu, jak pokazuje łatwe obliczenie, $= 1.96 \times 10^{-9} \text{ ergów}^1$; masa

$$\mu = \frac{1.96 \times 10^{-9}}{9 \times 10^{-20}} = 2.18 \times 10^{-30} \text{ gr.},$$

jest więc około 400 razy mniejsza od masy wolno poruszającego się elektronu, równej $8,98 \times 10^{-28} \text{ grama}$.

Reasumując, co było powiedziane wyżej, dochodzimy do wniosku, że teoria względności, choć pozornie paradoksalna, jest jednak teorią jednolitą, konsekwentną, obejmującą bez sprzeczności całokształt faktów doświadczalnych. Ona jedna pozwala rozciągnąć zasadę relatywizmu na zjawiska elektromagnetyczne i optyczne. Ona też daje metodę rozumowania, coraz częściej stosowaną w interpretacji różnych zjawisk fizycznych. Niepodobna nie uznać jej za realny postęp naukowy²⁾.

¹⁾ Stała $h = 6.55 \times 10^{-27} \text{ erg.sek.}$ $\nu = c/\lambda = \frac{3 \times 10^{10}}{10^{-8}} \cdot \frac{1}{\text{sek.}}$

²⁾ Powyżej staraliśmy się przedstawić myśli przewodnie t. zw. szczególnej teorii względności, dotyczącej ruchów jednostajnych prostoliniowych. Wiadomości z dziedziny ogólnej teorii względności znajdzie czytelnik na końcu „Optyki” w rozdziale uzupełniającym pióra P. D-ra G. Doborzyńskiego.

Rozdział XIII.

O ruchu względnym ziemi i eteru światłonośnego;

przez Alberta A. Michelsona i Edwarda W. Morley'a¹⁾.

PO odkryciu aberracji²⁾ światła nastąpiło wkrótce jej wyjaśnienie, zgodne z teorią emisyjną. Przypisano zjawisko prostemu składaniu się prędkości światła z prędkością ziemi na jej orbicie. Nie dostrzegano trudności tego napozór dostatecznego tłumaczenia, dopóki nie zaproponowano później tłumaczenia, opartego na teorii falowej światła. To nowe tłumaczenie było z początku prawie równie proste, jak i dawne. Lecz nie było w stanie zdać prawy z faktu dowiedzionego doświadczalnie, że aberracja nie zmienia się, kiedy się wykonywało spostrzeżenia zapomocą teleskopu napełnionego wodą. Albowiem, jeżeli styczna kąta aberracji jest stosunkiem prędkości ziemi do prędkości światła, to aberracja, obserwowana zapomocą teleskopu napełnionego wodą, powinna się równać czterem trzecim jej wartości prawdziwej, gdyż prędkość światła w wodzie wynosi trzy czwarte jego prędkości w próżni³⁾.

Na podstawie teorii falowej przypuszcza się, idąc za *Fresnel'em*, po pierwsze, że eter jest w spoczynku z wyjątkiem wnętrza ośrodków przezroczystych, w których, jak się przypuszcza po drugie, po-

¹⁾ On the relative motion of the earth and the luminiferous ether; by Albert A. Michelson and Edward W. Morley. The American Journal of Science, r. 1887, t. 34, str. 333.

²⁾ P. str. 393 (tł.).

³⁾ Warto zaznaczyć, że większa część pisarzy przyjmuje dostateczność wyjaśnienia zgodnego z teorią emisyjną światła, w rzeczywistości jednak trudność jest większa nawet, niż w teorii falowej, gdyż podług teorii emisyjnej prędkość światła może być większa w teleskopie napełnionym wodą i kąt aberracji powinienby być mniejszy. Aby więc zredukować go do wartości prawdziwej, musielibyśmy postawić bezsensowną hipotezę, że ruch wody w teleskopie przenosi promienie światła w kierunku względem niego przeciwnym.

rusza się on z prędkością mniejszą od prędkości ośrodka w stosunku $\frac{n^2 - 1}{n^2}$, gdzie n jest współczynnikiem załamania. Te dwie hipotezy dają zupełne i zadawalające wytłumaczenie aberracji. Hipoteza druga, nie bacząc na jej pozorne nieprawdopodobieństwo, musi być uważana za całkowicie dowiedzioną: po pierwsze, przez słynne doświadczenie F i z e a u, powtórę, przez zupełne potwierdzenie, którego dostarczyła nasza własna praca ¹⁾. Poddanie próbie doświadczenia pierwszej hipotezy stanowi przedmiot niniejszej rozprawy.

Gdyby ziemia była ciałem przezroczystym, to, być może, zważywszy dopiero co przytoczone doświadczenia, możnaby się zgodzić, że eter międzycząsteczkowy jest w spoczynku, pomimo ruchu ziemi po jej orbicie, lecz nie mamy prawa rozciągać wniosku z doświadczeń tych na ciała nieprzezroczyste. Trudno jednak kwestjonować, że eter może przechodzić przez metale i że przechodzi przez nie. L o r e n t z przytacza, jako ilustrację, rurkę barometryczną metalową. Kiedy rurka jest nachylona, eter w przestrzeni ponad rtęcią z pewnością musi uchodzić, gdyż jest nieściśliwy ²⁾. Lecz nie mamy prawa przypuszczać, że się on wymyka zupełnie swobodnie, i, gdyby istniał opór jakiegokolwiek, choć słaby, to z pewnością nie moglibyśmy przypuszczać, że ciało nieprzezroczyste takie, jak ziemia cała, daje swobodne przejście przez swą masę. L e c z L o r e n t z czyni trafną uwagę: jakkolwiek rzecz się ma, dobrze zrobimy, zdaniem mojem, jeżeli w kwestji tak ważnej nie damy się kierować rozważaniem o stopniu prawdopodobieństwa lub prostoty tej lub innej hipotezy, lecz zwrócimy się do doświadczenia, aby poznać stan spoczynku lub ruchu, w którym znajduje się eter na powierzchni ziemi.

W kwietniu 1881 zaproponowałem i urzeczywistniłem metodę doświadczalnego zbadania zagadnienia ³⁾.

Przy wywodzie wzoru dla wielkości, która miała być mierzona, nie zauważono wpływu ruchu ziemi w eterze na drogę promienia. Dyskusja wpływu tej okoliczności pominiętej i dyskusja całego wogóle doświadczenia stanowi przedmiot głęboko badawczej analizy H. A. L o r e n t z a ⁴⁾, który znajduje, że to działanie pod żadnym pozorem

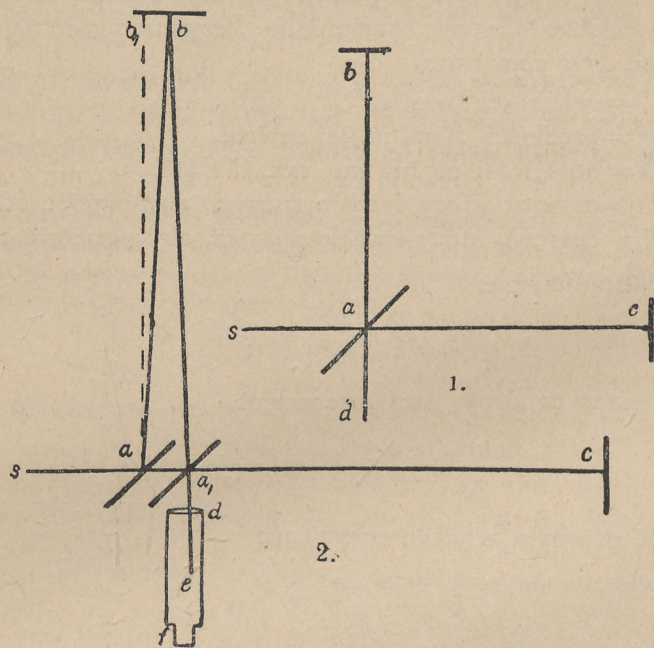
¹⁾ P. str. 395 (tł.).

²⁾ Możnaby zarzucić, że on może uchodzić przez odstęp pomiędzy rtęcią i ściankami; lecz możnaby zapobiec temu, amalgamując ścianki.

³⁾ (Tł.). Słynny interferometr, opisany schematycznie na następnej stronie, został właśnie skonstruowany w r. 1881.

⁴⁾ De l'influence du mouvement de la terre sur les phen. lum. Archives Néerlandaises, XXI, 2-me livre, 1886.

nie może być pominięte. W rezultacie wielkość, która miała być mierzona, posiadała w rzeczywistości tylko połowę wartości, którą się jej przypisywało, a ponieważ była już poza granicami błędów doświadczenia, więc i wniosek, wyciągnięty z wyników doświadczeń, słusznie mógłby być kwestjonowany; ponieważ jednak główna część teorii pozostaje niezakwestjonowana, zdecydowano się na powtórzenie doświadczenia z takimi modyfikacjami, któreby zapewniły wy-



Rys. 117.

nik teoretycznie dość wielki, iżby go nie mogły zamaskować błędy doświadczalne. Teorię tej metody można krótko ująć w sposób następujący.

Niech sa na rys. 117 (1) oznacza promień światła, który po części jest odbity w kierunku ab , po części zaś przepuszczony w stronę ac ; zwierciadła b i c skierowują go napowrót wzdłuż ba i ca ; ba jest częściowo przepuszczany wzdłuż ad , i ca jest częściowo odbijany wzdłuż ad . Jeżeli więc drogi ab i ac są równe, dwa promienie interferują wzdłuż ad . Przypuśćmy teraz, że cały aparat porusza się w kierunku sc z prędkością ziemi na jej orbicie, przyczem eter pozostaje w spoczynku; wówczas kierunki i odległości, przebywane przez

promienie, będą zmienione w sposób następujący. Promień sa zostaje odbity wzdłuż ab , rys. 117 (2); kąt bab_1 jest równy kątowi aberracji α , i promień wraca wzdłuż ba_1 ($aba_1 = 2\alpha$) i biegnie do ogniska teleskopu, którego kierunek jest niezmienny. Promień przepuszczony biegnie wzdłuż ac , wraca wzdłuż ca_1 i doznaje odbicia w a_1 , tworząc kąt $ca_1e = 90^\circ - \alpha$, a więc — zbiegając się z promieniem pierwszym. Należy zaznaczyć, że promienie ba_1 i ca_1 nie spotykają się już teraz dokładnie w tym samym punkcie a_1 , choć różnica jest drugiego rzędu; nie osłabia to mocy rozumowania. Przypuśćmy, iż należy znaleźć różnicę dróg aba_1 i aca_1 .

Niech V = prędkości światła.

v = prędkości ziemi na jej orbicie.

D = odległości ab lub ac , rys. 117 (1).

T = czasowi, który światło zużywa, aby przejść od a do c .

T_1 = czasowi, który światło zużywa, aby powrócić z c do a_1

(rys. 117 (2)). Wówczas

$$T = \frac{D}{V-v}, \quad T_1 = \frac{D}{V+v}.$$

Całkowity czas na drogę tam i napowrót

$$T + T_1 = 2D \frac{V}{V^2 - v^2}$$

i odległość przebyta w ciągu czasu tego

$$2D \frac{V^2}{V^2 - v^2} = 2D \left(1 + \frac{v^2}{V^2} \right)$$

z pominięciem wyrazów czwartego rzędu¹⁾. Długość drugiej drogi równa się oczywiście

$$2D \sqrt{1 + \frac{v^2}{V^2}}.$$

¹⁾ Istotnie, dzieląc bezpośrednio V^2 przez $V^2 - v^2$, otrzymujemy:

$$\frac{V^2}{V^2 - v^2} = 1 + \frac{v^2}{V^2} + \frac{v^4}{V^4} + \frac{v^6}{V^6} \dots,$$

zatem

$$2D \cdot \frac{V^2 - v^2}{V^2} = 2D \left(1 + \frac{v^2}{V^2} + \frac{v^4}{V^4} + \dots \right)$$

Stosunek v/V jest liczbą b. małą; odrzucając potęgi wyższe od drugiej, znajdziemy wyrażenie podane w tekście. (tł.).

Różnica wynosi zatem

$$D \frac{v^2}{V^2} {}^1).$$

Jeżeli teraz obrócimy cały aparat o 90° , różnica będzie zachodziła w kierunku przeciwnym, a zatem przesunięcie prążków interferencyjnych powinnyby wynosić

$$2D \frac{v^2}{V^2}.$$

Jeżeli uwzględnimy tylko prędkość ziemi na jej orbicie²⁾, wyrażenie to wyniesie $2D \times 10^{-8}$. Gdyby, jak to zachodziło w przypadku doświadczenia pierwszego, $D = 2 \times 10^6$ fal światła żółtego, to przesu-

¹⁾ Oto szczegółowe obliczenie. Długość drogi promienia aba_1 można obliczyć na podstawie rys. 117, prowadząc jako pomocniczą linię wysokość bd ; wynosi ona $2l$. Zanim promień świetlny przebiegnie drogę $l = ab$, zwierciadło przesunie się od a do d , a zatem (zważywszy równość czasów):

$$\frac{l}{V} = \frac{ad}{v}; \quad ad = \frac{v}{V} \cdot l$$

Z trójkąta prostokątnego abd wynika, że

$$l^2 = D^2 + ad^2 = D^2 + \frac{v^2}{V^2} \cdot l^2; \quad \text{stad} \quad l^2 (1 - v^2/V^2) = D^2 \text{ i}$$

$$l^2 = D^2 \frac{1}{1 - v^2/V^2}.$$

Dzieląc, jak w uwadze 1-szej i poprzestając na małych drugiego rzędu, mamy

$$l^2 = D^2 \left(1 + \frac{v^2}{V^2} \right); \quad 2l = 2D \sqrt{1 + v^2/V^2},$$

jak w tekście. To ostatnie wyrażenie należy odjąć od pierwszej drogi $2D(1 + v^2/V^2)$. Uczynimy to łatwo, mając na względzie, że

$$\sqrt{1 + v^2/V^2} = 1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{V^2},$$

przy pominięciu małych czwartego rzędu.

Czytelnik, nie znający użycia szeregów, sprawdzi bezpośrednio, że

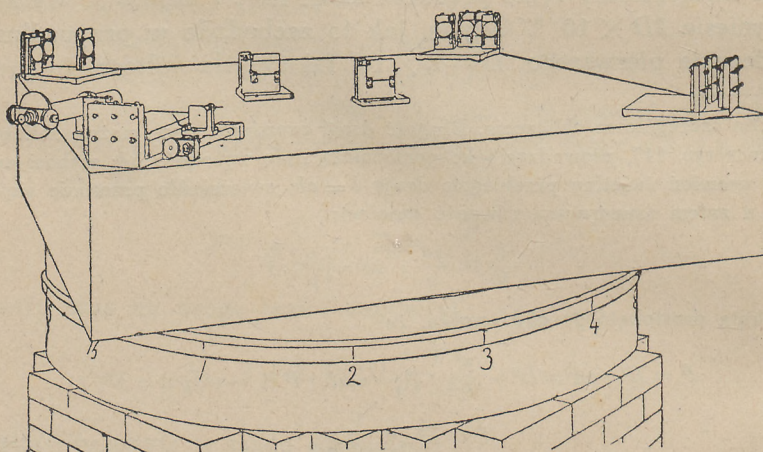
$$(1 + v^2/2V^2)^2 = 1 + \frac{v^2}{V^2} + \frac{v^4}{4V^4};$$

jeżeli więc pominiemy wyrazy w czwartej potęgze, otrzymamy żądany związek, wyciągając pierwiastek kwadratowy po obu stronach równości powyższej. (tł.).

²⁾ (Tł.). Przeciętna prędkość ziemi w ruchu po orbicie = ok. 30 klm. na sekundę [ściślej 29.76].

nięcie oczekiwane wynosiłoby 0,04 odległości pomiędzy prążkami interferencyjnymi.

W doświadczeniu pierwszym jedną z największych trudności, które napotkano, była trudność obracania przyrządu bez wytwarzania skręcenia; drugą trudność stanowiła nadzwyczajna wrażliwość przyrządu na drgania. Była ona tak wielka, że, pracując w mieście, nawet o drugiej rano, można było widzieć prążki interferencyjne tylko na krótki przeciąg czasu. Ostatecznie, jakeśmy zauważyli poprzednio, wielkość, która miała być obserwowana, mianowicie przesunięcie nieco mniejsze od dwudziestej części odległości pomiędzy prąż-



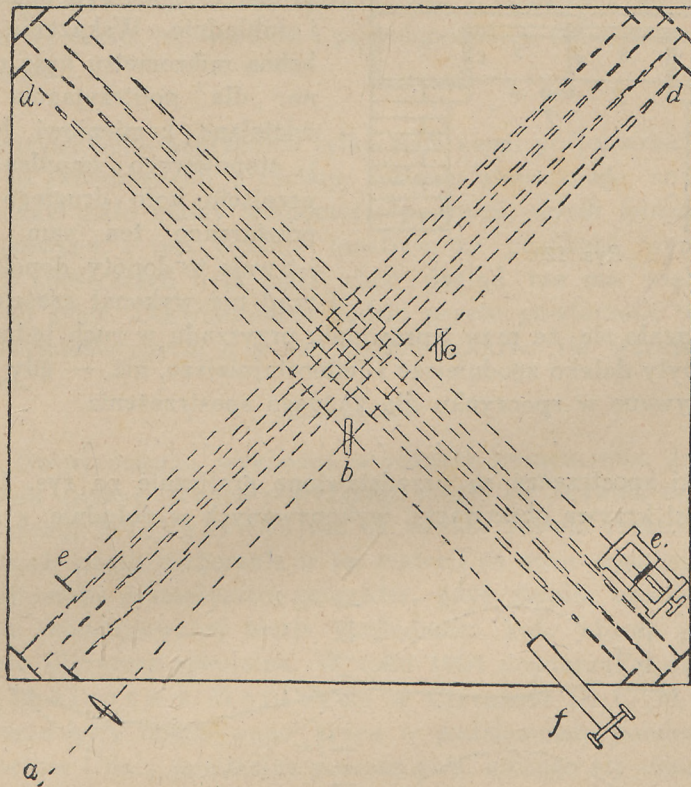
Rys. 118.

kami interferencyjnymi, mogłoby być zbyt małe do wykrycia, wobec maskujących je błędów doświadczalnych.

Pierwsza z pomiędzy wymienionych trudności była całkowicie przezwyciężona przez zmontowanie przyrządu na masywnym kamieniu, pływającym na rtęci; druga — przez powiększenie drogi światła za pomocą odbicia wielokrotnego, dzięki któremu długość drogi stała się niemal dziesięć razy większa od wartości pierwotnej.

Przyrząd jest przedstawiony w perspektywie na rys. 118, w rzucie poziomym na rys. 119 i w przekroju pionowym na rys. 120. Kamień *a* ma około 1,5 metra w kwadracie i jest na 0,3 m. gruby. Spoczywa on na pierścieniowatym pływaku drewnianym *bb*, o średnicy zewnętrznej = 1,5 m., o średnicy wewnętrznej = 0,7 m. i o grubości 0,25 m. Pływak spoczywa na rtęci, zawartej w misie z żelaza lanego *cc*, grubej na 1,5 cm., takich wymiarów, że zostawia ona około 1 cm. prze-

strzeni wolnej wokoło pływaka. Pręt d , prowadzony przez ramiona gggg, pasuje w pochwę, przymocowaną do pływaka. Pręt może być w pochwę wsuwany lub z niej wysuwany zapomocą dźwigni, obracającej się koło f . Ten pręt utrzymuje pływaka w pozycji koncentrycznej względem misy, lecz nie niesie wcale ciężaru kamienia.



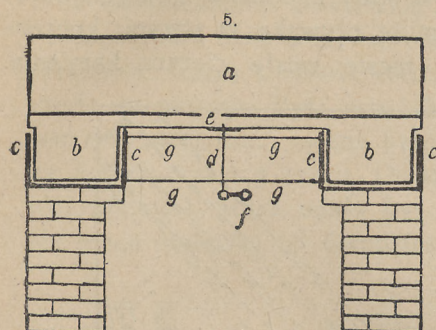
Rys. 119.

Pierścieniowata misa żelazna spoczywa na podłożu z cementu, pokrywającym niski słup z cegły, zbudowany w kształcie pustego ośmiokąta.

Promień światła (rys. 119), wychodzący z a , padał na soczewkę, poczem przechodził przez płytkę b równoległościenną. Tu promień się rozdzielał: część jego szła do zwierciadła d . Potem, po odbiciu wielokrotnym od zwierciadeł umieszczonych w czterech rogach, promienie trafiały na obiektyw lunety f i dawały prążki interferencyjne.

Obserwacje były prowadzone w sposób następujący: naokoło naczynia z żelaza lanego zrobiono w równych odstępach szesnastie zna-

ków. Aparat był obracany nader wolno (jeden obrót na sześć minut), i po kilku minutach krzyż mikrometru ustawiano na najjaśniejszy

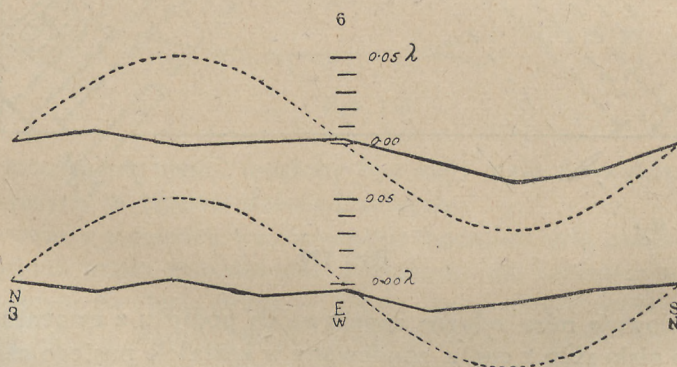


Rys. 120.

prążek interferencyjny w chwili przejścia koło jednego ze znaków. Ruch był tak wolny, że to mogło być wykonane łatwo i dokładnie. Wskazanie główki bębna mikrometru było notowane; dla podtrzymania ruchu udzielano kamieniowi lekkiego i stopniowego impulsu; przy przejściu koło drugiego znaku powtarzano ten sam proces, i trwało to dopóty, dopóki przyrząd nie wykonał sześciu obro-

tów. Okazało się, że przy wprawianiu przyrządu w ruch jednostajny wyniki były daleko zgodniejsze i jednostajniejsze, niż, — gdy kamień zatrzymywano w spoczynku dla każdego spostrzeżenia.

Wyniki spostrzeżeń są przedstawione graficznie na rys. 121. Na górze jest krzywa obserwacyj, wykonywanych w południe, a na dole



Rys. 121.

krzywa obserwacyj wieczornych. Krzywe przerywane dają jedną ósmą przesunięcia teoretycznego. Zdaje się, iż z rysunku słusznie można wnioskować, że jeżeli jest jakiekolwiek przesunięcie, pochodzące z ruchu względnego ziemi i eteru światłonośnego, to nie może ono być znacznie większe od 0.01 odstępu pomiędzy prążkami.

Jeżeli rozpatrywać tylko ruch ziemi po jej orbicie, przesunięcie to powinno wynosić

$$2D \frac{v^2}{V} = 2D \times 10^{-8}.$$

Odległość D wynosiła około jedenastu metrów lub 2×10^7 fal światła żółtego. Przesunięcie rzeczywiste było z pewnością mniejsze od dwudziestej części tej wartości i prawdopodobnie mniejsze, niż część czterdziesta.

Rozpatrywaliśmy poprzednio tylko ruch ziemi po jej orbicie. Gdybyśmy go skombinowali z ruchem systemu słonecznego, co do którego jednak mało mamy wiadomości pewnych, wynik musiałby być zmodyfikowany, i jest właśnie możliwe, że prędkość wypadkowa w czasie spostrzeżeń była mała, choć pogląd ten ma wiele szans przeciwko sobie. Doświadczenie będzie przeto powtórzone w odstępach trzymiesięcznych, a w ten sposób uniknie się wszelkiej niepewności.

(Tł.). Doświadczenie, wykonane w różnych porach roku, dało również wynik ujemny. Wobec powyższego mogło się zdawać, że sprawa eksperymentu Michelsona raz na zawsze została rozstrzygnięta. W ostatnich latach rozgorzała w tej materji na nowo dyskusja, która chwilami miała dramatyczny charakter, gdyż groziła upadkiem tak misternie skonstruowanej teorii względności, koło której powstała olbrzymia literatura specjalna. W roku 1904 powtarzał doświadczenie Michelsona z Morley'em w Cleveland D. C. Miller. Obserwacje były dokonywane zrazu w podziemnem pomieszczeniu laboratorium i dały minimalne przesunięcie, którego nie umiano wytłumaczyć błędami eksperymentalnymi. Kiedy przeniesiono aparat na sąsiedni pagórek i umieszczono go w lekkim drewnianym domku, posiadającym liczne okna, efekt obserwowany okazał się większy; przesunięcie obserwowane wynosiło około $\frac{1}{10}$ przesunięcia teoretycznego. Z przyczyn czysto zewnętrznych dalszą pracę w tym kierunku przerwano. Dopiero w roku 1921 wznowił D. C. Miller swoje doświadczenia. Mniemając, na podstawie spostrzeżeń dawnych, iż, być może, wzniesienie wpływa na wielkość efektu, przetransportował swój aparat do obserwatorium astronomicznego na Mount Wilson w Kalifornji, na wysokość 1800 metrów ponad poziom morza. Badania kilkoletnie dały Millerowi wynik dodatni; przesunięcia

prążków były takie, iż odpowiadały prędkości ziemi rzędu 10 m/sek.

Wynik badań M i l l e r a obalał z gruntu teorię względności, która przewiduje w równaniach podstawowych skrócenie interferometru Michelsona w kierunku ruchu, kompensujące *całkowicie* wpływ ruchu ziemi. Podjęto na nowo i dyskusje teoretyczne, i badania eksperymentalne, które pokazały, że przyczyna przesunięć, obserwowanych przez M i l l e r a, tkwiła prawdopodobnie w nieznaczących różnicach temperatury, które powstawały na drodze promieni świetlnych w jego aparacie, i wpływały na załamane promieni. Kiedy użyto w Kalifornji (R. J. K e n n e d y) przyrządu zamkniętego i zamiast powietrza zastosowano hel, który załamuje światło znacznie słabiej, niż powietrze, dalej,—zmniejszono rozmiary aparatu i wprowadzono jeszcze drobne ulepszenia, okazało się, że obserwowane przesunięcia prążków zmalały o tyle, że można było mówić o prędkości ziemi, nie przewyższającej 1 km/sek. Pomiary innych eksperymentatorów dały wyniki zupełnie ujemne. W rezultacie ostatecznym badania M i l l e r a przyczyniły się do wzmocnienia podstaw doświadczalnych relatywizmu.

Rozdział XIV.

ALBERT EINSTEIN.

ALBERT Einstein urodził się w r. 1879 w mieście Ulm w Wirtembergji. Rodzice jego wkrótce przesiedlili się do Monachjum, gdzie przyszły uczony pobierał nauki zrazu w szkole powszechnej, a następnie, do piętnastego roku życia w gimnazjum. W dzieciństwie nie okazywał specjalnych uzdolnień; zaczął mówić tak późno, iż rodzice obawiali się, że będzie dzieckiem upośledzonym. Ze szkół monachijskich, naogół, nie wyniósł Einstein miłych wspomnień; panował tam, szczególnie w szkole powszechnej, duch dyscypliny wojskowej, duch feldfebla i lejtnanta niemieckiego z czasów przedwojennych. Już w gimnazjum wykazał Einstein zamiłowanie i zdolności do matematyki. W swych samodzielnych studiach wyprzedził daleko współkolegów, opanowując geometrię analityczną i elementy rachunku różniczkowego, gdy tamci siedzieli jeszcze nad elementami algebry.

W roku 1894 rodzice Einstein a wyemigrowali do Włoch, do Medjolanu. Spowodowało to półroczną przerwę w nauce szkolnej. Einstein bez powodzenia próbował zdać egzamin do Szkoły Politechnicznej w Zurychu; wstąpił wówczas do szkoły kantonowej ¹⁾ w Aarau, gdzie po roku uzyskał maturę, poczem dostał się na Politechnikę w Zurychu. Tu zapisał się na Wydział Pedagogiczny, uważając za ideał otrzymanie w przyszłości stanowiska nauczyciela szkoły średniej. Mając lat 21, ukończył studia wyższe. Nie posiadając obywatelstwa szwajcarskiego, nie mógł uzyskać stanowiska nauczyciela. Ze względów wyznaniowych trudno mu było otrzymać asystenturę przy Politechnice. Przez czas pewien musiał się utrzymywać z prywatnych lekcji matematyki i fizyki.

W roku 1901, po pięcioletnim pobycie w Szwajcarji, uzyskał Ein-

¹⁾ Rodzaj gimnazjum realnego.

stein obywatelstwo szwajcarskie i dzięki staraniom jednego z przyjaciół otrzymał stanowisko pracownika urzędu patentowego w Bernie, gdzie pozostawał do roku 1909. Rokiem przełomowym w życiu Einsteina był rok 1905, gdy ogłosił jedną po drugiej szereg niezwykle ważnych rozpraw. W tym czasie przede wszystkim ugruntował podstawy szczególnej teorii względności w rozprawie „Zur Elektrodynamik bewegter Körper” (str. 423 tej książki) i dał zasadnicze prawo teorii kwantów w pracy p. t. „Ueber einen die Erzeugung und Verwandlung des Lichtes betreffenden heuristischen Gesichtspunkt” (str. 336). W tym roku również powstała rozprawa o ruchach Browna i praca doktorska, dotycząca rozmiarów molekuł. Powyższe prace dość szybko zwróciły na siebie uwagę świata naukowego; wyrazem uznania było powołanie Einsteina na profesora nadzwyczajnego fizyki teoretycznej w Uniwersytecie Zuryskim, co nastąpiło w r. 1909. W roku 1911 został profesorem zwyczajnym w Pradze Czeskiej, skąd w r. 1912 powrócił do Zurychu w charakterze profesora zwyczajnego Politechniki. W następnym roku powołany został, dzięki staraniom znakomitego teoretyka Maxa Plancka, do Berlina, gdzie Einsteinowi, jako członkowi Akademii Berlińskiej, zabezpieczono całkowicie egzystencję materialną, pozwalając mu wszystkie siły poświęcić pracom czysto naukowym, bez obowiązku oddawania się pracy pedagogicznej. W roku 1921 otrzymał Einstein nagrodę Nobla.

Dla nauki najważniejsze znaczenie miały prace, dotyczące szczególnej (1905) i ogólnej (1915) teorii względności; dalej — badania nad rolą kwantów w zjawiskach optycznych i rozciągnięcie teorii kwantów na dziedzinę ciepła. Prócz tych głównych tematów, których rozwinięcie, dane przez Einsteina, wywarło potężny wpływ na dalszy rozwój nauki, zajmował się on też zagadnieniami z dziedziny teorii kinetycznej materji, magnetyzmu, pozostawiając wszędzie głęboki ślad swego oryginalnego i nawszkroś samodzielnego umysłu.

W sprawie elektrodynamiki ciał poruszających się;przez A. Einstein'a¹⁾.

Wiadomo, że elektrodynamika *Maxwell'a* — jak ją obecnie zazwyczaj pojmujemy — prowadzi w swem zastosowaniu do ciał poruszających się do asymetrii, które, jak się zdaje, nie tkwią w samych zjawiskach. Pomyślmy na przykład o elektrodynamicznem oddziaływaniu wzajemnem magnesu i przewodnika. Zjawisko, które tu możemy obserwować, zależy tylko od ruchu względnego przewodnika i magnesu, gdy tymczasem, podług zwykłego sposobu ujmowania, należy ściśle oddzielić od siebie obydwa przypadki, kiedy jest poruszane to jedno to drugie z tych ciał. Kiedy, mianowicie, porusza się magnes, a spoczywa przewodnik, to w sąsiedztwie magnesu powstaje pole elektryczne, posiadające pewien zapas energii; ono właśnie wytwarza prąd w miejscach, gdzie się znajdują części przewodnika. Kiedy jednak magnes spoczywa, a przewodnik się porusza, to w okolicy magnesu pole elektryczne nie powstaje, przeciwnie zaś w przewodniku powstaje siła elektrobodźcza, której jednak nie odpowiada żaden zapas energii; jeżeli jednak przypuścimy, że ruchy względne w obydwu przypadkach rozważanych są jednakowe, to owa siła elektrobodźcza powoduje prądy elektryczne tej samej wielkości i o tym samym przebiegu, jak to czynią w pierwszym przypadku siły elektryczne.

Podobne przykłady, jako też niepowodzenie w doświadczeniach, mających na celu stwierdzenie ruchu ziemi w stosunku do ośrodka świetlnego, prowadzą do przypuszczenia, że nie tylko w mechanice, lecz i w elektrodynamice pojęciu spoczynku bezwzględnego nie odpowiadają żadne własności zjawisk. Mniemać należy raczej, że dla wszelkich układów współrzędnych, dla których są słuszne równania mechaniczne, są również słuszne jednakowe prawa elektrodynamiczne i optyczne, jak tego już dowiedziono dla wielkości pierwszego rzędu²⁾. To przypuszczenie (którego treść będziemy nazywali później „Zasadą względności”) uczynimy założeniem naszym; prócz tego wprowadzimy założenie, z niem pozornie niezgodne, że światło w przestrzeni próżnej rozchodzi się zawsze z prędkością określoną V ,

¹⁾ Zur Elektrodynamik bewegter Körper; von A. Einstein. Annalen der Physik, r. 1905, t. 17, str. 891.

²⁾ Teoria elektronów wykazała, że o ile poprzestać na małych pierwszego rzędu, ruch jednostajny i prostoliniowy nie wpływa na zjawiska elektrodynamiczne i optyczne. (H.).

niezależną od prędkości ciała, które je wysyła. Te obydwie przypuszczenia wystarczają, żeby dojść do prostej i wolnej od sprzeczności elektrodynamiki ciał poruszających się, biorąc za podstawę teorię *Maxwella* dla ciał spoczywających. Wprowadzenie „eteru świetlnego” okaże się zbyteczne, ile że podług pojmowania, które mamy rozwinąć, ani nie wprowadzamy „przestrzeni, będącej w spoczynku bezwzględny”, ani też nie przypisujemy wektora prędkości punktowi przestrzeni próżnej, w której odbywają się procesy elektromagnetyczne.

Teoria, która ma być rozwinięta, opiera się, jak i każda inna elektrodynamika, na kinetyce ciała sztywnego, gdyż orzeczenia każdej teorii dotyczą związków pomiędzy ciałami sztywnymi (układami współrzędnych), zegarami i procesami elektrodynamicznymi. Niedostateczne uwzględnienie tej okoliczności jest źródłem trudności, z którymi musi obecnie walczyć elektrodynamika ciał poruszających się.

I. CZĘŚĆ KINEMATYCZNA.

§ 1. Określenie równoczesności.

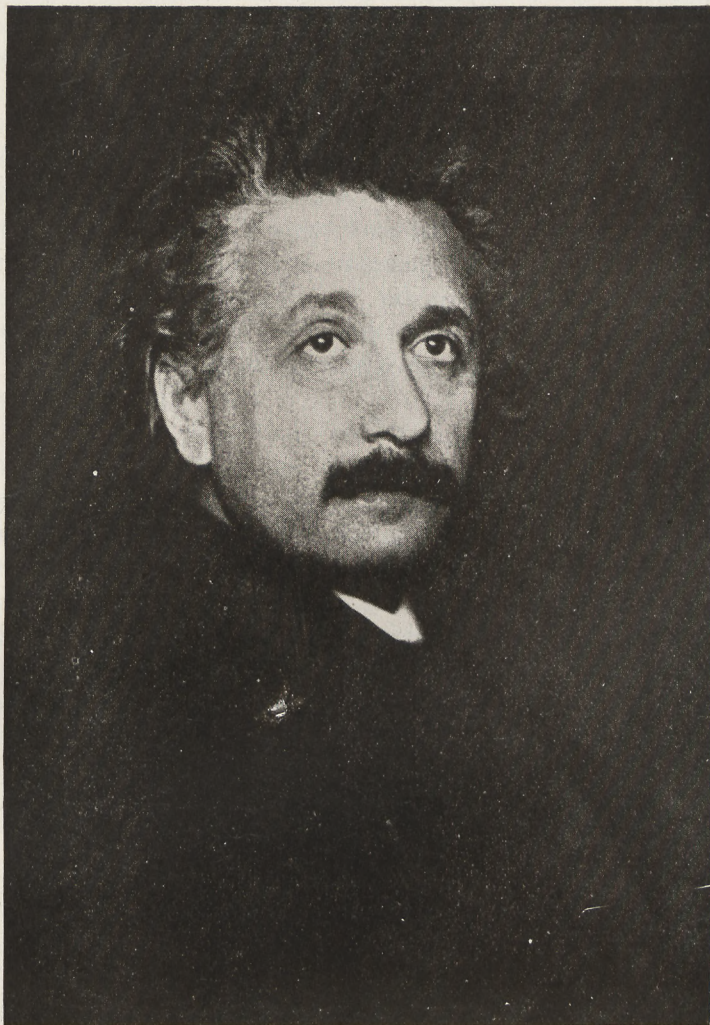
Przypuśćmy, że mamy układ współrzędnych, w stosunku do którego są słuszne *Newtonowskie* równania mechaniczne. Ten układ współrzędnych, gwoli odróżnienia go w mowie od układów współrzędnych, które wprowadzimy później, i gwoli nadania wyobrażeniom określonego kształtu, nazwiemy „układem spoczywającym”.

Jeżeli punkt materialny jest w spoczynku względem tego układu współrzędnych, to jego położenie względem układu może być określone zapomocą sztywnych miar przy użyciu metod geometrii *Euklidesowej* i może być wyrażone w współrzędnych *Kartezjusza*.

Jeżeli chcemy opisać ruch punktu materialnego, to podajemy wartość jego współrzędnych jako funkcję czasu. Trzeba jednak mieć na oku, że tego rodzaju opis matematyczny wtedy dopiero posiada sens fizyczny, kiedy sobie poprzednio wyjaśnimy, co rozumiemy przez „czas”. Musimy uwzględnić, że wszystkie nasze sądy, w których czas gra pewną rolę, są zawsze sądami o wydarzeniach równoczesnych. Kiedy mówię, na przykład: „Ten pociąg przychodzi tu o godzinie 7-mej”, znaczy to mniej więcej: „Wskazanie siódemki przez małą wskazówkę zegarka mego i przybycie pociągu są zjawiskami równoczesnymi”.

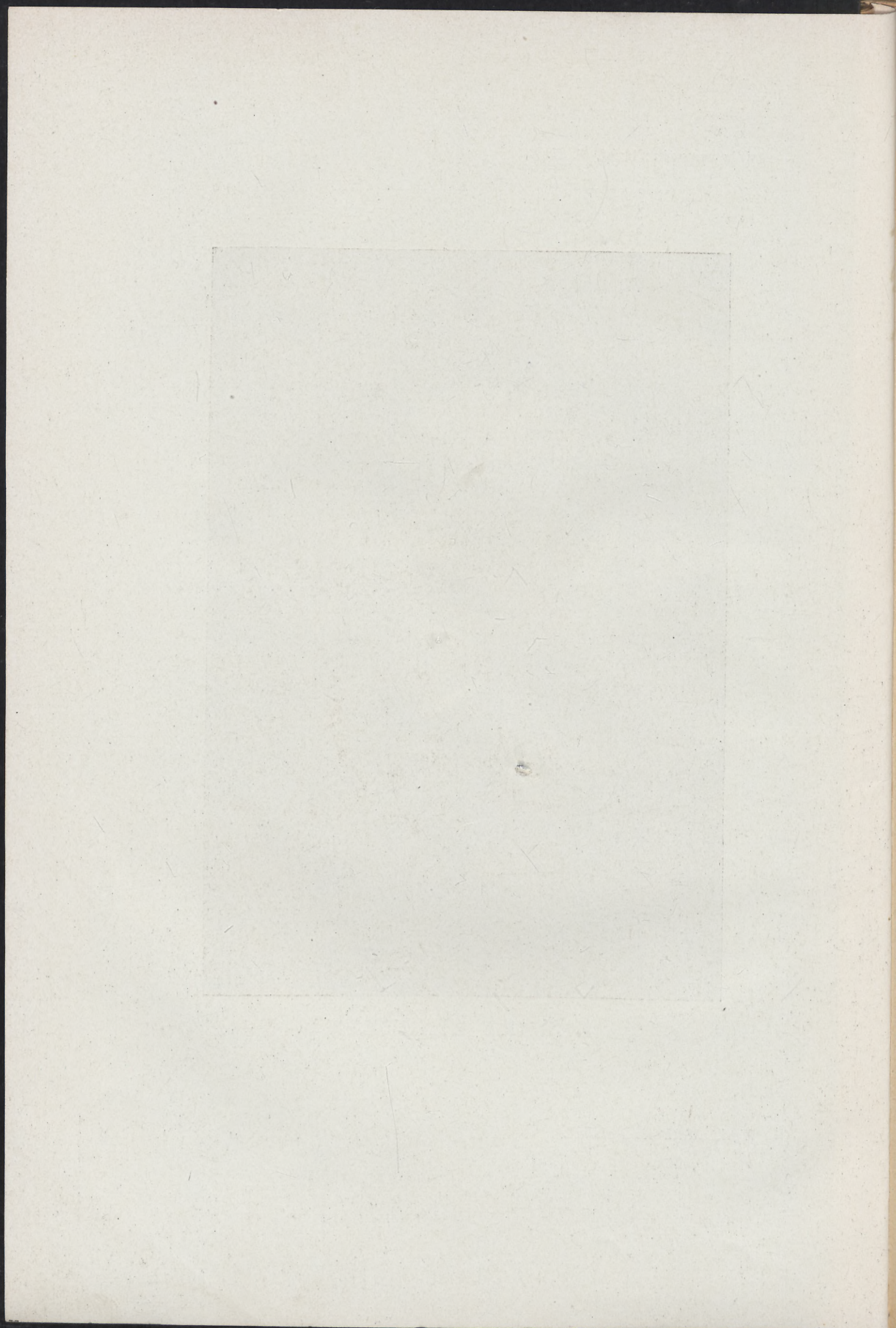
Mogłoby się zdawać, że wszystkie trudności, dotyczące określenia „czasu”, mogłyby być przezwyciężone przez to, iż „czas” zastąpiłbym „pozycją małej wskazówki mego zegarka”. Określenie takie jest w sa-

Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



ALBERT EINSTEIN

Wyd. „Mathesis Polska”.



mej rzeczy dostatecznem, kiedy chodzi o to, żeby czas określić wyłącznie dla miejsca, w którym właśnie znajduje się zegar; definicja nie wystarcza już więcej, skoro chodzi o to, żeby szeregi wydarzeń, zachodzących w miejscach różnych, powiązać ze sobą w czasie, lub, co na jedno wychodzi, — oceniać z punktu widzenia czasu wydarzenia, które zachodzą w miejscach od zegara odległych.

Możemy coprawda zadowolić się następującą oceną porządku wydarzeń w czasie: obserwator, znajdujący się wraz z zegarem na początku układu współrzędnych, podporządkowuje odpowiednią pozycję wskazówki zegara każdemu znakowi świetlnemu, który dochodzi doń poprzez przestrzeń próżną, i który świadczy zarazem o wydarzeniu, które ma być ocenione z punktu widzenia czasu. W takim podporządkowaniu tkwi jednak ta wada, iż, jak to wiemy z doświadczenia, nie jest ono niezależne od stanowiska obserwatora, zaopatrzonego w zegar. Poniższe rozważanie prowadzi do daleko praktyczniejszego sposobu ustalenia czasu.

Jeżeli w punkcie A przestrzeni znajduje się zegar, to obserwator, znajdujący się w A , może ocenić z punktu widzenia czasu zdarzenia zachodzące w najbliższym sąsiedztwie tego punktu, wyszukując pozycje wskazówek zegarowych, równoczesne względem tych wydarzeń. Jeżeli i w punkcie B przestrzeni również znajduje się zegar — dodajmy „zegar o ściśle takim samem urządzeniu, jak i zegar w A ”, — to i w najbliższym otoczeniu B jest możliwe dokonanie oceny zjawisk w czasie przez obserwatora, znajdującego się w B . Jednak porównanie w czasie zjawiska, zachodzącego w A , ze zjawiskiem w B zachodzącem nie jest możliwe bez ustalenia dalszych założeń; określiliśmy dotychczas tylko „czas w A ” i „czas w B ”, nie określiliśmy jednak „czasu” wspólnego dla A i B . Taki właśnie czas możemy określić, ustalając drogą definicji, że „czas”, którego światło potrzebuje, aby dojść z A do B , równy jest „czasowi”, którego światła potrzeba, aby dojść z B do A . Niech mianowicie w chwili t_A , wyrażonej zapomocą „czasu w A ”, z punktu tego odchodzi promień świetlny z A do B , który w punkcie B zostaje odbity w stronę A w momencie t_B , „czasu w B ”; dochodzi on z powrotem do A w chwili t'_A , wyrażonej według „czasu w A ”. Podług definicji obydwa zegary idą synchronicznie, gdy

$$t_B - t_A = t'_A - t_B.$$

Zakładamy, że ta definicja synchronizmu jest możliwa w sposób wolny od sprzeczności, i — w dodatku dla dowolnie wielu punktów, że przeto zachodzą wogóle związki następujące:

1. Jeżeli zegar w B idzie synchronicznie z zegarem w A , to i zegar w A idzie synchronicznie z zegarem w B .

2. Jeżeli zegar w A idzie synchronicznie zarówno z zegarem w B , jako też z zegarem w C , to i zegary w B i C idą względem siebie synchronicznie.

Tym sposobem ustaliliśmy, biorąc do pomocy pewne (pomyślane) doświadczenia fizyczne, co należy rozumieć przez bieg synchroniczny zegarów, będących w spoczynku, a znajdujących się w miejscach różnych; widocznem jest, iż zdobyliśmy tym sposobem określenie „równoczesności” i „czasu”. Czasem zdarzenia jest równoczesne z tem zdarzeniem wskazanie zegara, będącego w spoczynku i znajdującego się w miejscu zdarzenia; ten zegar biegnie synchronicznie z określonym zegarem, będącym w spoczynku, który ma być jeden i ten sam dla wszystkich wyznaczeń.

Zakładamy zgodnie z doświadczeniem, że wielkość

$$\frac{2 AB}{t'_A - t_A} = V$$

jest stałą powszechną (prędkością światła w przestrzeni próżnej).

Jest rzeczą istotną, iż określiliśmy czas zapomocą zegarów, będących w spoczynku w układzie spoczywającym; tak właśnie określony czas wskutek tej przynależności do układu spoczywającego nazywamy „Czasem układu spoczywającego”.

§ 2. Względność długości i czasów.

Powyższe rozważania opierają się na zasadzie względności i na zasadzie stałej prędkości światła; obydwie zasady te określamy w sposób następujący.

1. Prawa, według których zmieniają się stany układów fizycznych, są niezależne od tego, do którego z dwu układów, znajdujących się względem siebie w ruchu jednostajnym prostoliniowym, odnosimy te zmiany stanów.

2. Każdy promień świetlny porusza się w „spoczywającym” układzie współrzędnych z określoną prędkością V niezależnie od tego, czy ten promień świetlny jest wysyłany przez ciało spoczywające czy też w ruchu będące. Przytem

$$\text{prędkość} = \frac{\text{drodze światła}}{\text{czas trwania}}$$

czas trwania należy pojmować w sensie określenia § 1.

Przypuśćmy, że dany jest sztywny nieruchomy pręt; przypuśćmy dalej, że, według pomiarów dokonanych zapomocą spoczywającego również pręta, posiada on długość l . Pomyślmy teraz, że oś pręta jest skierowana wzdłuż osi X -ów spoczywającego układu współrzędnych i że prętowi jest udzielony ruch jednostajny równoległy (prędkość v) wzdłuż osi X -ów w kierunku wzrastającego x . Zapytujemy teraz o długość poruszającego się pręta; wyobrażamy sobie, iż wyznaczono ją zapomocą dwu następujących czynności:

a) Obserwator porusza się wraz z poprzednio wymienioną miarą i wraz z prętem, który ma być mierzony, i bezpośrednio, przez położenie miary, mierzy długość pręta; — jak gdyby obserwator wraz z prętem, który ma mierzyć, i miarą znajdował się w spoczynku.

b) Obserwator wyznacza zapomocą będących w spoczynku i synchronicznych podług § 1 zegarów, które są umieszczone w układzie spoczywającym, w jakich punktach układu tego znajduje się początek i koniec mierzonego pręta w określonym czasie t . Odległość obydwu tych punktów, mierzona poprzednio już używaną, w tym przypadku nieruchomą miarą, również jest długością, której można nadać miano „długości pręta”.

Podług zasady względności długość, którą znajdziemy przy operacji a) i którą będziemy nazywali „długością pręta w układzie poruszonym”, będzie musiała być równa długości l pręta w spoczynku będącego.

Długość, którą znajdziemy przy operacji b) i którą będziemy nazywali „długością pręta (poruszającego się) w układzie spoczywającym”, określimy na podstawie naszych obydwu zasad i znajdziemy, że ona jest od l różna.

Powszechnie stosowana kinematyka przyjmuje milcząco, że długości, określone przez obydwie wspomniane operacje, są sobie dokładnie równe, lub innemi słowy — że poruszające się ciało sztywne w chwili czasu t pod względem geometrycznym może być w zupełności zastąpione przez t o s a m o ciało, gdy się ono z n a j d u j e w s p o c z y n k u w określonej pozycji.

Wyobraźmy sobie dalej, że na obydwu końcach pręta A i B są umieszczone zegary, synchroniczne z zegarami układu spoczywającego, t. j. zegary, których wskazania odpowiadają zawsze „czasowi układu spoczywającego” w miejscach, w których się one znajdują; te zegary są zatem „synchroniczne w układzie spoczywającym”.

Wyobraźmy sobie dalej, że przy każdym zegarze znajduje się obserwator, poruszający się wraz z nim, i że obserwatorzy ci stosują do

obydwa zegarów probierz co do synchronicznego biegu dwu zegarów, podany w § 1. Niech wyjdzie w czasie t_A promień świetlny z A , który, będąc odbity w czasie t_B , dochodzi do A w czasie t'_A . Uwzględniając zasadę stałej prędkości światła, znajdziemy

$$t_B - t_A = \frac{r_{AB}}{V - v}$$

i

$$t'_A - t_B = \frac{r_{AB}}{V + v},$$

przyczem r_{AB} oznacza długość poruszającego się pręta, — mierzoną w układzie nieruchomym. Obserwatorowie, poruszający się z prętem ruchomym, znaleźliby, że obydwa zegary nie idą synchronicznie, gdy tymczasem obserwatorowie, znajdujący się w układzie nieruchomym, oświadczyliby, że zegary idą synchronicznie.

Widzimy więc, że pojęciu równoczesności nie możemy przypisać znaczenia bezwzględnego, lecz, że dwa zdarzenia, które, rozpatrywane z danego układu współrzędnych, są równoczesne, rozpatrywane z układu, poruszającego się względem układu tamtego, nie mogą już być pojmowane, jako zdarzenia równoczesne.

Rozdział XV.

Badania nad siłami ciśnienia światła;

przez Piotra Lebediewa¹⁾.

ZAKŁADAJĄC podstawy swej elektromagnetycznej teorii światła, wziął też M a x w e l l (1873) pod uwagę i te siły, które występują jako siły ponderomotoryczne w ośrodku elektrycznie spolaryzowanym; jako wniosek z jego teorii wynika, że siły te muszą występować w wiązce światła, i M a x w e l l powiada:

„W środowisku, w którym rozchodzi się fala, w kierunku jej rozchodzenia się działa ciśnienie, które w każdym miejscu liczbowo jest równe energii, jaka się tam znajduje, odniesionej do jednostki objętości“.

Na drodze zupełnie innej i, jak się zdaje, nie znając wyniku M a x w e l l'a, doszedł do tego samego wniosku B a r t o l i (1876): podaje on procesy kołowe, które mają pozwolić na przenoszenie energii zapomocą ruchomych zwierciadeł od ciała zimniejszego do cieplejszego, i oblicza pracę, która na podstawie drugiej zasady musi być w tym celu wykonana. Konieczność wykonania pracy przy przesunięciu zwierciadeł w kierunku przeciwnym kierunkowi promieniowania padającego zmusza do przyjęcia sił ciśnienia, które są wywierane przez to promieniowanie na zwierciadło. B a r t o l i obliczył wielkość tych sił ciśnienia; jego wynik zgadza się zupełnie z wynikiem, otrzymanym przez M a x w e l l'a²⁾.

Kiedy wiązka promieni równoległych pada prostopadle na powierzchnię płaską, to wielkość tego ciśnienia M a x w e l l'a - B a r t o l i'ego jest wyznaczona, kiedy jest znana energia E , padająca w cią-

¹⁾ Untersuchungen über die Druckkräfte des Lichtes; von Peter Lebediew. Annalen der Physik, 1901, t. 6, str. 433.

²⁾ Patrz rozprawę L. Boltzmann'a na str. 435 książki niniejszej.

gu jednostki czasu, zdolność odbijania powierzchni ρ i prędkość rozchodzenia się promieniowania V ; mamy wówczas:

$$p = \frac{E}{V} (1 + \rho),$$

gdzie ρ jest zawarte pomiędzy 0 dla ciała doskonale czarnego i 1 dla doskonałego zwierciadła.

Te siły ciśnienia są bardzo małe. Zarówno *Maxwell* jak i *Bartoli* obliczyli, że promienie słońca, padając prostopadłe na 1 m. kw., wywierają ciśnienie, które dla powierzchni doskonale czarnej wynosi 0,4 mg. i dla zwierciadła płaskiego 0,8 mg.¹⁾

Przypuszczenia, że takie siły ciśnienia muszą istnieć, były wypowiedziane znacznie wcześniej. Tak, na przykład, *Kepler* (1619) sądził, że źródła siły odpychającej, którą słońce wywiera na ogony komet, należy szukać w sile ciśnienia promieniowania, który to pogląd był zgodny z panującą teorią emisyjną światła i był gorliwie popierany przez *Longomontana*'s'a (1622). Ten sam powód skłonił również *Eulera* (1746) do przypisania promieniowaniu słońca sił ciśnienia; próbował on uzasadnić konieczność tych sił ciśnienia, rozpatrując ruchy, wywołujące światło, jako drgania podłużne.

De-Mairan (1754) wraz z *Du-Fa*'y'em wykonali bardzo interesujące doświadczenia, aby sprawdzić eksperymentalnie te przypuszczenia, znaleźli jednak niebawem, że zakłócające ogrzewanie powietrza otaczającego nie pozwala wykazać z całą pewnością bezpośrednich sił ponderomotorycznych światła; jak na środki pomocnicze wieku XVIII, doświadczenia *De-Mairan*'a zasługują na podziw największy. Takie doświadczenie przedsięwziął był również *Fresnel* (1825) i podobnie napotkał te same trudności; szczegółowe

¹⁾ Słońce dostarcza 1 cm.² w ciągu 1 minuty 1.92 kal. gr. ciepła. Dzieląc przez 60, otrzymamy ilość energii na 1 sek. Energia promienista biegnie z prędkością 3×10^{10} cm/sek., a zatem promieniowanie, zanim padło na 1 cm.² czarnej powierzchni, ustawionej prostopadłe do promieni (liczba 1.92 dotyczy normalnego padania), zajmowało objętość 3×10^{10} cm.³. Gęstość energii promienistej, liczbowo równa ciśnieniu, wynosiła zatem $(1 \text{ kal. gr.} = 4.19 \times 10^7 \text{ ergów})$:

$$p = \frac{1.92 \times 4.19 \times 10^7 \text{ erg.} \left(\frac{\text{dyn.}}{\text{cm.}^2} \right)}{60 \times 3 \times 10^{10} \text{ cm.}^3}$$

Parcie na 1 m.² = 10⁴ cm.² jest odpowiednio większe. Przerachowując dyny na ciężarowe miligramy, znajdujemy ostatecznie $p = 0.45 \text{ mgr.}$ W przypadku doskonałego zwierciadła zdolność odbijania = 1, ciśnienie jest więc w myśl wzoru, podanego w tekście, dwa razy większe, niż w przypadku powierzchni czarnej.

badanie zjawisk tego rodzaju doprowadziło C r o o k e s'a do wykrycia sił radiometrycznych¹⁾.

Zastosowania, jakie ciśnienie promieniowania M a x w e l l'a - B a r t o l i'ego może znaleźć zarówno w fizyce, jak i w astronomji, sprawiają, że eksperymentalne zbadanie tych sił wydaje się bezwzględnie pożądanem, ponieważ wywody teoretyczne, wychodzące zarówno z idei M a x w e l l'a, jak i z poglądów B a r t o l i'ego, opierają się na pewnych prostych własnościach powierzchni pochłaniających i odbijających, i mogłoby się jeszcze wydawać wątpliwem, czy występujące ponderomotoryczne siły światła również są określone przez te t y l k o własności. Te kwestje mogą być rozstrzygnięte jedynie przez dalsze badania uzupełniające; najprościej przytem prowadzi do celu doświadczenie bezpośrednie.

Usiłowania, które czynili w tym kierunku Z ö l l n e r i B a r t o l i, nie dały żadnego wyniku pozytywnego; dlatego też przedsięwziętem niżej podane badania doświadczalne nad siłami ciśnienia światła.

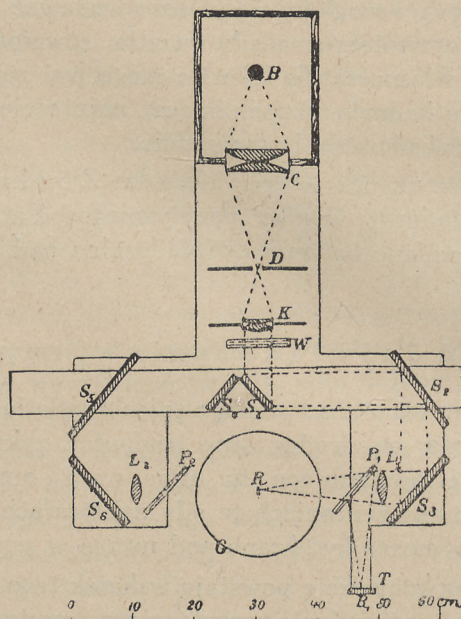
II. Układ doświadczenia i przyrządy.

Przy prowadzeniu badań nad siłami ciśnienia światła M a x w e l l'a - B a r t o l i'ego stają na drodze dwie trudności: zakłócenia wskutek konwekcji i występujące tu siły radiometryczne. Przy najwyższych rozrzedzeniach te siły zakłócające stają się małe, pomimo to jednak muszą być brane pod uwagę w pomiarach.

Zakłócenia przez konwekcję powstają wskutek tego, że, przy ogrzaniu skrzydeł przez naświetlanie, przylegające warstwy gazu również ogrzewają się i wywołują powolny prąd wstępujący; jeżeli płaszczyzna skrzydła ma chociażby małe (niemal nieuniknione) nachylenie względem płaszczyzny pionowej, to wstępujący prąd gazu wywiera na skrzydło skręcenie, które jest zależne tylko od ogrzania, a nie od kierunku, w którym padają promienie. Zakłócenie może być wyeliminowane przez to, że promienie tego samego źródła skierowuje się naprzemian to na jedną, to na drugą stronę skrzydła.

¹⁾ (Tl.). W próżni dość daleko posuniętej występują pomiędzy powierzchniami o niejednakowej temperaturze siły wzajemnego przyciągania lub odpychania. Istnienie tych sił możemy wytłumaczyć jedynie z punktu widzenia teorii kinetycznej: od powierzchni cieplejszej odskakują cząsteczki z prędkością większą niż od zimniejszej; tem samem powierzchnia cieplejsza będzie odpychana, co widzimy na przykład w radiometrze C r o o k e s'a.

Zakłócenie wskutek sił radiometrycznych zostało zredukowane do minimum tym sposobem, że wzięto balon możliwie duży ($D = 20 \text{ cm.}^1$); wszystkie promienie, które mogą być pochłonięte przez szklaną ściankę balonu, zostały usunięte zapomocą filtru świetlnego; skrzydła, gwoili lepszego wyrównania ciepła, były sporządzone z cienkiej blachy metalowej, i oprócz tego ewakuacja zapomocą pompy rtęciowej przy zastosowaniu mieszaniny mrożącej została możliwie daleko posunięta.



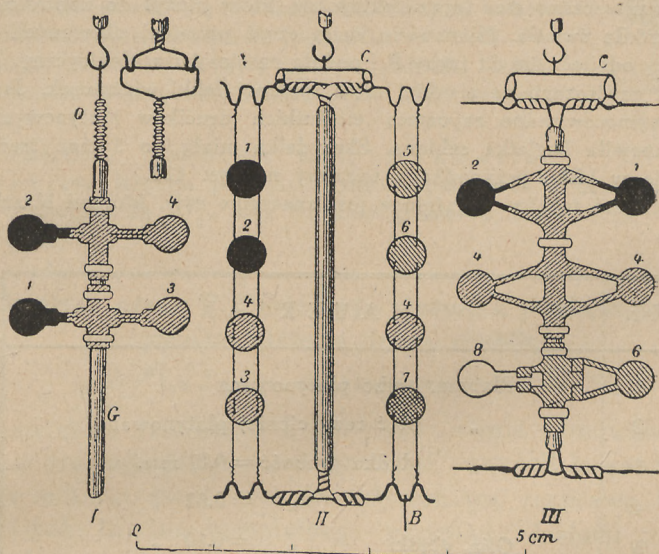
Rys. 122.

Jeżeli siły radiometryczne są małe, to dotycząca ich poprawka może być obliczona w następujący sposób: siły radiometryczne są proporcjonalne do różnicy temperatur pomiędzy oświetloną a ciemną powierzchnią skrzydła, lub, dla dwu skrzydeł z tego samego materiału o jednakowym charakterze powierzchni, wprost proporcjonalne do ich grubości; wykonywując spostrzeżenia jednocześnie na dwu jednakowych skrzydłach o nader różnej grubości, możemy obliczyć, jak wielkie odchylenie wywołałoby światło, gdyby grubość skrzydła i zarazem siła radiometryczna były równe zeru.

¹⁾ $D =$ średnicy. (Tł.).

Chciałbym tu zaraz zauważyć, że należy zrobić tę poprawkę tylko dla skrzydełek platynowanych; przy skrzydełkach metalowych siły radiometryczne wbrew wszelkim oczekiwaniom były znikomą małe.

Zastosowany układ doświadczenia był następujący (rys. 122): obraz krateru lampy łukowej prądu stałego *B* (30 amp.) rzucano zapomocą kondensatora *C* na diafragmę metalową *D* ($d = 4$ mm.). Stożek świetlny, wychodzący z diafragmy, zamieniano zapomocą so-



Rys. 123.

czewki *K* na wiązkę promieni równoległych; w celu oswobodzenia światła od promieni podczerwonych, umieszczano za soczewką *K* naczynie szklane o ścianach płaskich i równoległych *W*¹⁾ z czystą wodą (grubość warstwy 1 cm.); w tem miejscu można było również wstawić w bieg promieni szkło malinowo-czerwone, względnie zastąpić wodę amoniakalnym roztworem siarczanu miedzi²⁾. Na swej dalszej drodze wiązka świetlna doznawała odbicia od płaskich zwierciadeł

¹⁾ Tym sposobem usuwano wszystkie promienie podczerwone o $\lambda > 1,2\mu$; z drugiej strony soczewki szklane zatrzymują promienie nadfioletowe.

²⁾ Przy czerwonym i niebieskim filtrze świetlnym energia rozporządzalna redukuje się do jakiejś piątej części energii światła białego; jest to dowód, że użyte promieniowanie należało prawie wyłącznie do dziedziny widzialnej.

szklanych S_1 , S_2 i S_3 , mających warstwę odbijającą na swej powierzchni tylnej, a soczewka L zbierała promienie wewnątrz balonu szklanego w R , dając rzeczywisty powiększony obraz ($d = 10$ mm.) diafragmy D ; kiedy przesuwano parę zwierciadeł $S_1 S_4$, promienie przechodziły drogę analogiczną i padały z drugiej strony na skrzydła, wiszące w balonie szklanym R . Soczewki L_1 i L_2 miały po 20 cm. odległości ogniskowej i po 5 cm. swobodnego otworu; tak, że padający stożek świetlny miał kąt mniej więcej $= 15^\circ$.

W T umieszczano stos termoelektryczny, który służył do kontrolowania natężenia źródła światła. Mianowicie, mała część promieni, zbieranych przez soczewkę L_1 , odbijała się od szyby P i padała na stos termoelektryczny. Wewnątrz balonu R zawieszano na cienkiej nitce szklanej lekki wiatraczek. Jego skrzydełka przymocowywano zapomocą cieniutkich drucików platynowych do osi, którą stanowiła bagietka szklana. Skrzydełka miały po 5 mm. średnicy. Ich urządzenie w kilku przypadkach widzimy na rys. 123.

W poniższej tabelce wyjaśnione jest znaczenie cyfr, którymi blaszki są oznaczone.

Nr.	M A T E R J A Ł
1	Platyna, grubo platynowana
2	" pięć razy cienie platynowana
3	" gładka grubość $= 0.10$ mm.
4	" " " $= 0.02$ "
5	Glin, gładki " $= 0.10$ "
6	" " " $= 0.02$ "
7	Nikiel, gładki " $= 0.02$ "
8	Mika " < 0.01 "

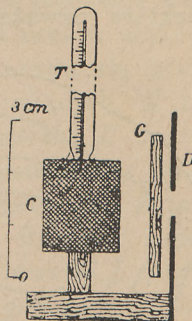
Wewnątrz balonu wytwarzano próżnię, możliwie daleko posuniętą. Prężność cząstkową powietrza redukowano przede wszystkim do 0.001 mm. zapomocą pompy rtęciowej; te resztki powierza usuwano jeszcze zapomocą ogrzewania zawartej w przyrządzie rtęci, przyczem rtęć, uchodząc w postaci pary, porywała za sobą cząsteczki powietrza. W przyrządzie pozostawała ostatecznie prawie wyłącznie para rtęci, której prężność zmniejszano przez oziębianie ścianki zapomocą mieszaniny lodu i soli.

Pomiary miały odpowiedzieć na dwa pytania: 1) czy istnieje ciśnienie światła niezależnie od sił konwekcji i sił radiometrycznych? 2) czy wielkość tego ciśnienia odpowiada przewidywaniom teorii Maxwella-Bartoli'ego, t. j. — czy ciśnienie równe jest energii, zawartej w cm^3 przestrzeni, przez którą promienie przebiegają?

Opisane powyżej urządzenie eksperymentalne pozwoliło odpowiedzieć twierdząco na pytanie pierwsze. Kąt skreślenia skrzydełek pozwalał obliczyć siłę ciśnienia; siła ta w danym przypadku była rzędu $0,00004 \frac{\text{dyn.}}{\text{cm}^2}$; zmieniała się w sposób przez teorię przewidziany wraz z naturą powierzchni naświetlanej.

Aby odpowiedzieć na pytanie drugie, mierzył Lebediew energię, dostarczaną przez promienie małemu kalorymetrowi, który umieszczano w R (rys. 122) zamiast balonu szklanego.

Kalorymetr składał się z bloczka miedzianego, w który wstawiano czuły termometr (podziałka na $\frac{1}{2}^\circ \text{C}$). Powierzchnia pochłaniająca była pokryta sadzami. Całkowita wartość wodna kalorymetru (rys. 124) wynosiła 5.13 gr.



Rys. 124.

Doświadczenie potwierdziło teorię Maxwell'a - Bartoli'ego. Różnica pomiędzy danymi spostrzeżeń a obliczeniami dochodziła wprawdzie do 20%, lecz trudność pomiarów dostatecznie tłumaczy te odchylenia¹⁾.

O odkrytym przez P. Bartoli'ego stosunku pomiędzy ciepłem promienistym a drugą zasadą;

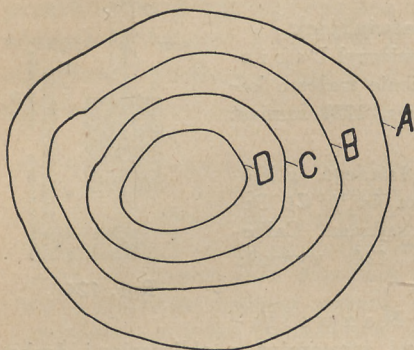
przez Ludwika Boltzmann'a w Gracu¹⁾.

Z okazji mego referatu o Eddy'ego „cieple promienistym, jako wyjątku z drugiego prawa termodynamiki“, zwrócił łaskawie p. Prof. Wiedemann uwagę na interesującą rozprawę Bartoli'ego. Obok bardzo kompletnego przeglądu historii radiometru i własnych starannych spostrzeżeń na ten temat (z pomiędzy których szczególnie doniosłe znaczenie winnoby mieć studjum, w jakich warunkach czułe wagi skreśień mogą być ochronione od zakłócającego wpływu sił radiometrycznych), zawiera ona dowód nowego związku pomiędzy ciepłem promienistym a drugą zasadą.

¹⁾ (TL.). Nichols i Hull (Ann. d. Physik, 1903, t. 12, str. 225) zdołali osiągnąć daleko lepsze wyniki ilościowe; stwierdzili oni, z dokładnością przewyższającą 1%, zgodność ciśnienia obserwowanego z teorią Maxwell'a. Metoda tych autorów różniła się nieco od metody Lebediewa. I tu również posługiwano się rodzajem radiometru; dokonywano jednak obserwacji nie w próżni daleko posuniętej, lecz przy pewnym (16 mm. rt.) stosunkowo małym stopniu rozrzedzenia, kiedy, jak się przekonano zapomocą uprzednich doświadczeń, zakłócający wpływ powietrza redukuje się do minimum.

¹⁾ Ueber eine von Hrn. Bartoli entdeckte Beziehung der Wärmestrahlung zum zweiten Hauptsatze; von Ludwig Boltzmann in Graz. Annalen der Physik und Chemie, 1884, t. 22, str. 31.

...Choć sobie jeszcze nie wyrobiłem zdania ostatecznego o tym przedmiocie, sądzę jednak, że mogę zakomunikować na tem miejscu niektóre rozważania, dotyczące tej materji, aby bądź samego P. Bartoli'ego, bądź innych fizyków pobudzić do dalszej dyskusji nad tym przedmiotem, który w każdym razie zdaje mi się zasługiwać na większą uwagę, niż mu jej dotychczas poświęcano.



Rys. 125.

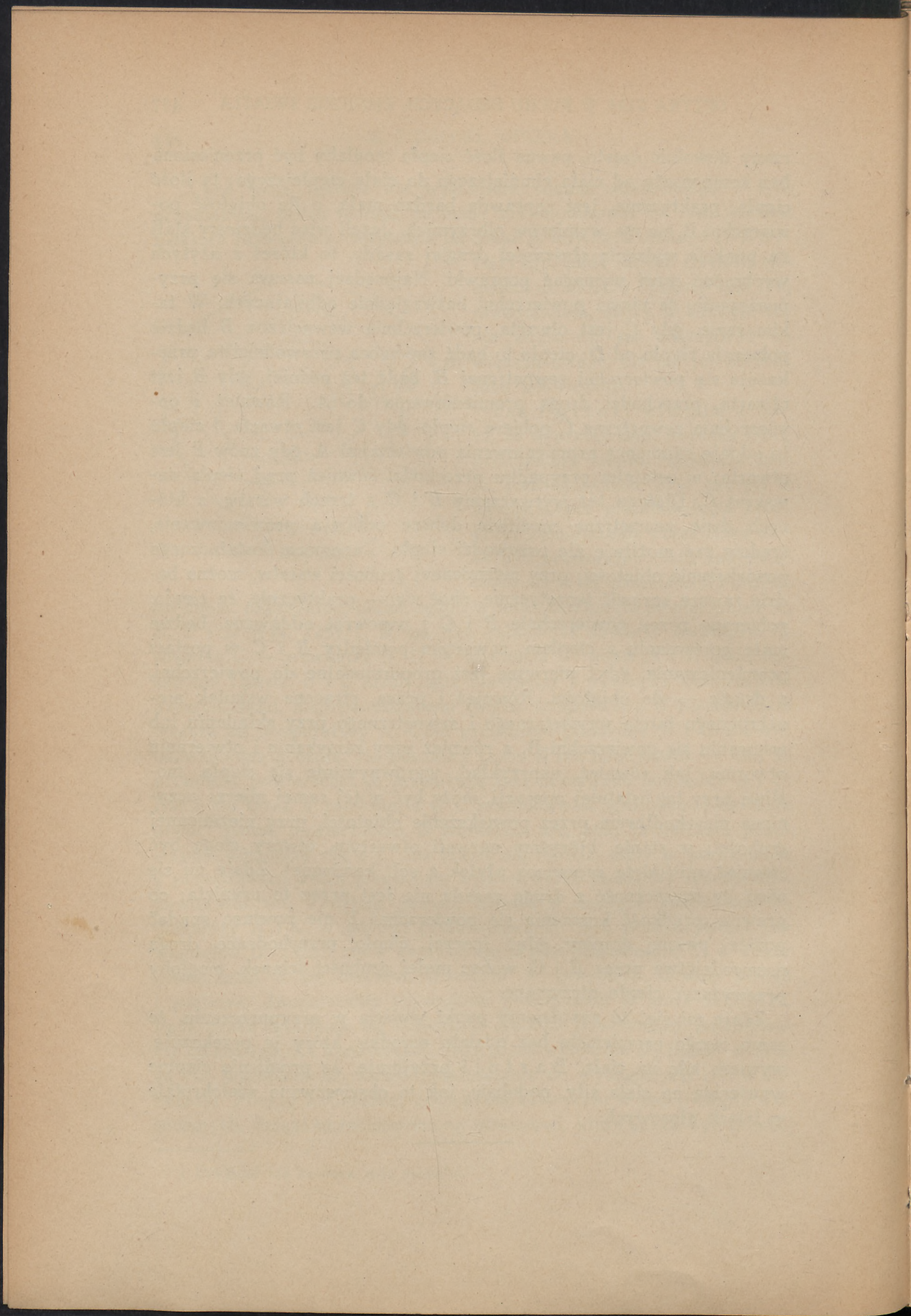
Pan Bartoli wychodzi z faktu, że w przestrzeni, poprzez którą promieniuje ciepło, egzystuje mała, lecz skończona ilość energii w formie ciepła promienistego, która przez zmniejszenie przestrzeni może być przekazana ciału znajdującemu się w tej przestrzeni. Pomyślmy sobie, na przykład, jakieś cztery w sobie zamknięte powierzchnie A, B, C i D (rys. 125)¹⁾. B ma być całkowicie zawarta wewnątrz A, również C — wewnątrz B, D — wewnątrz C; niech A i D będą doskonale czarne, B i C niech będą zzewnątrz i wewnątrz doskonałymi zwierciadłami, nieprzewodzącymi ciepła, temperatura D niech będzie wyższa od temperatury A. Cała przestrzeń pomiędzy A i D ma być bezwzględnie próżnią. Na początku czasu B ma mieć otwór — tak, że promienie powierzchni A przenikają całą przestrzeń pomiędzy B i C. Niech się teraz B zamknie, a w C jakimkolwiek sposobem powstanie otwór; potem powierzchnia B zmniejsza się, póki przestrzeń, pozostająca pomiędzy nią a C, nie stanie się bardzo mała w porównaniu z przestrzenią, która pierwotnie była zawarta pomiędzy obydwiema powierzchniami. Przytem prawie całkowita energia, znajdująca się pomiędzy B i C w postaci promieniowania, jest przekazywana powierzchni D. Teraz znów zamyka się otwór powierzchni C, a otwór powierzchni B się otwiera. Wreszcie B przybiera dawną postać i wielkość. Zmniejszenie pojemności powierzchni B może zachodzić bądź przez składanie się doskonale giętkich powierzchni (analogicznie do rozciągania harmonijki), bądź przez wsuwanie się jednej w drugą rur pozbawionych tarcia (analogicznie do wyciąganych rur w lunetach). Podług wyobrażeń, dotychczas zazwyczaj w teorii ciepła stosowanych, dzięki naszkicowanemu procesowi, który może być powsta-

my sobie, na przykład, jakieś cztery w sobie zamknięte powierzchnie A, B, C i D (rys. 125)¹⁾. B ma być całkowicie zawarta wewnątrz A, również C — wewnątrz B, D — wewnątrz C; niech A i D będą doskonale czarne, B i C niech będą zzewnątrz i wewnątrz doskonałymi zwierciadłami, nieprzewodzącymi ciepła, temperatura D niech będzie wyższa od temperatury A. Cała przestrzeń pomiędzy A i D ma być bezwzględnie próżnią. Na początku czasu B ma mieć otwór — tak, że promienie powierzchni A przenikają całą przestrzeń pomiędzy B i C. Niech się teraz B zamknie, a w C jakimkolwiek sposobem powstanie otwór; potem powierzchnia B zmniejsza się, póki przestrzeń, pozostająca pomiędzy nią a C, nie stanie się bardzo mała w porównaniu z przestrzenią, która pierwotnie była zawarta pomiędzy obydwiema powierzchniami. Przytem prawie całkowita energia, znajdująca się pomiędzy B i C w postaci promieniowania, jest przekazywana powierzchni D. Teraz znów zamyka się otwór powierzchni C, a otwór powierzchni B się otwiera. Wreszcie B przybiera dawną postać i wielkość. Zmniejszenie pojemności powierzchni B może zachodzić bądź przez składanie się doskonale giętkich powierzchni (analogicznie do rozciągania harmonijki), bądź przez wsuwanie się jednej w drugą rur pozbawionych tarcia (analogicznie do wyciąganych rur w lunetach). Podług wyobrażeń, dotychczas zazwyczaj w teorii ciepła stosowanych, dzięki naszkicowanemu procesowi, który może być powsta-

¹⁾ Oryginał nie zawiera tego rysunku.

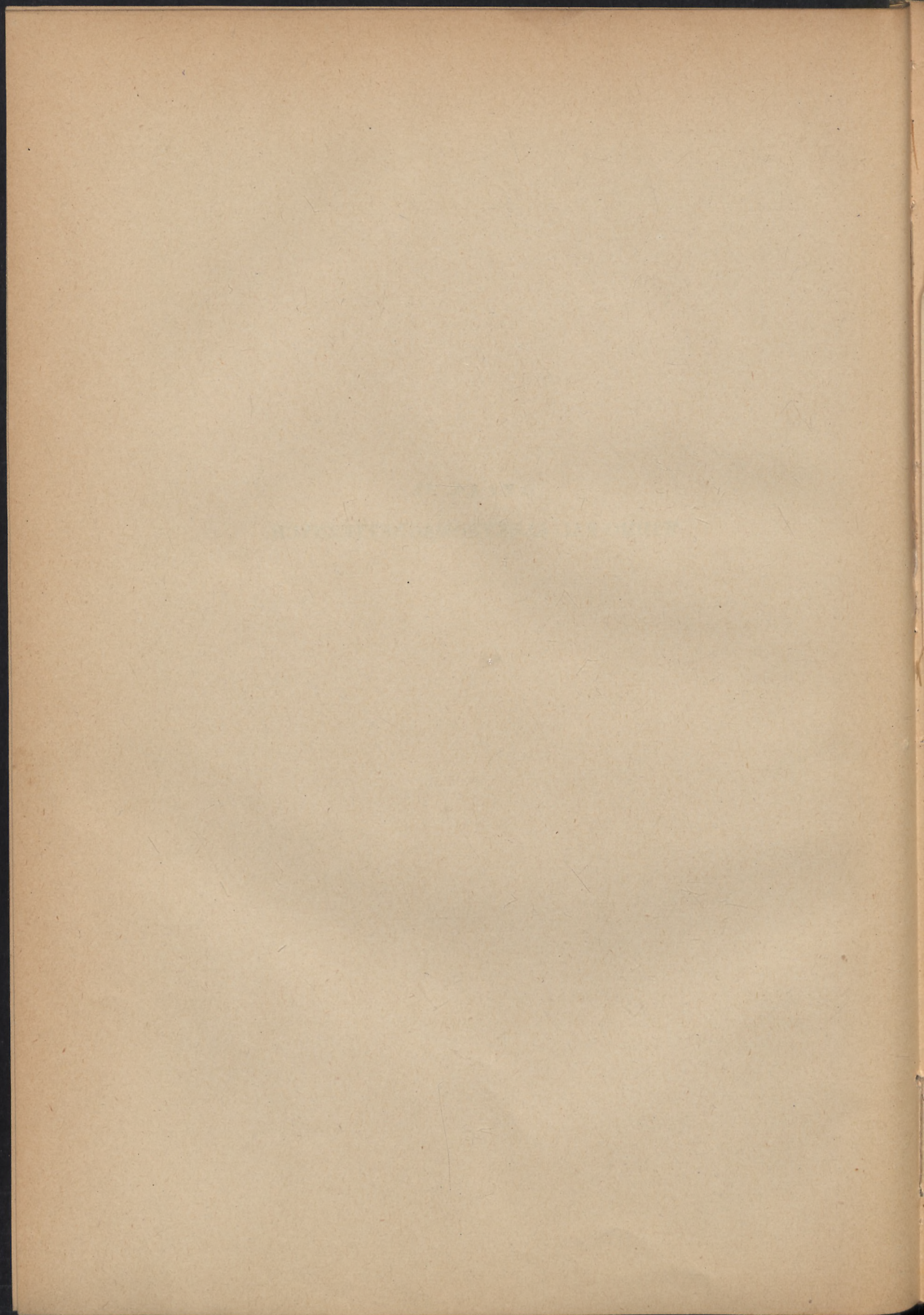
rzany dowolnie często, pewna ilość ciepła mogłaby być przeniesiona bez kompensaty od ciała zimniejszego do ciała cieplejszego; ta ilość ciepła, praktycznie, jest coprawda bardzo mała, o ile objętość powierzchni B nie ma wymiarów olbrzymich. Jeżeli więc będziemy stali na punkcie widzenia słuszności drugiej zasady, to któreś z użytych wyobrażeń musi wymagać poprawki. Najprędzej nasuwa się przypuszczenie, że nie ma powierzchni bezwzględnie odbijających. W takim razie, gdy C jest otwarta, powierzchnia wewnętrzna B będzie pobierała ciepło od D ; ciepło to bądź zapomocą przewodnictwa przekazuje się powierzchni zewnętrznej B , bądź też później, gdy B jest otwarta, przechodzi drogą promieniowania do A . Również i powierzchnia zewnętrzna C pobiera ciepło, gdy C jest otwarta, i ciepło to oddaje zapomocą promieniowania powierzchni A , gdy znów B jest otwarta; w ostatnim przypadku przechodzi również prąd ciepła nawskroś C . Dlatego też wytwarzamy B i C z trzech warstw, z których dwie zewnętrzne możliwie dobrze odbijają promieniowanie, średnia zaś możliwie źle przewodzi ciepło. Zapomocą dostatecznego powiększenia objętości, przy niezmienniej grubości warstw, można będzie zawsze sprawić teoretycznie, choć nie — praktycznie, że ciepło, pobierane przez powierzchnie B i C i napowrót oddawane, będzie małe porównaniu z ciepłem, zawartem pomiędzy B i C w postaci promieniowania, gdyż pierwsze jest proporcjonalne do powierzchni, a drugie — do objętości. Również i praca, stracona wskutek nieuchronnego tarcia wewnętrznego i zewnętrznego przy składaniu lub wsuwaniu się powierzchni B , a również przy zamykaniu i otwieraniu otworów, jak również, na przykład, wyrównywanie się ciepła, możliwe przy tej ostatniej operacji, może być w tej samej mierze uczynione nieszkodliwem przez powiększenie objętości, przy niezmienniej grubości; w stanie, któryśmy nazwali otwartym, otwory mogą być również zamknięte zapomocą płytek z soli kamiennej. Zdaje mi się więc, że sprzeczność z drugą zasadą nie jest przez to usunięta; co prawda, prędkość kurczenia się powierzchni B nie powinna spadać poniżej pewnej granicy, gdyż inaczej ciepło, przechodzące drogą przewodnictwa przez B i C , wobec małej grubości ścianek, mogłoby przewyższyć ciepło otrzymane.

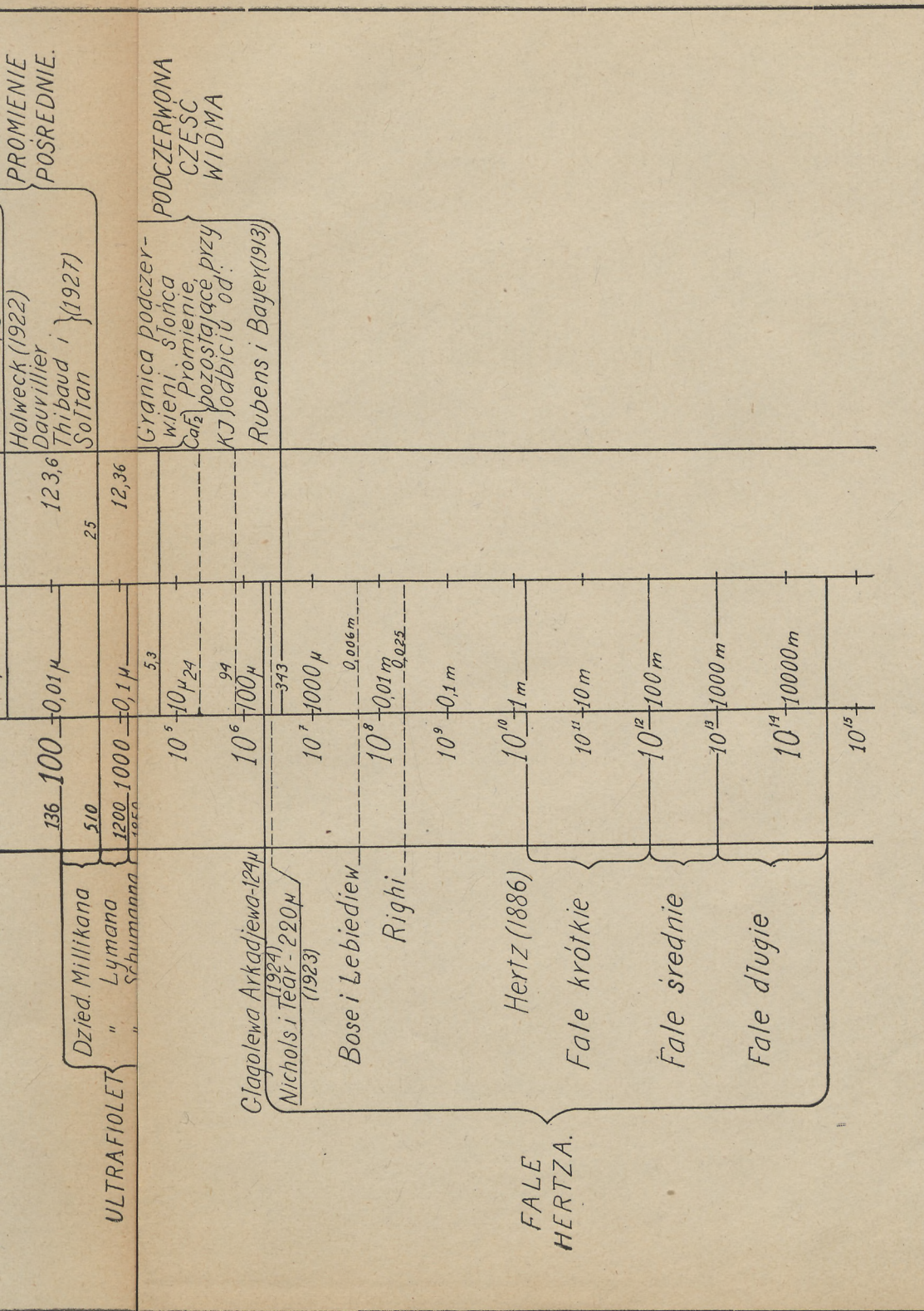
Zdaje mi się, że znajdziemy punkt wyjścia w przypuszczeniu, że samo ciepło promieniste bez udziału ośrodka, który je przekazuje, wywiera siłę na ciała. *Bartoli* przyjmuje, że promienie ciepłne wywierają na ciała siły, podobnie, jak to obserwowano wielokrotnie w falach głosowych...



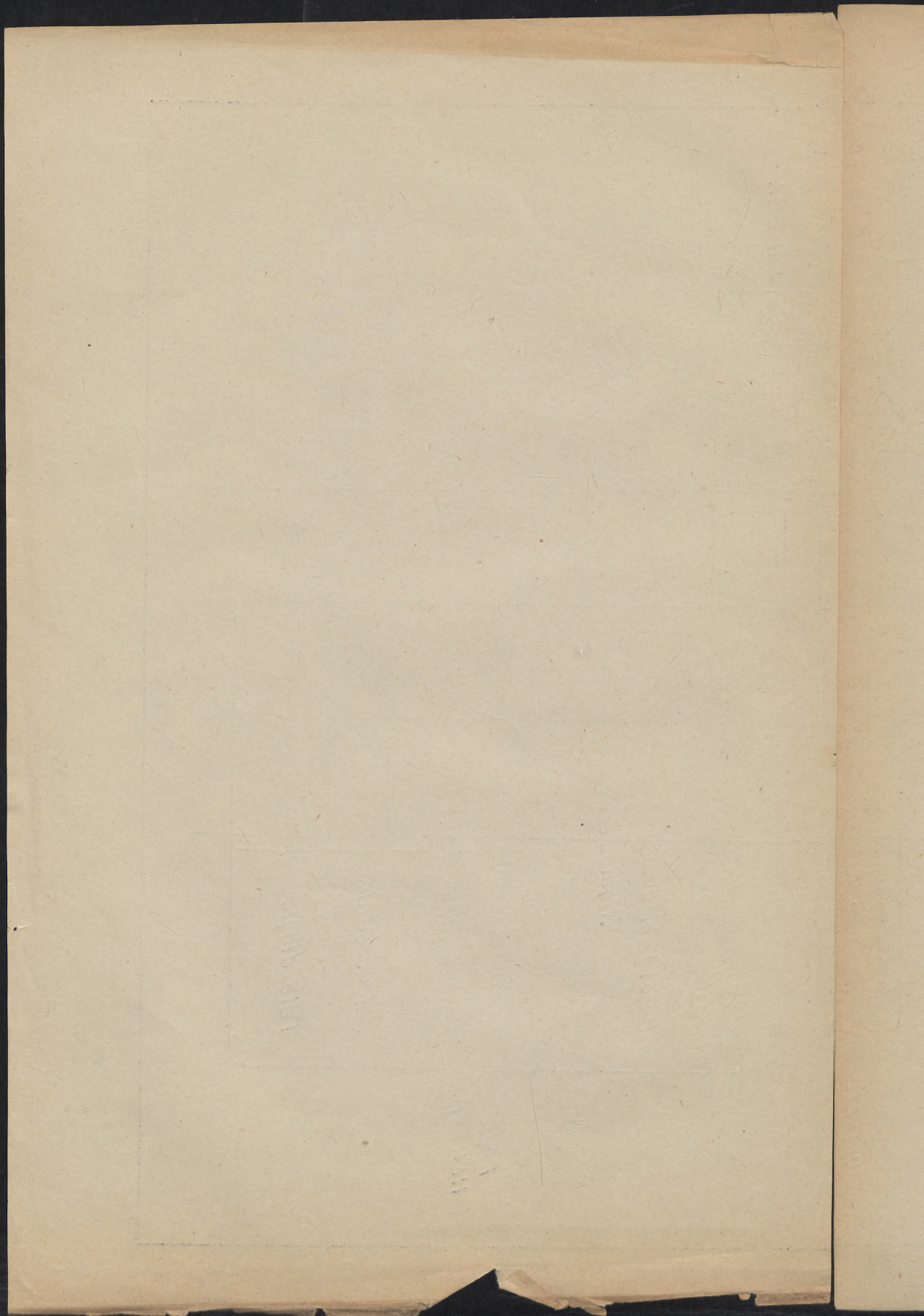
DZIAŁ VI.

WIDMO FAL ELEKTROMAGNETYCZNYCH.





Rys. 126.



Rozdział XVI.

PRZEGLĄD GŁÓWNYCH CZĘŚCI WIDMA.

WIDMEM nazwał *Newton* pasmo, zawierające barwy od czerwieni do fioletu. Od początku wieku XIX-go aż do chwili obecnej rozszerzano wciąż granice widma, włączając do tej dziedziny badania coraz dalsze obszary promieniowań, dla oka naszego niedostępnych. Cyfry najlepiej uprzytomnią olbrzymi postęp, dokonany przez naukę w zakresie badań spektralnych. Radjotelegrafia wytwarza fale najdłuższe, dochodzące do 30 kilometrów; w promieniach kosmicznych (jeżeli dalsze badania nie zmieniają obecnych poglądów) poznano fale najkrótsze, które się ocenia w przypadku promieni najbardziej przenikliwych na 10^{-12} cm. Gdybyśmy tę ogromną rozciągłość widma chcieli przedstawić graficznie w skali normalnej, kreśląc odcinki proporcjonalnie do długości fali, i gdybyśmy żądali, aby widmo widzialne zajmowało 4 cm. długości, smuga widma całkowitego opasałaby ziemię 75 razy. Oczywiście jest przeto, że dziś już stosowanie skali normalnej do przedstawienia widma jest niepodobieństwem. Używa się zazwyczaj skali logarytmicznej, która też została zastosowana przy kreśleniu tablicy¹⁾, wklejonej obok.

Czytelnik zechce ogólnie przejrzeć tę tablicę. Uderzającym jest fakt, że z pomiędzy różnych dziedzin widma promienie widzialne stanowią najszczuplejszą. W kolumnie pierwszej, pod nagłówkiem *A*, podano długości fal w jednostkach Angströma ($1 \text{ A} = 10^{-8} \text{ cm.}$); w kolumnie 2-giej pod literą λ podane są długości fal w innych, często używanych jednostkach — milimikronach, mikronach, metrach; 3-cia kolumna wiąże się z teorią kwantów. Wiadomo (patrz str. 337), że, gdy energia kinetyczna elektronów przechodzi kwantowo w energię promienistą, w najlepszym razie cała energia elektro-

¹⁾ Tablica została zapożyczona z książki *F. Holwecka* „De la lumière aux rayons X”; wprowadzono tylko kilka poprawek i uzupełnień.

nu przemienia się w energję kwantów; mamy wówczas równość następującą:

$$Ve = \frac{1}{2}mv^2 = h\nu = h \cdot \frac{c}{\lambda} \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (1)$$

W równaniu tem V oznacza woltaż, nadający pęd elektronowi, który posiada ładunek elementarny $= e$, h jest stałą Planck'a, c oznacza prędkość światła, ν — częstość drgań. W myśl tego wzoru

$$V\lambda = \frac{h \cdot c}{e} \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (2)$$

Najczęściej wyraża się napięcie w woltach, a długość fali λ — w jedn. Angströma. Jeżeli prawą część równości będziemy obliczać w jednostkach C. G. S., liczbę woltów V trzeba będzie pomnożyć przez $\frac{1}{300}$ ¹⁾, liczbę angströmów przez 10^{-8} . Ponieważ $h=6.55 \times 10^{-27}$ erg. sek., $c=2.9982 \times 10^{10}$ cm. sek.⁻¹, $e=4.774 \times 10^{-10}$ jedn. elektrostat. C. G. S., więc

$$V \cdot \lambda = 12341.$$

Ze względu na niepewność co do wartości stałych²⁾ możemy, nie popełniając praktycznie błędu, założyć, że

$$V\lambda = 12345, \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (3)$$

przyczem V jest wyrażone w woltach, a λ — w jedn. Angströma. W tej postaci wzór jest nader łatwy do zapamiętania, gdyż po prawej stronie zawiera kolejne liczby naturalnie do pięciu³⁾. Widzimy na podstawie wzoru (3), że do wytworzenia przenikliwych promieni Röntgena o $\lambda=0.1$ A, trzeba rozporządzać na końcówkach rury napięciem niemniejszym, niż 123450 V.

Dokonamy poniżej przeglądu głównych części widma.

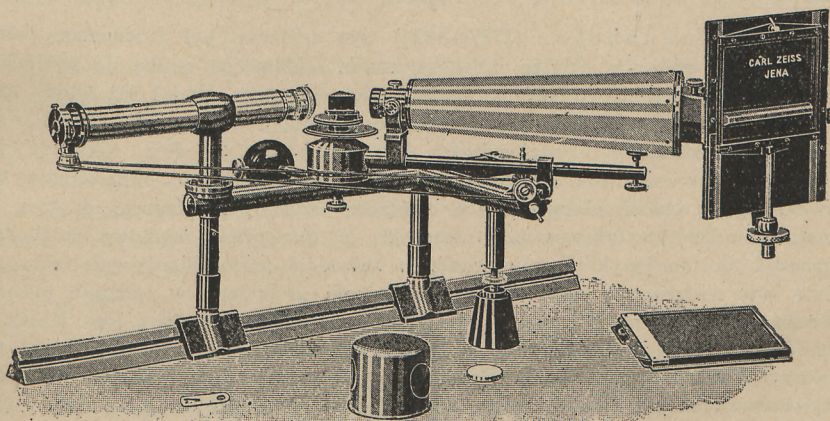
¹⁾ 1 wolt = $\frac{1}{300}$ jedn. elektrostat. C. G. S.

²⁾ Liczby zostały wzięte z ostatniego wydania Tablic Fizycznych Landolta i Börnstaina („Ergänzungsband“ z roku 1927). Za najprawdopodobniejszą wartość stałej h uważa Ladenburg, który dał krytyczne zestawienie wartości, $(6.55 \pm 0.01) \times 10^{-27}$ erg. sek.

³⁾ W tablicy obok str. 441 zostały wzięte nieco inne (dawniejsze) wartości stałych, według których wartość iloczynu $V\lambda$ wypadła 12360. Różnica jest nieistotna.

I. Część widma widzialna i ultrafiolet bliski.

Część widma widzialna zawiera promieniowania od 4000 do 8000 jednostek Angströma (zaokrąglamy cyfry, ściślej — od jakichś 3900 do 7600); ultrafioletem bliskim nazywamy część widma od 4000 do 1850 Å. Wspólną cechą obu tych dziedzin stanowi to, że nader łatwo mogą być fotografowane; okoliczność powyższa sprawiła niewątpliwie,



Rys. 127.

Spektrograf do zdjęć w widzialnej części widma i bliskim ultrafiolecie.

że badania naukowe w części widzialnej i bliskim ultrafiolecie były i są najliczniejsze, a pomiary — najdokładniejsze. Poszukiwania w tych dwu dziedzinach doprowadziły do wykrycia seryj widmowych¹⁾, które stanowią punkt wyjścia w badaniach mechaniki atomów.

Aby otrzymać zdjęcie fotograficzne widma, uciekamy się do spektrografu, który różni się od spektroskopu tem tylko, że lunetę zastępuje się kamerą fotograficzną (rys. 127). Obiektyw kamery rzuca obraz widma na kliszę, która nie różni się od klisz zwykle używanych przez fotografów. Jedynie, gdy chodzi o otrzymanie na kliszy części widma czerwonej i żółtej, należy używać klisz panchromatycznych. Spektrografy do zdjęć w części widma widzialnej mogą być zaopatrzone w soczewki i pryzmaty szklane; spektrografy do

wobec tego, że h nie jest znane z dokładnością, przewyższającą kilka dziesiątych procentu.

¹⁾ Wiadomości o serjach widmowych podane będą w dziale o budowie atomu.

badzeń w ultrafiolecie muszą posiadać wszystkie części optyczne z kwarcu krystalicznego, gdyż szkło jest niemal nieprzezroczyste dla fal krótszych, niż 3600 Å.

Spektroskopia w części widma widzialnej i w bliskim ultrafiolecie osiągnęła najwyższy stopień precyzji przez zastąpienie pryzmatów siatkami dyfrakcyjnymi. Pierwszą siatkę dyfrakcyjną skonstruował Fraunhofer¹⁾ około roku 1820. Składała się ona z drucików

¹⁾ Józef Fraunhofer (1787—1826) syn szklarza, był jedenastym dzieckiem w domu rodziców. Mając lat 12¹/₂, został oddany na naukę do monachijskiego szlifierza szkła i wytwórcy luster Weichselbergera. Umiał już wtedy czytać, nieznana mu była jednak umiejętność pisania i rachowania. Miare nadzwyczajnych zdolności i pracowitości Fraunhofera daje fakt, że już w roku 1807 umiał on stosować wyższą matematykę w obliczeniach soczewek; drugi dowód niepospolitych zdolności musimy upatrywać w tem, że Fraunhofer o tyle posiadał francuski, iż swe prace naukowe mógł sam tłumaczyć na ten język. Terminowanie w zawodzie szklarskim trwało wówczas 6 lat; było związane z ciężką pracą, posługami osobistymi w rodzinie majstra i różnymi poniżeniami. Niezwykły przypadek wpłynął na poprawę losu Fraunhofera. W roku 1801 zawalił się ze starości dom, w którym znajdował się warsztat Weichselbergera. Żona Weichselbergera została zabita; Fraunhofer, przywalony gruzami, niemal cudem uniknął śmierci; wydobyto go z pod rumowiska bez poważniejszych obrażeń. Wypadkiem tym zainteresował się ówczesny kurfirst bawarski Maksymilian Józef i ofiarował chłopcu 18 dukatów (około 300 złp.), sumę bardzo znaczną, jak na te czasy. Dzięki posiadanym środkom pieniężnym mógł się Fraunhofer przed formalnym końcem nauki wykupić z terminu. W roku 1807 został czeladnikiem w zakładzie mechaniczno-optycznym Utzschneidera i Reichenbacha. Prawdopodobnie pomiędzy 1807 a 1809 zostały wynalezione przez Fraunhofera nowe maszyny i przyrządy do szlifowania i badania szkła optycznych, gdyż już w roku 1809 zostaje współwłaścicielem firmy, w której pracował.

Pracując nad wydoskonaleniem lunet astronomicznych, których konstrukcją zajmował się w swym zakładzie, zwrócił Fraunhofer uwagę na konieczność dokładnego zbadania współczynników załamania światła w różnych gatunkach szkła. Próbował on wyodrębnić światło monochromatyczne, posługując się barwnymi szklami i cieczami, bądź też barwnymi płomieniami, jednak — bez powodzenia, gdyż pryzmat pokazywał za każdym razem, że otrzymane światło nie było dokładnie jednobarwne. Obserwując jednak płomień lampki olejnej lub świecy przy pomocy pryzmatu, zauważył Fraunhofer prążek jasny, jak dziś wiemy, sodowy, pomiędzy czerwoną a żółtą częścią widma. Mając dla swych pomiarów punkt oparcia, zmierzył współczynnik załamania światła sodowego w różnych szklach optycznych i w wodzie. Odkrytego prążka żółtego szukał Fraunhofer i w świetle słonecznym, znalazł wszakże zamiast niego mnóstwo cienkich linii ciemnych, silniejszych i słabszych. Odkrywczy udało się zaobserwować 754 linie; pozycję 350 z pomiędzy nich wyznaczył tak dokładnie, że mógł je umieścić w swym rysunku widma słonecznego.

srebrnych, umieszczonych w równych odstępach na ramce metalowej; druciki przechodziły przez nacięcia w śrubach mikrometrycznych, co gwarantowało równość odstępów. Te ostatnie wahały się pomiędzy 0.6866 a 0.0528 mm. Siatek metalowych użył Fraunhofer, między innymi, do wyznaczenia długości fal ciemnych linii w widmie słonecznym, które od niego wzięły swoją nazwę obecną. Talent tego genialnego optyka ujawnił się w tych badaniach w całej

Spektroskop Fraunhofera tem się różnił od dziś używanych, że nie posiadał kollimatora. W odległości kilku (6—7) metrów od szpary umieszczał pryzmat, a zaraz za nim — lunetę teodolitu. Obserwowanie zapomocą lunety stanowiło olbrzymi postęp. Upřednio bowiem poprzesztawano bądź na rzucaniu widma na ekran, bądź na obserwowaniu okiem nieuzbrojonym. Warto zauważyć, że już na kilkanaście lat przed Fraunhoferem fizyk angielski Wollaston (lekarz z zawodu) dostrzegł kilka ciemnych linii w widmie słonecznym; jednak opis jego był tak niedokładny, że odkrycie to nie odegrało żadnej roli w nauce.

Posługując się wyżej opisanem narzędziem, zbadał Fraunhofer widmo płomieni, iskier elektrycznych, słońca, gwiazd, planet. Obserwacje te pozwoliły niezbitnie ustalić istnienie widm linjowych. Z innych prac naukowych Fraunhofera na największą uwagę zasługują jego badania nad dyfrakcją. Podobnie, jak i obserwacje widmowe, były one dokonane zapomocą lunety, przed którą umieszczano odpowiedni ekran; promienie światła padały na ekran wiązką niemal równoległą. O pomiarze długości fal świetlnych przy zastosowaniu siatek dyfrakcyjnych jest mowa w tekście. W pracach swych poprzesztawał Fraunhofer na ścisłym ustaleniu faktów, nie wchodząc w ich powiązanie i wyjaśnienie.

Wielkie zasługi naukowe Fraunhofera tak na polu nauki czystej, jak i techniki, zyskały mu uznanie świata uczonych. Monachijska Akademia Nauk uczyniła go w r. 1817 swym członkiem korespondentem; zakład optyczny, w którym pracował, znajdował się wówczas jeszcze poza stolicą. Było to, jak na owe czasy, odznaczenie niebywałe, jeżeli się zważy, że sto lat temu różnice społeczne grały w życiu nieskończenie większą rolę, niż obecnie, a Fraunhofer bądź co-bądź był rzemieślnikiem, nieposiadającym wykształcenia akademickiego. Jego rzekomą niższość dano mu uczuć, gdy w roku 1819 przesiedlił się do Monachjum i pragnął uczęszczać na posiedzenia Akademii. Nie chciano dopuścić do udziału w posiedzeniach tego członka zamiejscowego, wysuwając jako argument niski stopień wykształcenia. Dopiero dzięki staraniom przyjaciół znakomitego badacza mianowano „optyka Fraunhofera” „nadzwyczajnym uczęszczającym członkiem”; tym sposobem nie stał się on równy oficjalnym uczonym, ale uzyskał prawo uczestniczenia w posiedzeniach. Ten drobny fakt dobrze charakteryzuje kastowy charakter, jaki miały instytucje naukowe w Niemczech jeszcze przed stuleciem. Tembardziej zasługuje na podkreślenie, iż po ogłoszeniu przez Fraunhofera dużej rozprawy o dyfrakcji uniwersytet w Erlangen nadał mu tytuł doktora honorowego.

Aż do ostatnich lat życia zajmował się Fraunhofer optyką praktyczną. W r. 1824 wykończył wielki refraktor dla Obserwatorium w Dorpacie; doskonałością strony optycznej i mechanicznej wzbudziło to narzędzie wówczas podziw ogólny. Zmarł w r. 1826.

pełni. Średnia z pomiarów, dokonanych przy użyciu 10-ciu różnych siatek drucianych, dała na λ linii *D* (sodu) 0.0005889 mm.; wartość przyjęta obecnie = 0.0005893 mm. Błąd jest mniejszy, niż $\frac{1}{10}\%$, choć kąty ugięcia, które mierzył *Fraunhofer*, były rzędu 1 minuty; wynikało to, oczywiście, ze stosunkowo dużych odstępów pomiędzy drucikami.

Dokładność pomiarów powiększył później *Fraunhofer* znakomicie przez zastosowanie siatek dyfrakcyjnych, kreślonych djamentem na szkłe. Udało mu się otrzymywać do 300 rys na milimetrze płaskiej powierzchni szklanej.

Śladem *Fraunhofera* poszedł *Ångström*, który wydał w roku 1868 atlas widma słonecznego, nazwany przezeń normalnem widmem słońca. W atlasie tym odstępów pomiędzy liniami *Fraunhofera* uczyniono proporcjonalnemi do różnic długości fal. Wydawnictwo opierało się na pomiarach *Ångströma*, wykonanych z niezwykłą, jak na te czasy, precyzją i kompletnością. Badacz szwedzki przemierzył wszystkie silniejsze linie w widzialnej części widma słonecznego, posługując się siatkami dyfrakcyjnymi na szkłe. Wyniki swych pomiarów wyrażał w stumiljonowych częściach centymetra (jednostka ta na jego cześć otrzymała nazwę „Ångström”), podając jeszcze dwie cyfry po przecinku. Na nieszczęście wzorzec metra, którym się posługiwał, był błędnie porównany z wzorcem paryskim. Błąd przewyższał $\frac{1}{100}\%$, był zatem kilkadziesiąt razy większy od domniemanego błędu obserwacji *Ångströma*¹⁾. Prace *Ångströma* stanowiły epokę w spektroskopji: on pierwszy konsekwentnie zrealizował ideę, że linie widmowe należy charakteryzować ściśle obiektywnie, biorąc za podstawę pomiary długości.

Dalsze postępy w precyzji pomiarów spektralnych można było osiągnąć tylko na drodze zmniejszenia odstepu pomiędzy rysami siatki dyfrakcyjnej. Szkło, jako materiał łatwo szczerbiący się, nie nadawało się do tego celu. Fizyk amerykański *Rowland* wpadł na doskonałą myśl kreślenia rys na metalu. Takie siatki dyfrakcyjne mogą być używane, oczywiście, jedynie w świetle odbitem, gdyż są nieprzezroczyste. Technikę sporządzania siatek metalowych udoskonalił *Rowland* do tego stopnia, że otrzymywał przeszło 1000 rys na 1 milimetrze, choć najczęściej sporządzał siatki o 600 rysach. Wyobraźmy sobie 100000 rys, długości 5 centymetrów każda, popro-

¹⁾ Wszystkie liczby *Ångströma* przerachował potem ponownie uczeń jego *Thalén*, uwzględniając poprawkę na błąd w pomiarze wzorca długości.

wadzonych w dokładnie równych odstępach, wynoszących po jedną pięćsetną milimetra, a napewno zgodzimy się, że siatka dyfrakcyjna jest jednym z najcudowniejszych wytworów techniki ludzkiej. Wykonanie nie przyszło łatwo. Trzeba było zacząć od takiego udoskonalenia śruby maszyny dzielniczej, by krok jej na dużej długości był zupełnie równomierny; trzeba było miesiącami wyszukiwać diamentu, któryby miał dostatecznie ostrą krawędź, by dawał rysy gęste, a nie zachodzące na siebie; trzeba było całą instalację do kreślenia siatek przenieść do podziemi uniwersytetu w Baltimore, by móc utrzymywać wszystkie części przyrządu w stałej temperaturze przez godzin kilkadziesiąt, — tyle bowiem czasu trzeba, by nakreślić rysy jednej siatki. Trudności te i cały szereg innych przewyciężył Rowland dzięki swemu talentowi, pracowitości, sile woli i energii w pokonywaniu przeszkód.

Po otrzymaniu siatek płaskich na metalu (używano specjalnego stopu, zwanego zwierciadlanym, odznaczającego się miękkością i dużą, równomierną zdolnością odbijania wszystkich promieni widma), wynalazł Rowland nowy typ siatek, również na metalu kreślonych, — siatek wklęsłych. Skupiają one światło, na podobieństwo wklęsłych zwierciadeł; mogą zatem być używane bez stosowania jakichkolwiek soczewek; ma to doniosłe znaczenie, jak zobaczymy niżej, w badaniu promieni bardzo krótkiej fali, łatwo ulegających pochłanianiu przez soczewki. Siatki wklęsłe zapewniają, prócz tego, możliwość specjalnie dogodnego dokonywania nader precyzyjnych pomiarów.

Siatka dyfrakcyjna była dla badacza amerykańskiego nie celem, lecz środkiem. Posługując się swym wynalazkiem, dokonał wiekopomnego dzieła: wydał wielki, nieprześcigniony atlas widma słonecznego długości kilkunastu metrów.

Rowland, jak i Ångström, wymierzył ściśle linje Fraunhfera w widmie słonecznym i stworzył układ wartości liczbowych, który miał być podstawą spektroskopji. I tym razem okazało się, że dokonywanie pomiarów z dokładnością do ułamka tysięcznych części procentu nie jest rzeczą tak prostą, jak się wydawało pierwotnie. Wiemy dziś, że liczby Rowlanda nie są dokładne; błąd, wynoszący w zielonej części widma około 0.2 Å, przewyższa znacznie błędy pomiarów obecnych.

Ułożono tabelę poprawek dla liczb Rowlanda. Zamiast jego skali, posługujemy się dziś skalą międzynarodową, która opiera się na pomiarach długości fali, przeprowadzonych zapomocą interfero-

metrów. Za punkt wyjścia wzięto pomiar długości fali czerwonej linii kadmu, dokonany przez francuskich uczonych Benoît, Fabry i Perot. Otrzymali oni

$$\lambda \text{ czerwonej linii kadmu} = 6438,4696 \times 10^{-8} \text{ cm.}$$

Interesującą jest nie liczba sama, lecz stopień dokładności, jaki osiągnięto w badaniach; w tym przypadku spektroskopja pozostawiła w tyle astronomję, która ze wszystkich nauk mierzących dotychczas uzyskiwała największą precyzję.

Znaczenie spektroskopji w badaniach chemicznych jest powszechnie znane. Mylnem jest mniemanie, że dopiero Kirchhoff i Bunsen w r. 1859 zauważyli, że pewnym pierwiastkom odpowiadają określone linje widmowe. Wiedzieli o tem liczni ich poprzednicy, że wymienimy tu tylko Wheatstone'a, Ångströma, Plücker'a. Wszelako nikt nie wpadł na myśl, żeby metodę widmową systematycznie stosować w chemji. Niewątpliwie czułość reakcji optycznej sodu była przyczyną, dla której poprzednicy Kirchhoffa i Bunsena stawali w pół drogi; znajdowali oni żółtą linję we wszystkich niemal widmach iskrowych, a nie wiedząc, że należy ona do Na, nie byli w stanie wyciągnąć należytych wniosków ze swych spostrzeżeń. W badaniach Kirchhoffa i Bunsena najbardziej zasadniczem było stwierdzenie, że żółtą linję spotyka się tam, gdzie istnieje niewątpliwa, choć minimalna, domieszka sodu¹⁾. Metoda spektralna nie wyparła bynajmniej normalnych metod analizy chemicznej, — przedewszystkiem ze względu na skomplikowany charakter widm. Stanowi ona jednak potężny środek pomocniczy. Na drodze widmowej wykryto liczne pierwiastki, jak: cez, rubid, tal, ind, gal, hel, neon, krypton, ksenon.

Wspominaliśmy już o tem, że niema zasadniczej różnicy pomiędzy zdjęciami fotograficznymi linii widzialnych a linii nadfioletowych. Właśnie na drodze reakcji fotochemicznej został ultrafiolet odkryty w roku 1801 przez J. W. Rittera, który stwierdził, że zmiana barwy chlorku srebrowego daje się dostrzec i poza fioletową częścią widma. Duże trudności napotyka eksperymentator dopiero w dalekim ultrafiolecie, o którym mowa poniżej.

¹⁾ Czytelnik znajdzie dalej rozprawę oryginalną tych autorów.

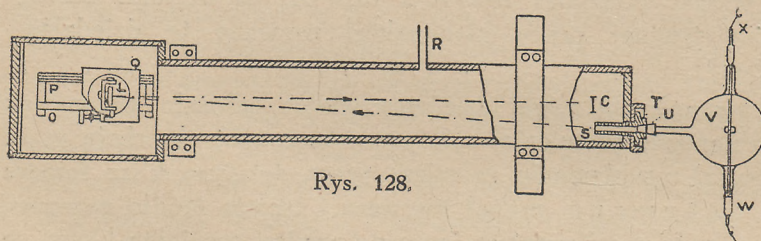
II. Ultrafiolet daleki (Schumann'a, Lyman'a, Millikan'a).

Dokonywując zdjęć widmowych w ultrafiolecie, dostrzegamy, że już w okolicy 2000 \AA linie widmowe są stosunkowo słabe wskutek wzmożonej absorpcji kwarcu, z którego są sporządzane soczewki i pryzmaty spektrografu. Stosując nawet bardzo silne źródła promieniowania, dochodzi się tylko do 1850 \AA . Wiktor Schumann pierwszy potrafił przezwyciężyć przeszkody, napotykaną w badaniach nad dalszym ultrafioletem, i zdołał wszechstronnie poznać część widma pomiędzy 1850 \AA a 1220 \AA . W uznaniu zasług niezmiernie trudnej pracy pionierskiej nazwano tę dziedzinę jego imieniem ¹⁾.

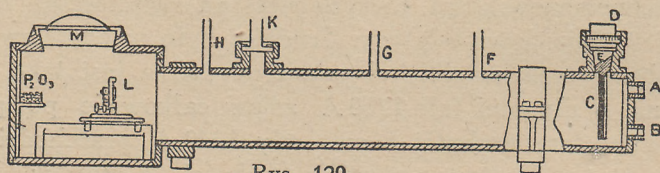
Dla opanowania nowej dziedziny widma należało przezwyciężyć: a) pochłanianie promieniowania przez kwarc, b) absorpcję przez powietrze, c) pochłanianie promieni przez żelatynę klisz fotograficznych. Schumann usunął pierwsze i trzecie źródło niepowodzeń, zastępując kwarc fluorytem i przygotowując specjalne klisze, zwane do dziś Schumannowskimi, których warstwa światłoczuła zawierała bardzo niewielkie ilości żelatyny. Trudniej było wyeliminować szkodliwy wpływ powietrza. Siła absorpcji powietrza jest taka, że promieniowanie o długości fali 1750 \AA znika całkowicie po przejściu warstwy atmosfery grubości 1 cm. , gdy 1940 \AA przechodzi jeszcze swobodnie przez warstwę powietrza grubości 14 metrów . Należało

¹⁾ Badacz ten pracował w warunkach nad wyraz ciężkich. Urodzony w r. 1841, W. Schumann ukończył szkołę rzemieślniczą w Chemnitz w r. 1864; w szkole tej nabrał zręczności w pracach mechanicznych; uzdolnienia w tym kierunku miały decydujące znaczenie w jego pracy naukowej. Badaniom naukowym mógł się Schumann oddać stosunkowo późno, gdyż dopiero po czterdziestym roku życia. Najlepsze lata wieku męskiego upłynęły mu na pracy w przemyśle, gdzie był zatrudniony zrazu jako rysownik, a potem — w charakterze mechanika. Dorobiwszy się pewnej fortuny, stał się współwłaścicielem zakładu mechanicznego, co pozwoliło mu rozporządzać funduszami, niezbędnymi do konstrukcji aparatów spektralnych, które budował całkowicie na koszt własny. Pierwsze prace Schumann'a ukazały się w roku 1885 i 1886; dotyczyły one fotografii i analizy widmowej. Dopiero w cztery lata później ogłosił swe początkowe badania nad ultrafioletem. Jest rzeczą godną uwagi, że badania te, wymagające dużego wysiłku myśli i rąk, zostały przeprowadzone przez autora w chwilach wolnych od ciężkiej pracy zarobkowej, co najlepiej charakteryzuje jego siłę woli. Dopiero w roku 1892, porzuciwszy pracę zarobkową, poświęcił się Schumann całkowicie nauce. Już w roku 1897 stan zdrowia jego począł budzić poważne obawy. Były to skutki pracy ponad siły w latach młodszych. Od roku 1903 zmuszony był zarzucić wszelkie badania eksperymentalne. Umarł w r. 1913.

się zdecydować na skonstruowanie spektrografu próżniowego. Różnił się on od spektrografu zwykłego tem tylko, że pryzmaty, soczewki, klisza fotograficzna były umieszczone w pudle metalowem, z którego wypompowywano powietrze. Przyrząd był pod względem mechanicznym świetnie opracowany: wszelkich ruchów regulacyjnych, a było ich osiem, dokonywano *z zewnątrz*, nie psując próżni uprzednio wytworzonej. Talent konstrukcyjny Schumann'a charakteryzuje fakt, że przyrząd nie był stopniowo, w miarę dokonywania do-



Rys. 128.



Rys. 129.

Figury dają przyrząd Mac-Lennana w rzucie na płaszczyznę poziomą (rys. 128) i pionową (rys. 129). *L* oznacza na obydwu rysunkach siatkę dyfrakcyjną, P_2O_5 — naczynie, zawierające pięciotlenek fosforu do suszenia. *S* oznacza szparę, na którą padają promienie, wysyłane przez lampę *V*. *M* jest przykrywką szlifowaną; zdjawszy przykrywkę, eksperymentator reguluje ustawienie siatki *L*. Rury *H*, *K*, *G* i *F* służą do wytwarzania próżni. Kanał *R* łączy aparaturę z rurką do wyładowań; pozwala ona kontrolować stopień rozrzedzenia.

świadczeń, ulepszany, lecz został odrazu zaprojektowany w postaci najzupełniej odpowiadającej celowi. Źródło światła stanowiła rurka Geisslerowska lub iskiernik specjalnej konstrukcji, oddzielony od właściwego przyrządu zapomocą płytki fluorytowej.

Używając spektrografu tego typu, Schumann, a następnie i inni badacze, dokonali w tej dziedzinie widma pomiarów tak emisji, jak i absorbcji. Ciekawem jest, że niektóre gazy, jak wodór, hel, argon, są niemal zupełnie przezroczyste dla promieniowania Schumannowskiego.

Główną wadę spektrografu Schumanna stanowiło to, że nie dawał on możliwości dokładnego wyznaczenia długości fal badanych. T. Lyman w Ameryce pierwszy zdołał wymierzyć dokładnie widma w dziedzinie Schumannowskiej, zastępując pryzmat fluorytowy siatką dyfrakcyjną wklęsłą. Przy użyciu siatki wklęsłej unika się zupełnie potrzeby wprowadzania w bieg promieni fluorytu, który silnie pochłania fale krótkie, poczynając od 1200 \AA . Dzięki zastosowaniu siatki zdołał Lyman ponownie znacznie przesunąć granicę widm w stronę fal krótkich, doprowadzając swe badania w przybliżeniu do 500 \AA . Spektrograf Lyman'a w postaci, jaką mu nadał później Mac Lennan, został przedstawiony na rys. 128 i 129 w przekrojach pionowym i poziomym.

L na obydwu rysunkach oznacza siatkę dyfrakcyjną wklęsłą, umieszczoną na specjalnej podstawce *Q*. Na rysunku dolnym widać za siatką naczynko z P_2O_5 , który służy do osuszania wnętrza spektrografu. Po prawej stronie przyrządu *C* oznacza kasetę, w której się umieszcza kliszę. Szpara *S*, widoczna tylko na górnym rysunku, łączy się bezpośrednio z lampą łukową *V* specjalnej konstrukcji, której tu nie będziemy opisywać¹⁾.

Światło, wychodzące ze szpary, ustawionej poziomo, pada na siatkę dyfrakcyjną wklęsłą, której rysy są również poziome. Na kliszy, znajdującej się w *C*, tworzy się wówczas widmo, rozciągnięte pionowo. Spektrograf pracuje bądź w dość daleko posuniętej próżni, rzędu kilku tysięcznych mm. słupa rtęci, bądź też zawiera wodór lub hel pod zmniejszonym ciśnieniem. Jakiś już wspominali, gazy te pochłaniają b. słabo promienie dalekiego ultrafioletu²⁾.

Posługując się aparaturą tego typu, zdołał Lyman zbadać dziedzinę widmową, sięgającą aż do 500 \AA . Dokonał on szeregu niezmiernie ważnych dla teorii budowy atomu odkryć, że przypomnimy np. serję, nazwaną jego imieniem, którą napotkamy przy omawianiu widma wodoru jednoatomowego (rozdz. o budowie atomu).

Dalsze postępy w opanowaniu widma fal krótkich zawdzięczamy również amerykańcom, Millikanowi i jego uczniom. Posunęli oni obserwacje aż do $136,6 \text{ \AA}$, dzięki wprowadzeniu dwu nowych czynników: 1) zdołali wytworzyć w spektrografie próżnię znacznie wyż-

¹⁾ Wyjaśnienie pozostałych liter rysunku znajdzie czytelnik pod rysunkiem.

²⁾ Całość jest umieszczona w rurze mosiężnej długości 1 metra, o średnicy 15 cm. Siatka dyfrakcyjna *L* znajduje się w dolutowanej do głównego korpusu komorze, która, przy długości 30 cm., ma 20 cm. średnicy.

sza, aniżeli ta, którą osiągnęli poprzednicy; 2) użyli, jako źródła światła, iskry krótkiej, lecz niezmiernie intensywnej („gorącej”), obfitującej w promienie skrajnego ultrafioletu. Próżnię swą oceniają autorowie amerykańscy na jakieś 10^{-6} mm. sł. rtęci¹⁾; próżnia tak kompletna pozwoliła uniknąć absorpcji promieniowania. W doskonałej próżni na wytworzenie małej iskiery, gdy odstęp pomiędzy elektrodami jest rzędu 1 mm., potrzeba kilkudziesięciu tysięcy woltów. Iskierki wytwarzano zapomocą wyładowań potężnej cewki Ruhmkorffa, zawierającej w swym obwodzie wtórnym baterję butelek lejdejskich. Żadne inne źródło światła nie daje w tej dziedzinie krótkofalowej promieniowania dość intensywnego, by mogło być badane zapomocą siatki dyfrakcyjnej. Poza wskazanymi zmianami, aparat Millikana nie różnił się zasadniczo od spektrografu Lymana. Używał on, jak i poprzednicy, siatki dyfrakcyjnej wklęsłej, posiadającej około 500 rys na milimetrze.

Badaniami swemi nietylko osiągnął Millikan rekord krótkości fali, lecz i wyjaśnił szereg zagadnień, posiadających wielką doniosłość z punktu widzenia nauki o promieniowaniu atomów. W tych krótkich, „gorących” iskrach, jak je nazwano, niezmiernie często występują atomy, pozbawione swych elektronów zewnętrznych²⁾, t. zw. atomy wielokrotnie zjonizowane. Prace Millikana, Bowena, Sawyera i innych w dziedzinie fal skrajnego ultrafioletu pozwoliły ustalić prawa, rządzące widmami atomów zjonizowanych. Prawa te omówimy w rozdziale, poświęconym budowie atomu.

III. Promienie Röntgena i promienie gamma.

Podkreśla się nieraz, że doba obecna jest w fizyce epoką rewolucyjną, że nie możnaby wskazać w historii nauk fizycznych czasów również bujnego, wszechstronnego rozwoju. Za moment przełomowy, za początek nowej epoki niewątpliwie należy uważać odkrycie promieni Röntgena. Ich niezwykle własności, nieprzewidziane przez żadną z ówczesnych teoryj, skierowały baczną uwagę eksperymentatorów na promieniowania niewidzialne. Wkrótce też wykryto promieniotwórczość. Potem w szybkim już tempie ustalono, że atom nie jest niepodzielny i niezmienny, że masa nie jest stała, że teoria falowa nie tłumaczy całokształtu zjawisk optycznych, zakwestjonowa-

¹⁾ Niektórzy badacze zapatrują się sceptycznie na możność otrzymania tak wysokich rozrzedzeń w skomplikowanym aparacie metalowym.

²⁾ Amerykanie nazwali je „stripped atoms” — atomami ogołoconemi

no zatem dogmaty, na których się opierała tak zwana fizyka klasyczna wieku XIX-go. Odkrycie promieni Röntgena zapoczątkowało erę, w której głównym przedmiotem zainteresowania stała się fizyka atomu.

Röntgen dokonał swego odkrycia wypadkowo w roku 1895. Nazwał odkryte promienie „promieniami X”¹⁾ ze względu na ich zupełnie zagadkowy charakter. Nie podlegały one żadnemu z praw optyki, nie dawały zjawiska interferencji; okazywały natomiast niezwykłą zdolność przenikania przez ciała materialne. Z własności pozytywnych promieni X, zbadanych w ciągu najbliższych lat po ich odkryciu, zasługuje na specjalną uwagę zdolność jonizowania gazów, t. j. czynienia ich przewodnikami dzięki wytworzeniu jonów dodatnich i ujemnych.

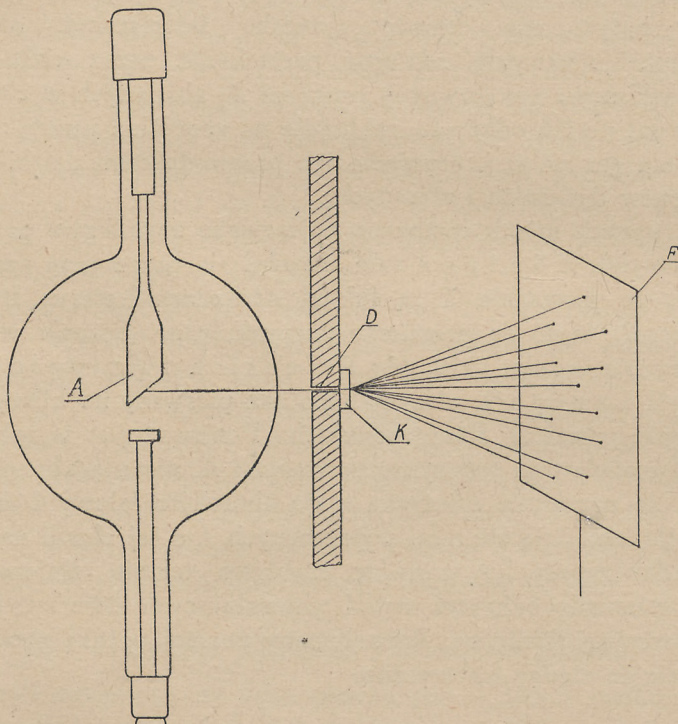
W pierwszych latach rozmaicie pojmowano zagadkowe promienie; między innymi, Röntgen sam skłaniał się przez czas pewien ku hipotezie, że promienie X są falami *podłużnymi* eteru; Barkla przypuszczał, że to są promienie korpuskularne. Sprawa wyjaśniła się ostatecznie w roku 1912, gdy Friedrich i Knipping, realizując myśl Lauego²⁾, otrzymali po raz pierwszy na kliszy prążki dyfrakcyjne promieni Röntgenowskich. Ponieważ już w roku 1905 Barkla stwierdził polaryzację promieni X, nie ulegało więc wątpliwości, że promienie Röntgena mają charakter falowy i, podobnie jak światło, składają się z fal poprzecznych. Od tej chwili dalsze postępy badań poszły już w nader szybkim tempie. Najważniejszy moment stanowiło odkrycie metod, pozwalających stworzyć spektroskopję promieni Röntgena. Rozpatrzmy poniżej optykę promieni X, uwzględniając stronę historyczną.

A. Interferencja i dyfrakcja promieni Röntgena. Zręczni i pracownicy eksperymentatorzy próbowali jeszcze w roku 1902 wykazać dyfrakcję promieni Röntgena przy ich przechodzeniu przez nader wąskie szczeliny. Otrzymane zdjęcia fotograficzne można było interpretować w sensie dyfrakcji, jednak wielkość zjawisk była tak nieznaczna, iż nic pewnego o uginaniu się promieni X nie można było

¹⁾ Będziemy poniżej używać terminu promienie Röntgena, narówni z terminem promienie X. Tej ostatniej nazwy używają obecnie prawie wyłącznie autorowie angielscy. Usprawiedliwia ją tylko tradycja, gdyż natura promieni X została zupełnie wyjaśniona dzięki badaniom ostatniego dwudziestolecia.

²⁾ Friedrich, Knipping, Laue. Interferenzerscheinungen bei Röntgenstrahlen. Ann. d. Phys., t. 41, 1913, s. 971.

orzec, — chyba to, że długość fali tych promieni musiała być minimalna, rzędu 10^{-9} cm. Przy kreśleniu siatek dyfrakcyjnych odstęp między rysami w najlepszym razie są rzędu tysięcznych części milimetra; niepodobna było myśleć o mierzeniu długości fal Röntgenowskich zapomocą siatek, wytworzonych mechanicznie, gdyż kąty ugięcia byłyby rzędu ułamka minuty łuku. M a x v o n L a u e



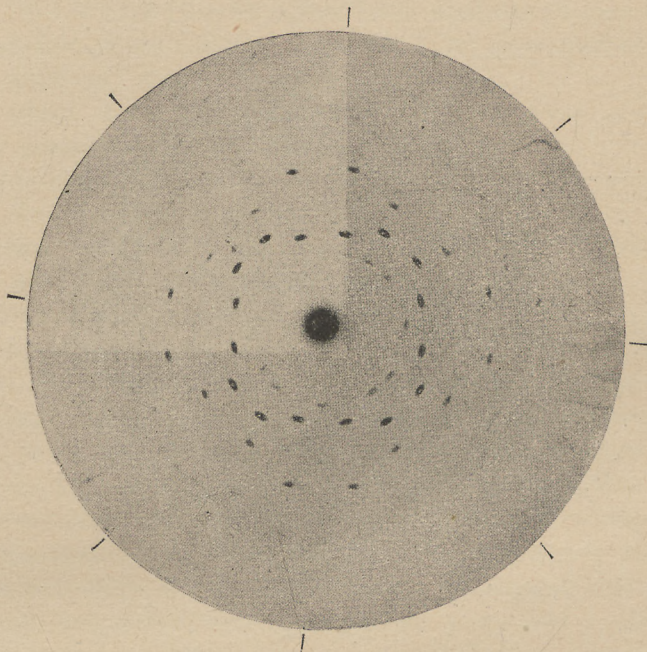
Rys. 130.

Doświadczenie Friedricha i Knippinga
(realizacja idei L a u e'go).

wpadł na genialny w swej prostocie pomysł wyzyskania regularnej budowy kryształów. Aby wytłumaczyć prawidłowość struktury krystalicznej, zakładano oddawna w krystalografii (B r a v a i s), że kryształ składa się z molekuł¹⁾, rozmieszczonych prawidłowo, tworzących siatkę trójwymiarową (na rys. 137 pokazany jest układ mole-

¹⁾ Badania struktury ciał krystalicznych, dokonane przy użyciu promieni X, wykazały, że siatkę krystaliczną tworzą atomy lub ugrupowania atomów.

kuł w kryształach; zostały one przedstawione w postaci czarnych i białych kółek). Odległość elementów siatki nie była dokładnie znana. Wprowadzając pewne przypuszczenia, obliczano, że odległość pomiędzy elementami siatki krystalicznej musi być rzędu 10^{-8} cm. Laue rzucił myśl, że siatka krystaliczna powinna ugiąć promienie Röntgenowskie i dawać figury dyfrakcyjne, analogiczne do tych, jakie daje

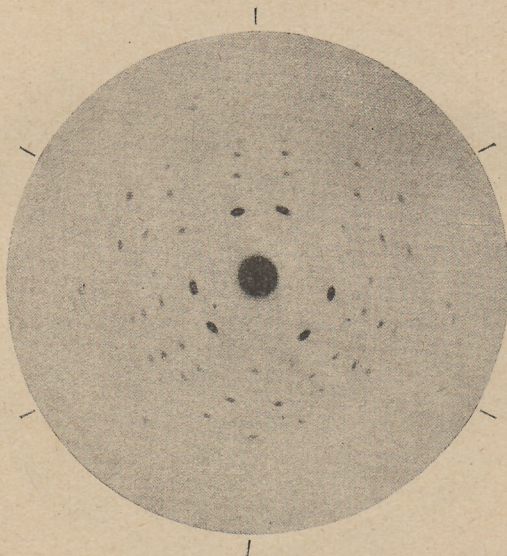


Rys. 131

Figura dyfrakcyjna, otrzymana przy przechodzeniu promieni X przez kryształ blendy cynkowej wzdłuż poczwórnej osi symetrii

na przykład, gęsta równomierna tkanina w rodzaju jedwabiu, cienkiego płótna, gdy przez nią patrzeć na oddalone silne źródło światła, np. na lampę łukową, a nawet — latarnię uliczną. Friedrich i Knipping zrealizowali doświadczenie w sposób, który ilustruje schematycznie rysunek 130. Promienie Röntgenowskie, wychodzące z antykatody A, przechodzą przez mały okrągły otwór w diagramie D, a następnie padają na kryształ K. Wiązki, ugięte w kryształach, napotykają dalej kliszę fotograficzną F. Dwa zdjęcia z pierwszej publikacji odkrywców pokazane są na rysunkach 131 i 132. Te piękne foto-

grafje naocznie wykazują i falowy charakter promieniowania Röntgenowskiego, i symetrię rozkładu centrów dyfrakcyjnych wewnątrz kryształów. Obydwa zdjęcia dotyczą blendy cynkowej; na zdjęciu rys. 131 promienie biegną wzdłuż poczwórnej osi symetrii; rys. 132 odpowiada osi potrójnej. Do pomiarów długości fali zdjęcia tego rodzaju nie nadają się ze względu na skomplikowany charakter zjawisk, wytwarzanych przez siatkę przestrzenną.



Rys. 132.

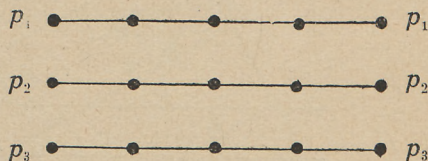
Blenda cynkowa, oś potrójna (p. rys. 131).

Dokonane w Niemczech odkrycie dyfrakcji promieni X wzbudziło wszędzie jak najżywsze zainteresowanie. W Anglii próbował dać wyjaśnienie zjawiska Lauego młody fizyk William Lawrence Bragg¹⁾. Wyobrażał on sobie, że plamki interferencyjne są wytwarzane wskutek odbijania promieni Röntgena przez płaszczyzny, w których gęstość rozmieszczenia atomów jest największa. Wycho-
dząc z założenia, że takie płaszczyzny są płaszczyznami łupliwości kryształu, próbował W. L. Bragg wykazać, że odłupane blaszki miki silnie odbijają fale Röntgenowskie. Istotnie, jeszcze w r. 1912 udało się temu badaczowi wykazać, że mika daje odbicie promieni X.

¹⁾ Ur. w roku 1890.

Ojciec jego, William Henry Bragg¹⁾, dowiódł wkrótce potem, że promienie X, odbite od blaszek mikowych, posiadają zdolność jonizowania gazów. Dziś, rozumie się, ta właściwość promieni odbitych wydawałaby się a priori pewna, wiadomo bowiem, że i promienie padające jonizują gazy. Wówczas jednak można było mniemać, że przy odbiciu od powierzchni krystalicznej wytwarzane jest promieniowanie o własnościach odmiennych od promieniowania padającego.

W roku 1913 Braggowie ojciec i syn zjednoczyli swe usiłowania, by wyjaśnić istotę odbicia promieni X od powierzchni krystalicznych i wspólnie skonstruowali przyrząd, który pozwolił badać spektralnie promienie Röntgenowskie. W pracy, przedstawionej Królewskiemu Towarzystwu w kwietniu tegoż roku²⁾, wykazali oni, że odbicie od powierzchni krystalicznej posiada charakter selektywny i że przy użyciu promieni mono-



Rys. 133.

Warstwy atomów w kryształ.

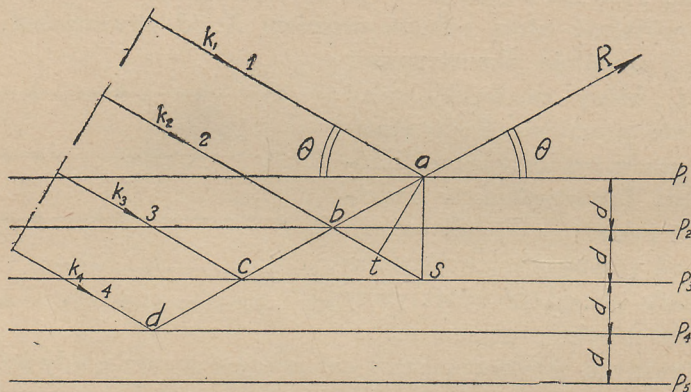
chromatycznych występują ostro zaznaczone maxima, gdy promienie, uginane przez atomy kolejnych warstw kryształu wzmacniają się wzajemnie przez interferencję. Wyobraźmy sobie przekrój przez kryształ (rys. 133); czarne punkty oznaczają poszczególne atomy.

Każdy atom rozprasza we wszystkich kierunkach padające nań promienie Röntgenowskie pierwotne; tym sposobem każdy atom promieniuje na wszystkie strony. Atom wraz z należącymi doń elektronami zajmuje, oczywiście, sporą przestrzeń, a nie jest ściśle umiejscowiony w punkcie, jakby można było pomyśleć na podstawie rysunku; wobec tego mamy prawo wyobrazić sobie, że kolejne płaszczyzny $p_1 p_1$, $p_2 p_2$, $p_3 p_3$ i t. d. wysyłają promienie wtórne, Za-

¹⁾ Sir William Henry Bragg urodził się w r. 1862. Już w roku 1886 był profesorem fizyki i matematyki w Adelajdzie, w Południowej Australji. W roku 1909 został profesorem w Leeds, w 1915 — w Uniwersytecie Londyńskim. W roku 1915 wraz ze swym synem otrzymał nagrodę Nobla. Główną zasługę obydwu tych fizyków stanowiło zbadanie wewnętrznej budowy kryształów, t. j. układu atomów w kryształach, zapomocą skonstruowanego przez nich spektrometru do promieni Röntgenowskich. Ich też należy uważać za inicjatorów spektroskopji promieni X.

²⁾ The reflection of X-rays by crystals. By W. H. Bragg, M. A., F. R. S., Cavendish Professor of Physics in the University of Leeds, and W. L. Bragg, B. A., Trinity College Cambridge. Proceedings of the Royal Society, 1913, A, tom 88, s. 428.

łożmy teraz, że na kryształ pada wiązka promieni równoległych $k_1 a$, $k_2 b$, $k_3 c$ i t. d. (rys. 134). Kolejne warstwy atomów odbijają jakby te promienie według prawa równości kątów. (W rozważaniach, dotyczących promieni X, bierze się zazwyczaj nie kąt padania, jak w optyce, lecz kąt dopełniający, zwany *kątem połysku*, — Θ na rys. 134). Począwszy od punktu a , wszystkie promienie przebiegają tę samą drogę ak ; do punktu a promień pierwszy przebiega $k_1 a$, promień drugi —



Rys. 134.

Interferencja promieni odbitych od kryształu.

$k_2 b + b a$. Z konstrukcji widać od razu, że $b a = b s$. Wobec tego widocznem jest, że różnica dróg tych promieni $= ts$. Z trójkąta tas widać, że

$$ts = 2d \cdot \sin \Theta$$

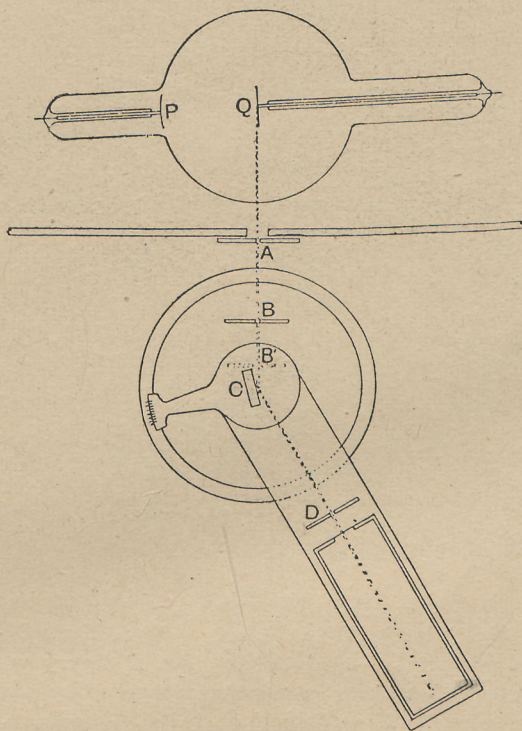
gdzie d oznacza odległość pomiędzy kolejnymi warstwami odbijającymi. Promienie będą się wzajemnie wzmacniały, gdy ta różnica dróg będzie równa całkowitej liczbie fal. A zatem warunek otrzymania maksymalnej intensywności promieni odbitych brzmi:

$$n \lambda = 2 d \sin \Theta, \quad \dots \quad (1),$$

n oznacza w tym wzorze jedną z liczb szeregu naturalnego. Wyrażenie powyżej otrzymane nosi nazwę *wzoru Braggów*¹⁾; posiada on znaczenie podstawowe w spektroskopii promieni X. Z wzoru tego widać, że używając danego kryształu i stosując promienie X o określonym λ (monochromatyczne), powinniśmy obserwować odbicie o ma-

¹⁾ Właściwie wzór podał po raz pierwszy Bragg - syn.

ksymalnym natężeniu przy szeregu różnych kątów rosnących: $\Theta_1, \Theta_2, \Theta_3$ odpowiednio do $n = 1, 2, 3...$ Te maxima różnych rzędów są analogiczne do maximów intensywności, obserwowanych przy użyciu zwykłych siatek dyfrakcyjnych. Maximum danego rzędu musi wypaść pod określonym kątem dla każdej wartości λ ; tym sposobem odbicie od powierzchni krystalicznej pozwala oddzielać promieniowania o różnej długości fali.

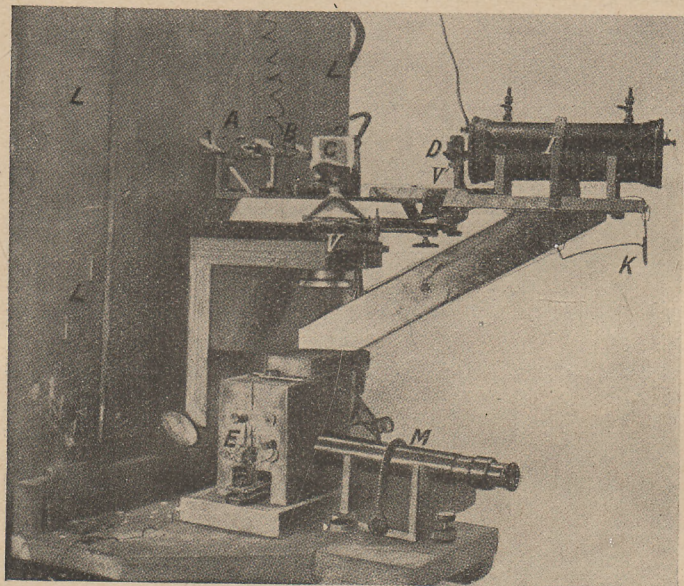


Rys. 135.

Schemat spektrometru jonizacyjnego B r a g g ó w.

B. Spektroskopia promieni Röntgena. Urządzenie pierwszego spektrometru do promieni X wyjaśnia schematyczny rys. 135. Promienie, wychodzące z antykathody Q, przechodzą przez szpary A, B, B' w zasłonkach ołowianych. Padają następnie na kryształ, umieszczony w C, i po odbiciu odeń, przeszedłszy przez szparę w D, przenikają do komory jonizacyjnej, której połączenie z elektrometrem nie zostało pokazane na rysunku. Stolik spektrometru, niosący kryształ C, daje się obracać o określony kąt, odczytywany zapomocą

nonjusza; komorę jonizacyjną ustawia się zawsze tak, by kąt padania był równy kątowi odbicia. Rysunek 136 jest fotografią aparatu. *L* jest zasłoną z blachy ołowianej, za którą znajduje się rura Röntgenowska, *C* oznacza kryształ; *A*, *B* i *D* są to szpary, *I* jest to komora jonizacyjna, połączona z elektroskopem *E*, znajdującym się na dole, pod właściwym spektrometrem; mikroskop *M* służy do obserwowania



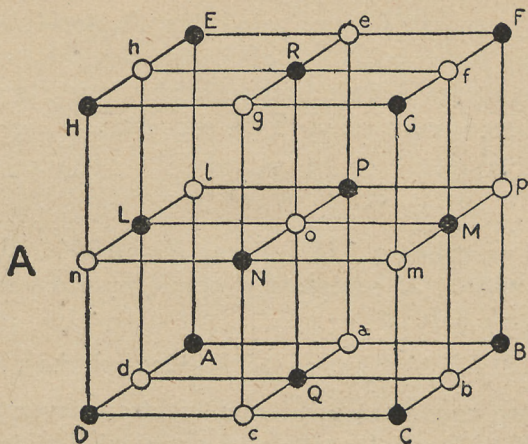
Rys. 136.

Fotografia spektrometru Braggów (p. rys. 135). *L* — zasłona z blachy ołowianej; *C* — kryształ; *A*, *B* i *D* szpary w zasłonkach ołowianych; cyfra *I* oznacza komorę jonizacyjną, połączoną z elektroskopem *E*; *M* — mikroskop; *v* i *v'* — nonjusze.

ruchu listka elektroskopu; *V* i *V'* są to nonjusze do odczytywania pozycji kryształu i komory jonizacyjnej.

Użycie metody jonizacyjnej do badania promieniowania odbitego jest o tyle niedogodne, że wymaga dość mozolnych obserwacji, gdyż przebieg zjawiska trzeba śledzić punkt po punkcie. Ma ono jednak tę wielką zaletę, że pozwala orjentować się łatwo we względnej intensywności wiązek odbitych od różnych ścian kryształu. Używając do badań interferencyjnych promieni o niezmiennym λ , można było na podstawie wzoru (1) na str. 458 porównywać odległości d warstw atomów kryształu. Systematyczne pomiary, wykonane przez Braggów,

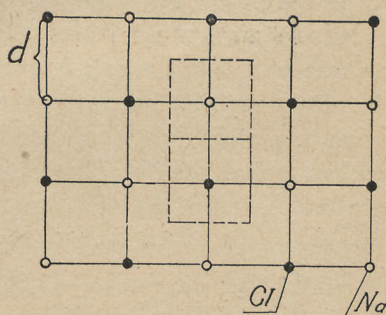
doprowadziły ich do rozwikłania struktury wielu kryształów¹⁾. Nieoczekiwane, a niezmiernie ważne dla spektroskopji wyniki, dało badanie soli kamiennej NaCl. Okazało się, że siatka krystaliczna



Rys. 137.

Rozmieszczenie atomów sodu i chloru w kryształ soli kamiennej.

składa się nie z molekuł, lecz z atomów, przyczem atomy chloru i sodu zmieniają się kolejno, jak to uzmysławia rysunek 137; kulki czarne oznaczają tu atomy sodu, kulki jasne są atomami chloru. Zbadanie budowy kryształów soli stało się punktem wyjścia dla pomiarów bezwzględnych długości fal promieni X. Niech d oznacza odległość pomiędzy sąsiednimi atomami. Zbudujmy dwa sześciiany o krawędzi d (na rys. 138 konstrukcja została pokazana w przecięciu płaszczyzną, sześcianom odpowiadają kwadraty zrobione liniami przerywanymi) tak, by w nich był zawarty jeden atom chloru i jeden atom sodu. Oznaczmy przez ρ gęstość soli kamiennej. Objętość tych dwu sześcianów $= 2d^3$; masę substancji zawartej w nich znajdziemy, mnożąc



Rys. 138.

¹⁾ Nie mogąc, ze względu na brak miejsca, rozpatrzyć tego zagadnienia, odsyłamy czytelnika do monografij specjalnych, jak np.: M a u g u i n. La structure des cristaux, Paryż, 1924. Sir William B r a g g. An introduction to crystal analysis. Londyn, 1928.

objętość przez gęstość ρ , masa zatem $= 2d^3\rho$. Z drugiej strony ta masa równa się sumie mas atomu chloru i atomu sodu. Wobec tego

$$2d^3 \cdot \rho = \mu_{Cl} + \mu_{Na}$$

gdzie μ_{Cl} i μ_{Na} oznaczają masy pojedynczych atomów chloru i sodu. Ciężar atomowy sodu $= 23.00$, ciężar atomowy chloru $= 35.46$. Tak zwana stała Avogadra N daje liczbę atomów, zawartą w atomie gramowym dowolnego pierwiastka. Tym sposobem

$$\mu_{Na} = \frac{23.00}{N}; \quad \mu_{Cl} = \frac{35.46}{N} \quad \text{i} \quad 2d^3 \cdot \rho = \frac{23.00 + 35.46}{N} \quad (2)$$

Podstawiając na ρ liczbę 2.17 i biorąc $N = 6.06 \times 10^{23}$ znajdziemy na podstawie wzoru (2) odległość d pomiędzy atomami, tworzącymi siatkę. Obliczenie daje

$$d = 2.814 \times 10^{-8} \text{ cm.} = 2.814 \text{ jednostek Ångströma.}$$

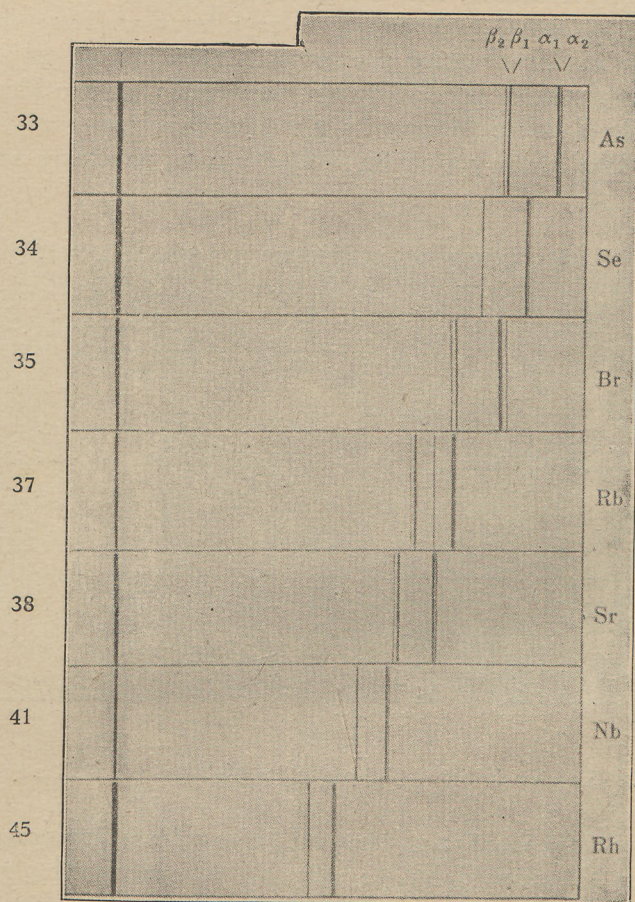
Znając d , można zapomocą pomiarów spektrometrycznych (ob. wzór (1), na str. 458) obliczyć długość fali λ promieni Röntgenowskich. Tak np. biorąc antykatodę Q z molybdenu, znaleziono, że metal ten wysyła, między innymi, dwie silne linje o $\lambda = 0.708$ i 0.631 Å .

Podany wyżej sposób wyznaczenia λ promieni Röntgenowskich może budzić zastrzeżenia; niepodobna nie przyznać, że jest on daleki od bezpośredniości, gdyż opiera się na teorii struktury kryształów NaCl i zakłada znajomość stałej Avogadra, wiążącej się hipotezami atomistycznymi. Na szczęście znaleziono w ostatnich latach (Thibaud, ob. niżej) metodę bezpośredniego pomiaru λ promieni X przy zastosowaniu siatek dyfrakcyjnych kreslonych na szkło. Pomiaru bezpośrednie potwierdziły całkowicie wyniki otrzymane przy użyciu kryształów. Tak np. metoda kryształu dała dla jednej z linii emisji Röntgenowskiej miedzi $\lambda = 1.538 \text{ Å}$, a pomiar dokonany przy użyciu siatki dyfrakcyjnej — 1.540 Å . Dobra zgodność wzmacnia zaufanie do dawnych badań i daje zarazem trwałą podstawę obecnym wyobrażeniom o rozmieszczeniu atomów w kryształach.

W roku 1913, w kilka miesięcy po ukazaniu się pracy Braggów, ogłosił swe badania nad widmami Röntgenowskimi pierwiastków młody fizyk angielski H. G. J. Moseley¹⁾. Postawił on sobie za za-

¹⁾ Henry Gwyn-Jeffreys Moseley (1887—1915) kształcił się w Eton i Oxfordzie. Pracował naukowo u Rutherforda w Manchester, a następnie — w laboratorium uniwersyteckim w Oxfordzie. Zginął na wojnie od kuli zbłąkanej 10-go sierpnia r. 1915 w Gallipoli przy zakładaniu drutów tele-

danie zbadać w dziedzinie promieni X widma emisyjne pierwiastków, następujących po sobie kolejno w układzie periodycznym. Badania



Rys. 139.

Linje serji K kilka pierwiastków. Po lewej stronie podane są numery porządkowe. (Zdjęcia Siegbahna i Frimana).

dały wyniki nieoczekiwanie proste i przejrzyste ¹⁾. Można je zreasumować w formie dwu praw:

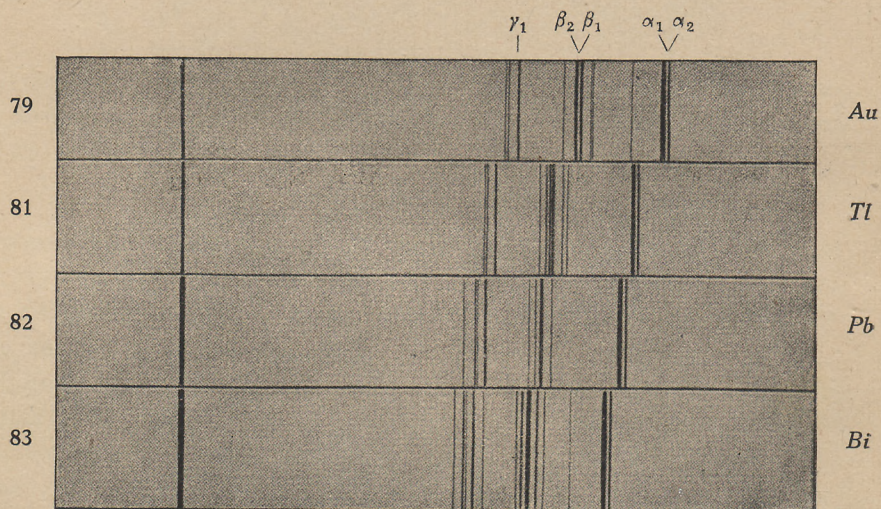
fonicznych. Sławę swą zawdzięcza Moseley wykryciu związku pomiędzy widmami Röntgenowskimi, a periodycznym układem pierwiastków. Śmierć tego niezwykle utalentowanego badacza stanowiła bolesną stratę dla nauki.

¹⁾ Pracę Moseleya znajdzie czytelnik w jednym z dalsz. rozdz. tej książki.

1) Wszystkie pierwiastki wykazują daleko sięgające podobieństwo w strukturze linjowych widm Röntgenowskich.

2) W miarę wzrastania numeru porządkowego pierwiastków analogiczne linie widmowe przesuwają się regularnie w stronę fal krótkich; pierwiastek kwadratowy z częstości drgań jest w przybliżeniu funkcją linjową numeru porządkowego pierwiastka (prawo Moseleya).

Fakty zdobyte przez M o s e l e y a posiadają olbrzymie znaczenie dla poznania budowy atomów. Widać z nich, że atomy wszelkich



Rys. 140.

Serja L kilku pierwiastków. (Zdjęcia Siegbahna i Frimana).

pierwiastków mają identyczną strukturę wewnętrzną, związaną z emisją promieni X; widać dalej, że, gdy się posuwamy od pierwiastka do pierwiastka w tablicy układu perjodycznego, ulega stałej zmianie jakaś wielkość, odgrywająca istotną rolę w procesach fizycznych. Jedność planu budowy wszelkiej materji staje się faktem, uwydatnionym bezpośrednio przez doświadczenie.

Istotę praw M o s e l e y a zrozumie czytelnik dokładniej, rozpatrzywszy zdjęcia widmowe na rysunkach 139 i 140. Na rysunku 139 mamy linie, należące do serji K, wytworzone przez pierwiastki As, Se, Br, Rb i t. d. Zajmują one w tablicy układu perjodycznego (na str. 465) kolejne miejsca 33, 34, 35, 37 i t. d.; mówimy, że odpowiadają im także numery porządkowe; w myśl tego wodór posiada numer porządkowy 1, hel — 2, lit — 3. Rzuca się w oczy, że wszyst-

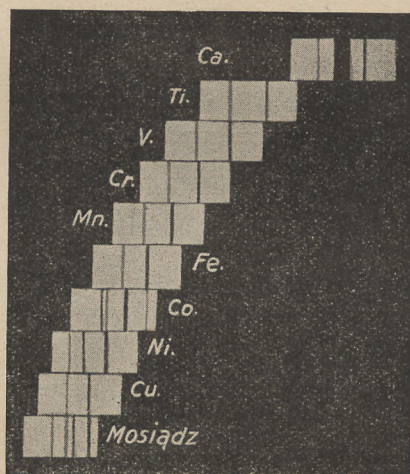
UKŁAD PERJODYCZNY PIERWIASTKÓW

	I	II	III	IV	V	VI	VII	VIIIa	VIIIb	VIIIc	O
1	1 H 1,008										2 He 4,00
2	3 Li 6,94	4 Be 9,02	5 B 10,82	6 C 12,00	7 N 14,01	8 O 16,00	9 F 19,0				10 Ne 20,2
3	11 Na 23,00	12 Mg 24,32	13 Al 26,97	14 Si 28,06	15 P 31,02	16 S 32,06	17 Cl 35,46				18 A 39,94
4	19 K 39,10	20 Ca 40,07	21 Sc 45,1	22 Ti 47,9	23 V 50,95	24 Cr 52,01	25 Mn 54,93	26 Fe 55,84	27 Co 58,94	28 Ni 58,69	
	29 Cu 63,57	30 Zn 65,38	31 Ga 69,72	32 Ge 72,60	33 As 74,96	34 Se 79,2	35 Br 79,92				36 Kr 82,92
5	37 Rb 85,44	38 Sr 87,63	39 Y 88,9	40 Zr 91,22	41 Nb 93,5	42 Mo 96,0	43 Ma	44 Ru 101,7	45 Rh 102,9	46 Pd 106,7	
	47 Ag 107,88	48 Cd 112,40	49 In 114,8	50 Sn 118,7	51 Sb 121,77	52 Te 127,5	53 I 126,92				54 Xe 130,2
6	55 Cs 132,81	56 Ba 137,37	ZIEMIE RZADKIE	72 Hf 178,6	73 Ta 181,5	74 W 184,0	75 Re 186,3	76 Os 190,9	77 Ir 193,1	78 Pt 195,2	
	79 Au 197,2	80 Hg 200,6	81 Tl 204,4	82 Pb 207,20	83 Bi 209,0	84 Po (210,0)	85 —				86 Rn (222,0)
7	87 —	88 Ra 226,97	89 Ac (227)	90 Th 232,12	91 Pa (231)	92 U 238,14					

ZIEMIE RZADKIE

57 La 138,9	58 Ce 140,13	59 Pr 140,9	60 Nd 144,3	61 Pm	62 Sm 150,4	63 Eu 152,0	64 Gd 157,3
65 Tb 158,92	66 Dy 162,5	67 Ho 163,5	68 Er 167,6	69 Tm 168,9	70 Yb 173,5	71 Lu 175,0	

kie te pierwiastki, tak niezmiernie różniące się swymi własnościami, dają widma niemal identyczne; nawet względne natężenie poszczególnych linii jest takie same. Fale krótkie mamy po ręce lewej. Dostrzegamy odrazu, że pierwiastki następujące po sobie w tablicy układu perjodycznego mają widma zsunięte regularnie w stronę fal krótkich. Pomiedzy bromem (35) a rubidem (37) brak pierwiastka Nr. 36, kryptonu. Uwydatnia się to bezpośrednio dwukrotnie więk-



Rys. 141.

Tablica układu perjodycznego pierwiastków.

szem przesunięciem linii. Zdjęcie na rys. 140 wykazuje, że to samo prawo dotyczy i linii serji *L*. Pomiedzy złotem a talem mamy w układzie perjodycznym rtęć, której widmo zostało opuszczone na rys. 140. Zaznacza się to przesunięciem większem od tego, które obserwujemy przy przejściu od talu do ołowiu i od ołowiu do bizmutu, które zajmują kolejne miejsca w tablicy układu perjodycznego. Wreszcie na zdjęciach rys. 141, zaczerpniętego z oryginalnej pracy Moseley'a, dostrzec można, iż na podstawie kryterjum widmowego kobalt musi poprzedzać nikiel, podobnie, jak w układzie perjodycznym, ułożonym na podstawie własności chemicznych, mamy kobalt na 27-mem miejscu, a nikiel — na 28. Tymczasem na podstawie ciężarów atomowych kobalt (58.94) powinien następować po niklu (58.69). Tego rodzaju przedstawienia pierwiastków napotykamy i w innych miejscach układu Mendelejewa: np. tellur (127.5) poprzedza jod (126.9), argon

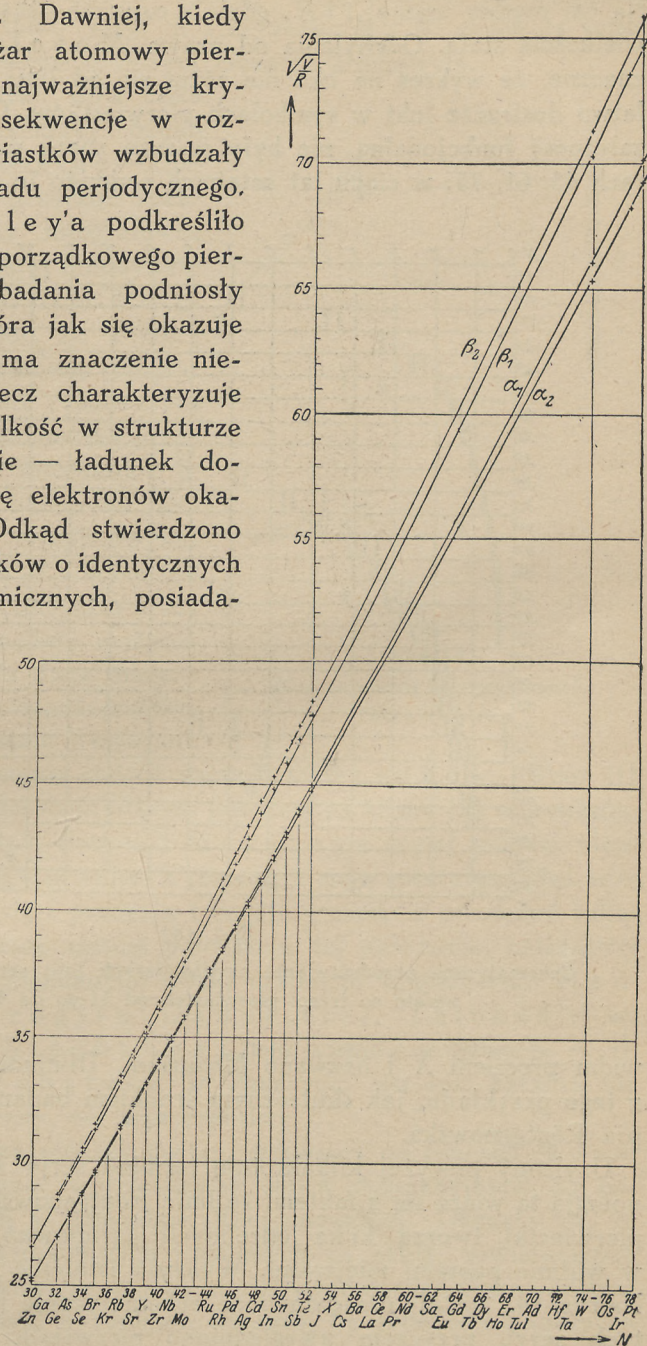
poprzedza potas. Dawniej, kiedy mniemano, że ciężar atomowy pierwiastka stanowi najważniejsze kryterium, te niekonsekwencje w rozmieszczeniu pierwiastków wzbudzały nieufność do układu periodycznego. Odkrycie Moseley'a podkreśliło znaczenie numeru porządkowego pierwiastka, dalsze badania podniosły rolę tej liczby, która jak się okazuje (budowa atomu), ma znaczenie nie tylko formalne, lecz charakteryzuje najistotniejszą wielkość w strukturze atomu, mianowicie — ładunek dodatni jądra i liczbę elektronów okalających jądro. Odkąd stwierdzono istnienie pierwiastków o identycznych własnościach chemicznych, posiadających znacznie

różniące się ciężary atomowe (izotopy), przestano przypisywać decydujące znaczenie ciężarom atomowym.

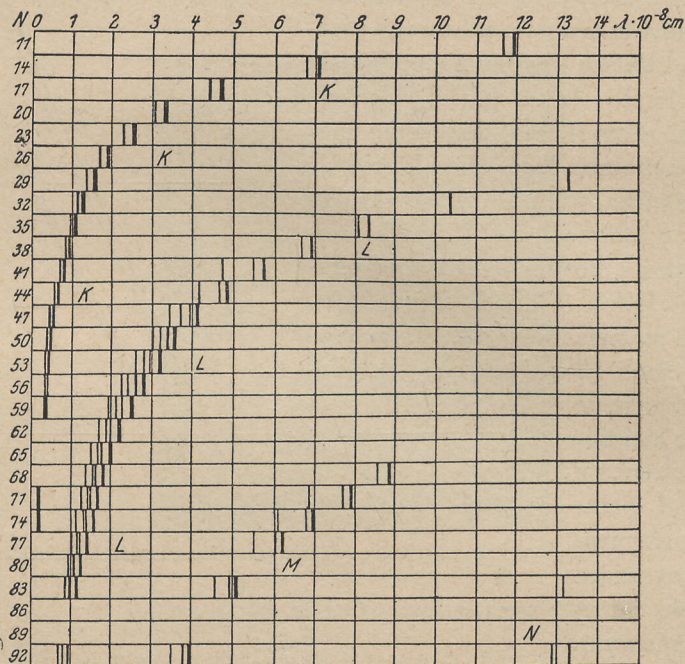
Rys. 142 graficznie pokazuje zależność linii widm Röntgenowskich od numerów porządkowych, które dane są na osi odciętych.

Rys. 142.

Wykres prawa Moseley'a w przypadku linii serii K.



Na osi rzędny mamy $\sqrt{\nu/R}$, gdzie ν oznacza częstość drgań a R jest wielkością stałą. Odchylenia od prawa M o s e l e y'a są tak nieznaczne, że wykres na oko nie różni się od linii prostej. Czytelnik łatwo dostrzeże luki w symbolach pierwiastków. Gdy wykresiano tę zależność funkcjonalną, nie były jeszcze znane pierwiastki o numerach 43, 61, 75; w ciągu lat ostatnich wykryto je na drodze badania



Rys. 143.

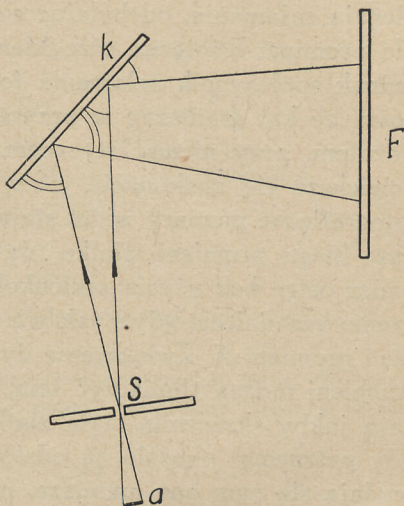
Schematyczne przedstawienie najsilniejszych linii seryj K, L, M, N; wzięto co trzeci pierwiastek od 11-go do 92-go.

widm promieni X i nazwano Masurium, Illinium, Rhenium. Widać z tego przykładu, jak skutecznym środkiem badania jest spektroskopia Röntgenowska.

Użyliśmy powyżej kilkakrotnie terminu serja K, serja L. Terminologia ta wiąże się z faktem, że linje Röntgenowskie wysyłane przez pierwiastki, tworzą kilka odrębnych ugrupowań, poprzedzielanych w widmie pustymi miejscami. Wykryto istnienie seryj K, L, M, N. Na rys. 143 zostały przedstawione schematycznie najgłówniejsze linje tych seryj, przyczem uwzględniono pierwiastki od Nr. 11 do 92,

przeskakując dwa za każdym razem. W przypadku pierwiastków lekkich znane są tylko serie *K* i *L*; serie *M* i *N* znane są tylko w odrębnie pierwiastków o dużym ciężarze atomowym.

Poświęćmy jeszcze słów kilka stronie eksperymentalnej badań Moseley'a. Moseley skonstruował pierwszy przyrząd spektralny, pozwalający fotografować widma Röntgenowskie. Zmodyfikował w tym celu przyrząd Braggów w ten sposób, że komorę jonizacyjną zastąpił kliszą fotograficzną. Schematyczny rysunek 144 wyjaśnia sposób zastosowany przez Moseley'a. Na antykatodę *a*, która jest pokryta badanym pierwiastkiem, padają promienie katodowe; promienie *X*, wysyłane przez antykatodę, przechodzą przez wąską szparę *s* i padają rozbieżnie na kryształ *k*. Na dane miejsce kryształu padają promienie pod ściśle określonym kątem i odbijane



Rys. 144.

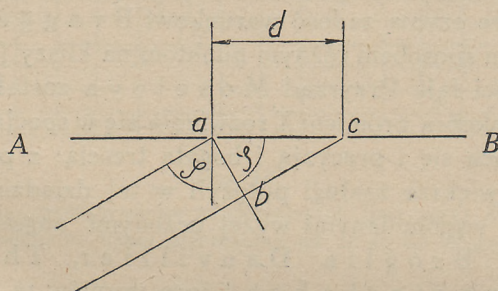
Bieg promieni w spektrografie Moseley'a.

są te tylko, które czynią zadość warunkowi Braggów. (Wzór (1) na str. 458). Tym sposobem różnym punktom na kliszy (*F*) odpowiadają różne długości fali. Przyrząd Moseley'a został później ulepszony, a spektroskopia promieni *X* rozwinęła się w specjalną gałąź wiedzy, odznaczającą się i precyzją i bogatą treścią; z pomiędzy badaczy, którzy największe zasługi położyli w tej dziedzinie, należałoby wymienić, poza wspomnianymi wyżej uczonymi angielskimi: Maurycego de Broglie, Dauvillier, Thibaud — we Francji, Manne Siegbahna i jego uczniów w Szwecji, A. H. Compton'a, Webstera w Ameryce; ten spis nazwisk nie jest ani systematyczny, ani wyczerpujący.

Metodycznie za największy postęp, dokonany po pracach Moseley'a, należy uważać wprowadzenie siatek dyfrakcyjnych do pomiarów widmowych w dziedzinie Röntgenowskiej. Okazało się, że używając siatek dyfrakcyjnych kreślonych na szkle, zawierających około 200 rys w milimetrze, można otrzymywać bardzo piękne zdjęcia widm promieni *X*, pod warunkiem wszakże, by promienie padały na

siatkę niemal stycznie, tworząc z powierzchnią jej kąt rzędu kilku minut. Przedewszystkiem, aby mieć widma dostatecznie intensywne, należy otrzymać całkowite odbicie wewnętrzne promieni X od powierzchni szklanej. Promień X , przechodząc z powietrza do szkła, ulegają załamaniu, odchylając się od prostopadłej; szkło, zatem, jest dla promieni Röntgena ośrodkiem optycznie rzadszym od powietrza; jednak współczynnik załamania (ob. niżej) tak mało różni się od jedności, że kąt graniczny w przypadku szkła nie przekracza 10 minut. Pozatem, przy niemal stycznym padaniu promieni, dyspersja siatki powiększa się znakomicie, otrzymuje się kąty ugięcia tak duże, iż fotograficzne pomiary widm stają się dogodne. Co więcej, przy stycznym biegu promieni siatka dyfrakcyjna płaska wytwarza obrazy nader ostre bez użycia jakichkolwiek szkieł optycznych, co ma znaczenie zasadnicze, gdyż, jak wiadomo, żadne soczewki nie mogą skupiać promieni X . Zwiększenie dyspersji siatki przy stycznym padaniu promieni można tłumaczyć tem, że odstęp, odbijające światło, ulegają jakby skróceniu, stała siatki pozornie się zmniejsza. Podobnie, gdy patrzymy ukośnie na odstęp pomiędzy sztachetami parkanu, wydają się nam one mniejsze, niż — kiedy spoglądamy na nie prostopadle ¹⁾.

Porównanie powyższe nie odznacza się ścisłością. Rozpatrzmy sprawę dokładniej. Przypuśćmy, że AB na rysunkach 145 i 146 oznacza siatkę płaską,



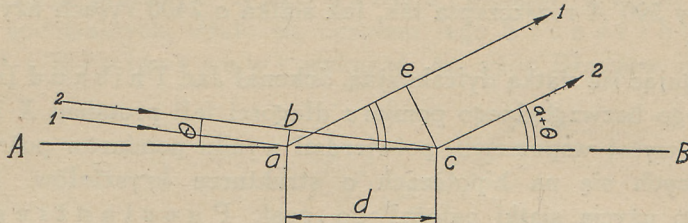
Rys. 145.

Uginanie się promieni, padających normalnie na siatkę dyfrakcyjną.

kreśloną na szkle; niech stała siatki równa się d . Biorąc dwa sąsiednie promienie, oznaczone na rysunku cyframi 1 i 2, znajdujemy łatwo, że różnica dróg, gdy promienie padają na siatkę prostopadle, wynosi $cb = d \sin \varphi$, zaś

¹⁾ Czytelnik, który się nie interesuje teorią siatki dyfrakcyjnej, może ustęp, wydrukowany petitem, opuścić bez szkody dla zrozumienia dalszych rozdziałów.

w przypadku promieni niemal stycznych do siatki równa się ona $bc - ae = d$. $[\cos \Theta - \cos (\Theta + \alpha)]$. Należy zwrócić uwagę na to, że w przypadku rys. 145 został wzięty kąt, który tworzą promienie z prostopadłą, na rys. 146 Θ i $\Theta + \alpha$ są to kąty z powierzchnią samej siatki; zakłada się, że promienie ugięte two-



Rys. 146.

Uginanie się promieni, które stycznie padają na siatkę dyfrakcyjną.

rzą kąt α z promieniami, odbitymi regularnie od powierzchni siatki. W przypadku wzajemnego wzmacniania promieni mamy, oznaczając przez n liczbę całkowitą:

$$n\lambda = d \sin \varphi \quad \text{ i } \quad n\lambda = d [\cos \Theta - \cos (\Theta + \alpha)].$$

Przekształćmy wzór, dotyczący stycznego padania promieni. Rozwijając wyrażenie wewnątrz nawiasu łatwo znajdziemy

$$n\lambda = d [\cos \Theta (1 - \cos \alpha) + \sin \alpha \sin \Theta].$$

Kąt Θ jest mały, kąt α również jest niewielki; możemy wobec tego napisać, zastępując $1 - \cos \alpha$ przez $2 \sin^2 \alpha/2$ i biorąc łuki zamiast wstaw kątów,

$$n\lambda = d \left(\frac{\alpha^2}{2} + \alpha \Theta \right). \quad (1)$$

Gdy Θ jest znikomo małe, jak w warunkach doświadczeń z promieniami Röntgena, możemy drugi wyraz pominąć i mamy

$$n\lambda = \frac{1}{2} d \cdot \alpha^2. \quad (2)$$

Zakładając mały kąt uginania w przypadku promieni, padających prostopadle na powierzchnię siatki, otrzymujemy

$$n\lambda = d \cdot \varphi. \quad (3)$$

Porównyując wzory 2 i 3, dostrzegamy, że widmo, otrzymane przy użyciu promieni stycznych, nie jest normalne, gdyż kąt uginania nie jest proporcjonalny do długości fali.

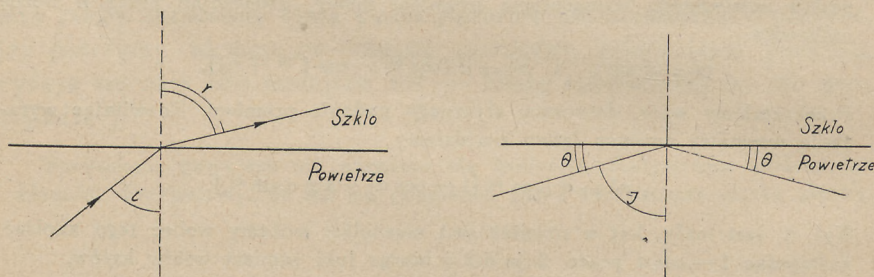
Czytelnik, któremu znane są elementy rachunku różniczkowego, łatwo porówna dyspersję siatki szklanej w dwu rozpatrywanych przypadkach. Załóżmy, że chodzi o widmo 1-go rzędu, gdy $n = 1$. W takim razie

$$\frac{d\varphi}{d\lambda} = \frac{1}{d}; \quad \frac{d\alpha}{d\lambda} = \frac{1}{\sqrt{2d\lambda}}$$

Pochodne kątów względem λ są miarą dyspersji. Otrzymane wzory pokazują, że przy małym λ dyspersja siatki stycznie użytej może wydatnie przewyższać dyspersję siatki użytej normalnie.

Z obliczeń wynika np., że siatka o 570 rysach w mm., użyta stycznie, w okolicy 500 Å rozszczepia tak, jak siatka o 2400 rysach użyta normalnie¹⁾.

Posługując się siatką dyfrakcyjną, dokonał Jan Thibaud (r. 1925) pierwszego bezwzględnego pomiaru długości fali promieni X i, jakśmy już wyżej wspomnieli, potwierdził wyniki pomiarów pośrednich, opierających się na hipotezach o strukturze kryształów. Pomysł stycznego użycia siatki należał do prof. Pucciantiego we Włoszech. Zrealizowali go Compton i Doan w Ameryce wcześniej, niż Thibaud, musieli jednak uprzednio rozkładać promienie zapomocą odbicia krystalicznego; czyniło to ich metodę niepraktyczną.



Rys. 147

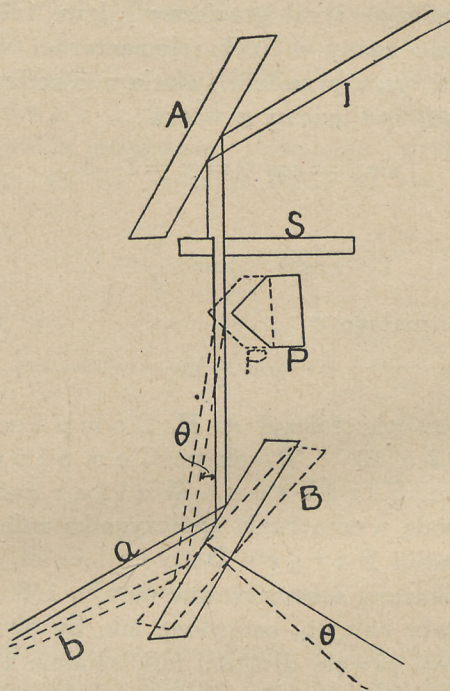
Załamanie i całkowite odbicie promieni X.

Dodajmy do poprzednio powiedzianego, że z punktu widzenia zagadnienia budowy atomu największe zainteresowanie budzą charakterystyczne widma linjowe pierwiastków. W praktyce należy się liczyć z tem, że linje występują zawsze na tle ciągłego widma urywającego się po stronie fal krótkich (p. str. 351, rys. 83). Niejednokrotnie, np. w rurach stosowanych w medycynie, przeważna część energii promieniowania tkwi właśnie w widmie ciągłym.

W dziedzinie promieni X nie spotykamy linii analogicznych do linii odwróconych, znanych w dziedzinie widzialnej. Pochłanianie promieni Röntgena omówimy w związku z zagadnieniem budowy atomu.

¹⁾ Zwiększenie dyspersji siatki szklanej, gdy się promienie rzuca stycznie, czytelnik łatwo zaobserwuje nawet przy użyciu promieni widzialnych. Fakt ten można demonstrować bez trudu dużemu audytorjum.

C. Załamanie promieni Röntgena. Wyprowadzając wzór Braggów (str. 458) zakładaliśmy, że promienie Röntgena nie ulegają załamaniu. Pomiary wykazały ścisłość wzoru tego, potwierdziły zatem założenie, że współczynnik załamania promieni $X=1$. Dopiero po osiągnięciu przez M. Siegbahna wielkiej precyzji w pomiarach spektralnych, udało się uczniom jego Stenströmw i (r. 1919) i Hjalmarowi wykazać, że wzór Braggów nie jest



Rys. 143.

Schemat przyrządu do mierzenia sp. załam. promieni X.

zupełnie ścisły, i że precyzyjne pomiary wykazują systematyczne odchylenia przy przejściu do widm wyższego rzędu. Teoretyczne rozważania pokazywały, że współczynnik załamania promieni X mało się różni od jedności; wynikało z obliczeń, że crown-glass ma współczynnik $1 - 5.2 \times 10^{-6}$. Współczynnik mało różny od jedności dobrze tłumaczył niepowodzenie wszelkich eksperymentów, wykonanych w pierwszym jeszcze okresie badań nad temi promieniami, zmierzających do wykrycia ich odchylenia przez pryzmat. Arthur H. Compton w r. 1923 pierwszy wykazał doświadczalnie istnienie cał-

kowitego odbicia wewnętrznego promieni Röntgenowskich w obrębie kąta takiego samego rzędu wielkości, jak i kąt przewidywany teoretycznie. Compton otrzymał na wartość kąta granicznego w przypadku szkła lekkiego około $10'$, w przypadku srebra — $22.5'$. Podkreślamy, że bierzemy tu kąty promieni z powierzchnią, a nie z prostopadłą. Łatwo znajdziemy związek pomiędzy współczynnikiem załamania a kątem granicznym. Załóżmy, że sp. zał. przy przejściu promieni z powietrza do szkła wynosi $1 - \delta = \mu$; szkło jest zatem ośrodkiem optycznie rzadszym i kąt graniczny I [rys. 147; należy konsekwentnie zastosować znany z fizyki elementarnej wzór $\sin I = 1/n$, gdzie n jest sp. zał. przy przejściu światła z ośrodka optycznie rzadszego do gęstszego] znajdziemy z wzoru

$$\sin I = \cos \Theta = \mu = 1 - \delta \quad (4)$$

Stąd

$$1 - \cos \Theta = 2 \sin^2 \frac{\Theta}{2} = \delta.$$

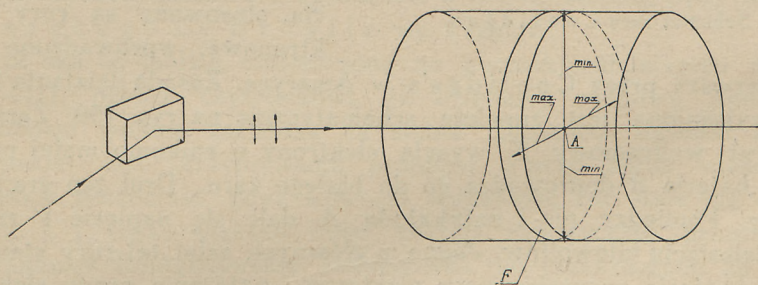
W przypadku b. małego Θ

$$\Theta = \sqrt{2\delta}.$$

Z doświadczeń swych obliczył A. H. Compton, że δ w przypadku szkła $= 4.2 \times 10^{-6}$. W rok po Comptonie (1924) wykazali Larsson, Siegbahn i Waller załamanie prom. X w pryzmacie. Metodę wyznaczania współczynnika załamania zapomocą pryzmatu udoskonaliłi Bergen Davis i C. M. Slack (1926). Ich aparat jest pokazany schematycznie na rys. 148. A i B są to dwa równoległe kryształy kalcytu, ustawione tak, by otrzymać maximum odbicia dla promieni pewnej długości fali, zgodnie z wzorem Braggów. Promienie odbite α padają na szparę komory jonizacyjnej. Po wyregulowaniu przyrządu umieszcza się pryzmat P w biegu promieni; promienie ulegają odchyleniu ku wierzchołkowi pryzmatu, zgodnie z tem, że spólc. załamania jest mniejszy od jedności. Kąt padania promieni na kryształ B ulega zmianie; zmniejsza się on o Θ ; aby znów otrzymać maximum odbicia należy obrócić kryształ B również o kąt Θ , co się skutecznia zapomocą odpowiedniej ręczki. Znając kąt odchylenia promieni, można obliczyć spólczynnik załamania. Przyrząd wymienionych autorów amerykańskich, pozwalał na dokonywanie nader precyzyjnych pomiarów; mogli oni jeszcze obserwować odchylenie promieni, nie przewyższające $1/10$ sekundy łuku. Oto kilka liczb, przez C. M. Slacka otrzymanych.

λ	W a r t o ś ć δ		
	Glin	Celluloid	Parafina
0.7078 A	1.68×10^{-6}	0.980×10^{-6}	0.701×10^{-6}
1.537 A	8.40×10^{-6}	4.78×10^{-6}	3.28×10^{-6}

D. Polaryzacja promieni Röntgena. Doświadczenie zasadnicze, stwierdzające polaryzację promieni Röntgena, wykonał jeszcze w roku 1905 C. G. B a r k l a. Modyfikowano później wielokrotnie układ tego eksperymentu. Zatrzymamy się tutaj na urządzeniu doświadczalnym użytym przed kilku laty (1926, Zeitschrift für Physik, t. 35, s. 743) przez M a r k a i S z i l a r d a. Źródłem promieni Röntgena była antykatoda miedziana. Promienie, wysyłane przez nią, padają pod kątem 45° na kryształ NaCl (p. rys. 149) i są przez



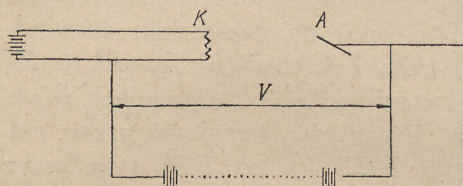
Rys. 149.

Polaryzacja promieni X.

atomy uginane i rozpraszane. Promienie, dające maximum w/g wzoru B r a g g ó w i tworzące z wiązką padającą kąt 90° , skierowywano następnie na substancję mikrokrystaliczną A, składającą się ze zbioru mnóstwa drobnutkich kryształków, mających zupełnie przypadkową orientację. Między kryształkami, dzięki temu, że są niezmiernie liczne, zawsze znajdują się w dostatecznej liczbie takie, które są ustawione tak, iż dają wzmacnione odbicie prostopadle do kierunku promieni padających (ob. wzór na str. 458). Gdyby zatem wiązka promieni padających na A była zupełnie symetryczna, inaczej mówiąc, gdyby te promienie nie były spolaryzowane, powinniśmy otrzymać na cylindrycznym filmie fotograficznym, okalającym A, pierścień jednolicie zaciemniony, wytworzony przez promienie odbite od kryształków. Tymczasem otrzymuje się pasmo, okazujące dwa

maxima i dwa minima — praktycznie biorąc, o zerowym natężeniu. Wnosimy stąd, że promienie rozpraszane przez powierzchnię kryształu pod kątem 90° są spolaryzowane i, podobnie jak w doświadczeniu optycznym ze zwierciadłami, nie ulegają odbiciu gdy wektor świetlny (drżenie świetlne) leży w płaszczyźnie padania.

E. Otrzymywanie promieni Röntgena. Choć nie zajmujemy się w tej książce kwestjami technicznymi, uważamy za konieczne nadmienić, że prócz rur dawnego



Rys. 150.

Schemat rury Coolidge'a.

mieniać, że prócz rur dawnego typu, t. zw. — jonowych w których ważną rolę odgrywały jony dodatnie, wytworzone w resztkę gazu, pozostawionego w rurze, obecnie nader często, z największą korzyścią, stosowane są rury elektronowe, wprowadzone po

raz pierwszy przez Coolidge'a w Ameryce. Zasada działania tych rur wyjaśniona jest zupełnie schematycznie na rys. 150. Żarzący się drut wolframowy K wysyła elektrony o znikomo małej prędkości; bateria B doprowadza go do białego żaru. Drut ten gra rolę katody. Pomiędzy nią i antykatomą A daje się napięcie V rzędu kilkudziesięciu kilowoltów. Jedną z głównych zalet tej rury stanowi to, że napięcie, przyspieszające elektrony, i natężenie prądu elektronowego, uwarunkowane przez temperaturę drutu wolframowego, są od siebie niezależne.

Mówiliśmy powyżej wyłącznie o promieniach Röntgena. Promienie gamma ciał promieniotwórczych nie różnią się zasadniczo od promieni X , odznaczają się tylko, naogół, mniejszą długością fali. Stosując odbicie od kryształów można było wyznaczyć λ promieni γ na podstawie wzoru Braggów

$$n\lambda = 2d \sin \alpha.$$

Trudność polega na tem, że w miarę zmniejszania się długości fali kąt α maleje tak, iż pomiar dokładny przestaje być możliwym. Dlatego też λ najbardziej przenikliwych promieni γ wyznaczano metodą pośrednią, która polega na zastosowaniu zjawiska fotoelektrycznego. Rzucając wiązkę monochromatycznych promieni Röntgenowskich

czy też gamma na określony metal, wyzwalamy elektrony. Energia kwantów padających $h\nu$ przechodzi w energię kinetyczną elektronów, częściowo zaś jest zużytkowywana na pracę W niezbędną do wydobywania elektronu z wnętrza atomu. Możemy zatem napisać równanie:

$$h\nu = W + \frac{1}{2}mv^2$$

gdzie $\frac{1}{2}mv^2$ jest energią kinetyczną elektronu. Jest bardzo godnem uwagi, że w przypadku elektronów prędkich, jak pokazało doświadczenie, należy zwykły wzór energii kinetycznej zastąpić wzorem ogólniejszym, do którego prowadzi teoria względności. Z badań nad strukturą atomów znana jest praca W ; energię kinetyczną elektronów pozwala znaleźć pomiar odchylenia ich w polu magnetycznym jednorodnym. Znając prawą część równania, możemy obliczyć $h\nu$, a zatem i λ promieni, wyzwających elektrony. Opracowanie metody fotoelektrycznej pomiaru długości fali w dużym stopniu było zasługą *Maurycego de Broglie* we Francji.

Rzut oka na tablicę, umieszczoną na początku niniejszego działu (str. 441), pokaże czytelnikowi, że dziedziny promieni Röntgena i promieni gamma zachodzą na siebie. Dążeniem techniki Röntgenowskiej jest otrzymywanie promieni X przy coraz większych różnicach potencjału, gdyż wówczas wydajność rur staje się coraz lepszą, t. j. coraz większe ilości energii elektrycznej przechodzą w promienie Röntgenowskie. Doniedawna nie przekraczano na końcówkach rury Röntgenowskiej 200000 — 300000 wolt. Duży postęp zwiastują ogłoszone w roku 1930 (*Naturwissenschaften*, str. 16 i str. 765) komunikaty niemieckich uczonych *A. Bracha* i *F. Langego*, którzy zdołali otrzymać na końcówkach rury Röntgenowskiej z początku milion, a potem — nawet 2.4 miliona wolt. Tak wysokie napięcie wytwarzano w postaci krótko trwających impulsów; stosowano na sekundę dwa uderzenia, trwające 10^{-6} do 10^{-4} sek. Rura na dwa miliony wolt miała 85 cm. długości, 9 cm. średnicy, składała się z dużej liczby części przewężonych, aby uniknąć przechodzenia wyładowań po ściankach. Była zrobiona z kauczuku i sztucznego izolatora (turbonitu). Przy zastosowaniu antykathody miedzianej badacze ci obserwowali powstawanie promieni, które przechodziły przez pancierz ołowiany grubości 10 centymetrów; nadmienimy, że od promieni, zwykle używanych do celów lekarskich, chroni osłona ołowiana grubości kilku milimetrów. Zgodnie z wzorem na str. 442 przy napięciu 2.4 milionów wolta kres widma ciągłego Röntgenowskiego sięgał 0.005 Å; otrzymywano zatem sztucznie pro-

mienie γ , odpowiadające najbardziej przenikliwemu promieniowaniu ciał radioaktywnych.

Doświadczenia tego rodzaju budzą jak najżywsze zainteresowanie. Należy się bowiem spodziewać, że przy napięciach rzędu kilku milionów wolt można będzie nadawać promieniom katodowym i kanałowym tak duże prędkości, że dadzą się one użyć skutecznie do rozbijania na wielką skalę atomów i wytwarzania sztucznej przemiany pierwiastków. Tym sposobem panowanie człowieka nad materią stanie się zupełniejsze; może nastąpić era nowej zupełnie chemii.

Ciekawem jest, że wymienieni wyżej badacze¹⁾ podjęli też śmiałą próbę wyzyskania olbrzymich różnic potencjału, jakie powstają w naturze podczas burz i ujawniają się w błyskawicach. Zbudowali w tym celu wielką specjalną instalację w Szwajcarji na Monte Generoso; tam zdołali już otrzymać napięcia rzędu 8 milionów wolt. Przygotowują rurę próżniową, która da możliwość obserwowania zjawisk przy różnicy potencjałów, równej 5 milionom wolt.

IV. Promienie pośrednie pomiędzy ultrafioletem a Röntgenowskimi

Badanie długofalowych promieni Röntgena napotyka na duże przeszkody. Z nich główna polega na tem, że promienie miękkie niesłuchanie łatwo są pochłaniane przez wszelkie ciała materialne. Absorbacja promieni X jest proporcjonalna do trzeciej potęgi λ ; promienie o długości fali rzędu kilku jednostek Angströma nie mogą przebiec nawet 10 cm. powietrza pod ciśnieniem atmosferycznym i pochłaniane są przez najcieńsze ścianki szklane rur Röntgenowskich. Do badania tej dziedziny muszą być stosowane spektrografy próżniowe, bezpośrednio połączone z rurą, wytwarzającą promieniowanie. Co najwyżej można oddzielić jedną komorę od drugiej cieniutkim listkiem celluloidowym. Holweck używa do tego celu listka o grubości rzędu 10^{-5} cm. Sporządzenie tak cienkiej błonki i manipulowanie nią wymaga specjalnej zręczności.

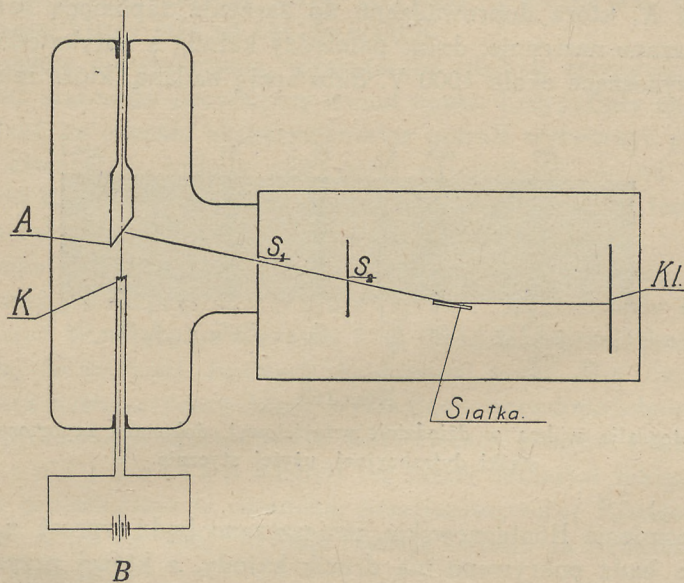
Posługując się spektrografem próżniowym, zdołał Moseley badać promienie $K\alpha$ glinu o $\lambda = 8,3 \text{ \AA}$. Friman i Hjalmar dotarli

¹⁾ Amerykanie Breit, Tuve i Dahl prawie równocześnie otrzymali napięcia, dochodzące do 5000000 V, posługując się transformatorem Tesli. Na użycie transformatora Tesli do otrzymywania b. wysokich napięć zwrócił uwagę prof. M. Wolfke w pracy, dotyczącej mierzenia różnic potencjału tego transformatora, zapomocą rury katodowej. (Phys. Zt., 1923, s. 249). Wymienieni badacze amerykańscy nie przekroczyli 1400000 V na końcówkach rury.

potem, umieszczając w spektrografie kryształ gipsu, do 12,2 i 13,4 Å. Dalsze postępy wydawały się niemożliwe, a to dla następującego powodu. Wiadomo, że wzór Bragg'ów daje na kąt odbicia (str. 458) wartość

$$\sin \alpha = \frac{n\lambda}{2d}.$$

Ponieważ $\sin \alpha$ jest zawsze mniejszy od jedności, przeto $2d$ musi być większe od $n\lambda$. Jeżeli się poprzestaje na widmie 1-go rzędu, λ musi



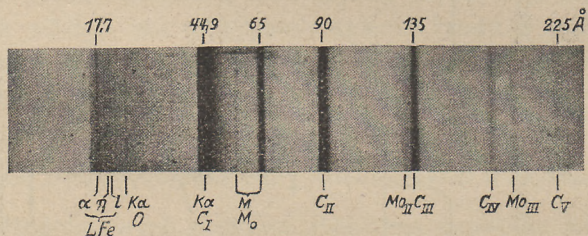
Rys. 151.

Schemat przyrządu Thibaud i Solitana do badania promieni pośrednich pomiędzy prom. X a ultrafioletem.

być mniejsze od $2d$. Z pomiędzy znanych ciał krystalicznych największą wartość d , równą $7,62 \text{ Å}$, posiada gips. Wobec tego było jasnym, że spektrografy do promieni Röntgenowskich nie pozwolą analizować promieni o λ przekraczającym kilkanaście jedn. Angströma. Dalsze postępy w tej dziedzinie uzyskano dzięki wykryciu (Friedel i M. de Broglie), że wyższe homologii kwasów tłuszczowych dają uwarstwienia, których d przewyższa wielokrotnie odstęp, spotykane w kryształach. W roku 1925 Sieghahn i Thoraeus w Szwecji, stosując odbicie promieni X od warstwy kwasu palmitowego ($2d = 71.19 \text{ Å}$), mogli zmierzyć prążek $L\alpha$ chromu

o $\lambda = 21.6 \text{ \AA}$. W roku 1927 ogłosił D a u v i l l i e r pracę, w której komunikował, że udało mu się dotrzeć aż do $\lambda = 121 \text{ \AA}$ (promienowanie toru). D a u v i l l i e r posługiwał się solą ołowiową kwasu melittowego o d wyjątkowo wielkiem, bo równem 87.5 \AA .

Również w roku 1927 J. T h i b a u d i A. S o l t a n¹⁾ zastosowali siatkę dyfrakcyjną szklaną przy niemal stycznym padaniu promieni (p. str. 471) do badania dziedziny przejściowej. Schemat użytego przyrządu pokazuje rys. 151. Rura Röntgenowska, użyta w doświadczeniu, była typu Coolidge'a (p. str. 476). Elektrony, wychodzące z katody K , którą doprowadzano do żarzenia zapomocą baterji B , przyspieszano następnie, dając pomiędzy katodą a antykatodą A napięcie, wynoszące około 1000 V. Substancję badaną, która miała wy-



Rys. 152.

Fotografia widma w dziedzinie przejściowej, dokonana zapomocą siatki dyfrakcyjnej, użytej stycznie.

syłać promienie Röntgenowskie, umieszczano bądź wprost na antykatodzie, bądź pokrywano nią drucik katody, z której przez destylację przechodziła następnie na anodę. Promienie X , wysyłane przez tę ostatnią, przechodziły przez szpary s_1 i s_2 , padały następnie na siatkę dyfrakcyjną szklaną, wreszcie po ugięciu wytwarzały widmo na kliszy fotograficznej. W przyrządzie starano się utrzymać możliwie doskonałą próżnię; ważnem było, iż udało się dokonywać zdjęć, nie oddzielając rury Röntgenowskiej od właściwego spektrografu żadnemi przegrodami; albowiem nawet najcieńsza zasłona powoduje ogromną stratę w intensywności promieniowania, przechodzącego do komory spektrografu.

Jedno ze zdjęć, otrzymanych zapomocą opisanego przyrządu, widzimy na rys. 152. Podane na fotografii długości fal pokazują, że

¹⁾ Jean Thibaud et André Soltan. Recherches spectrographiques dans le domaine intermédiaire. Journal de Phys., 1927, s. 484.

użyta metoda pozwala badać całą dziedzinę przejścia od miękkich promieni Röntgena do ultrafioletu Millikana, gdyż linja żelaza o $\lambda = 17.7 \text{ A}$ niewątpliwie należy do promieni X, a 225 A znajduje się już poza kresem (137 A), do którego doszedł Millikan w dalekim ultrafiolecie. Zauważymy, że linje oznaczone 225 A , widoczne na zdjęciu, należą do widma 5-go rzędu; największa długość fali w emisji pierwiastków, mierzona przez Thibaud i Sołtana, wynosiła 68 A . Stosując zamiast rury Röntgenowskiej, urządzenie, dające krótką intensywną iskrę, otrzymał Thibaud na jednej i tej samej kliszy fale od 144 do 6000 A .

Te piękne doświadczenia, wymagające wielkiej zręczności i pomyślowości, stanowiły decydujący triumf nauki. Uwydatniły one w całej pełni fakt, że obecnie eksperymentator potrafi wytworzyć promieniowanie atomów w widmie olbrzymiej rozciągłości, — od twardych promieni Röntgena do podczerwieni. Przerw ciągłości w tem widmie, dużych luk niezapełnionych i nieznanych dziś już niema.

Badania Thibaud i Sołtana miały tę wyższość nad analogicznymi poszukiwaniami Dauvillier, że pozwoliły dokładnie wyznaczyć bezwzględne wartości λ w dziedzinie przejściowej. Okazało się, że wartości liczbowe znalezione przez Dauvillier, zawierają systematyczny błąd, wynikający prawdopodobnie z załamania promieni przejściowych w warstewkach kwasów tłuszczowych. Thibaud i Sołtan zdobyli też cenny materiał faktyczny, dotyczący przedłużenia w dziedzinę przejściową seryj Röntgenowskich K, L, M, N (p. str. 466); te dane rzucają światło na strukturę i energetykę atomów.

Dalszy rozwój badań w dziedzinie przejściowej napotyka jednak jeszcze na ogromne trudności; są one związane z jednej strony z wytwarzaniem promieniowania o tyle silnego, by mogło być badane fotograficznie, z drugiej — z identyfikowaniem otrzymanych linii.

Dziedzinę przejściową, o której tu mowa, badano również metodami pośrednimi, nie rozkładając spektralnie wytwarzanego promieniowania. Do najbardziej interesujących badań tego rodzaju należą prace F. Holwecka. Wytwarza on widmo Röntgenowskie ciągłe, bombardując elektronami antykatodę, pokrytą warstwą wolframu. Filtrując otrzymane promienie X zapomocą odpowiednich cieniutkich ekranów, otrzymuje fale niemal monochromatyczne; ich długość ma odpowiadać kresowi widma ciągłego, gdyż w okolicy kresu widmo ciągłe posiada wyraźne maximum. Długość fali otrzymuje Holweck, stosując do kresu widma znany wzór Einsteina

(p. str. 337). Stosowanie wzoru na kres widma do dziedziny zupełnie pod tym względem nieznanej stanowi bądź - co - bądź ekstrapolację; dlatego też nie będziemy się tu bliżej zajmować wynikami tych poszukiwań, odsyłając czytelnika do wyczerpującej monografii H o l w e c k a, cytowanej już na str. 441.

V. Promienie kosmiczne.

Na początku bieżącego stulecia badano wielokrotnie straty ładunku, jakich doznaje doskonale odizolowany elektroskop, umieszczony wewnątrz osłony metalowej. Przekonano się, że, poza stratą wynikającą z niedoskonałości izolacji, występują jeszcze dwa czynniki, wywołujące jonizację w powietrzu naczynia zamkniętego i powodujące opadanie listków elektroskopu, mianowicie:

1) oddziaływanie ścianek zbiornika, wewnątrz którego znajduje się elektroskop; niepodobna bowiem uwolnić metalu jakiegokolwiek od minimalnych domieszek ciał promieniotwórczych;

2) działanie jakiegoś promieniowania zewnętrznego, przenikającego przez osłonę metalową.

W roku 1903 Mac Lennan i Burton z jednej strony, Rutherford i Cooke z drugiej stwierdzili, że nakładając dodatkowe ekrany metalowe na osłonę, wewnątrz której znajduje się elektroskop, można zredukować jego straty o jakieś 30%. Tym sposobem została ustalona egzystencja zewnętrznego promieniowania przenikliwego, o którym wspominaliśmy wyżej w punkcie drugim.

Z początku natura tego promieniowania przenikliwego nie budziła żadnych wątpliwości. Wiedzano, że tak skorupa ziemską, jak i atmosfera zawierają ciała promieniotwórcze, które wysyłają promienie gamma, obdarzone silną przenikliwością i zdolnością jonizacyjną. Naturalnym był wniosek, iż zatrzymanie promieni gamma zapomocą ekranów metalowych zmniejsza stopień jonizacji w przestrzeni zamkniętej.

W tem przypuszczeniu należało oczekiwać, że przy wykonywaniu takich doświadczeń na znacznej wysokości, zdala od powierzchni ziemi i od najniższych warstw atmosfery, które zawierają stosunkowo obficie emanacje promieniotwórcze i produkty ich rozkładu, wpływ jonizacyjny promieni gamma powinien słabnąć, a szybkość opadania listków elektroskopu — zmniejszać się. Pierwszym fizykiem, który zupełnie jasno wykazał, że przy obserwacjach, wykonanych w balonie, otrzymuje się wyniki wręcz przeciwne, że w miarę podnoszenia

się intensywność promieniowania przenikliwego rośnie, był V. F. Hess w Austrii, który w tym celu w latach 1911 i 1912 dokonał szeregu podróży powietrznych. Hess¹⁾ pierwszy również wyciągnął ze swych obserwacji wnioski, że promieniowanie przenikliwe, rosnące w miarę wznoszenia się, musi być pochodzenia nieziemskiego, a więc — kosmicznego. Słusznie zatem niektórzy autorowie nadają promieniowaniu kosmicznemu miano promieniowania Hessa. W. Kolhörster w Niemczech odbył w r. 1913 i 1914 kilka wzlotów, mających na celu badania nad promieniowaniem kosmicznym. Gdy Hess nie przekroczył 5200 m., Kolhörsterowi udało się osiągnąć wzniesienie, wynoszące 9300 metrów ponad poziom morza. Kolhörster posługiwał się udoskonalonemi przyrządami; otrzymał wyniki zgodne z rezultatami, które zdobył Hess. Te prace, jeszcze przed Wielką Wojną wykonane, stwierdziły ponad wszelką wątpliwość istnienie promieniowania pochodzenia kosmicznego, odznaczającego się znacznie większą przenikliwością, niż promienie gamma ciał promieniotwórczych, zasługującego zatem na nazwę promieniowania ultra-gamma.

Istotne postępy w tej niezmiennie interesującej dziedzinie zostały dokonane po wojnie przez R. A. Millikana i jego współpracowników Bowena i Camerona. Fizycy amerykańscy zdołali prześledzić działanie promieniowania kosmicznego aż do wysokości 15 kilometrów, pozatem określili współczynniki absorpcji promieniowania kosmicznego przez wodę²⁾, dokonywując obserwacji w nader wysoko położonych i niezmiennie głębokich jeziorach górskich. Na podstawie współczynnika absorpcji, opierając się na danych teoretycznych, obliczył też Millikan przypuszczalną długość fali promieni kosmicznych, znajdując, że λ ich jest przynajmniej 10 razy mniejsze od λ przenikliwych promieni gamma. Choć liczby tym sposobem otrzymane nie mogą być uważane za ostatecznie ustalone, wyciągnął Millikan z nich daleko idące wnioski o powstawaniu promieni ultra-gamma w przestrzeniach międzygwiazdowych przy syntezie pierwiastków z protonów i elektronów. Badania Millikana uzyskały niezwykle rozgłos dzięki temu, że autor uważał za sto-

¹⁾ Interesującą pracę Hessa oraz wyjaśnienie metody pomiarów promieniowania przenikliwego znajdzie czytelnik niżej.

²⁾ Równocześnie, nawet wcześniej nieco, badali w Rosji pochłanianie promieniowania kosmicznego przez wodę L. Mysowski i L. Tuwim; zanurzali oni swój przyrząd jonizacyjny w wody jeziora Oneżskiego, aż do głębokości 10 metrów. Wyniki tych autorów są zgodne z wynikami Amerykanów.

sowne komunikować swoje wyniki reporterom gazet amerykańskich, którzy nie omieszkali nadać całej sprawie charakter jak najbardziej sensacyjny. Choć niesłusznym byłoby wiązać promienie kosmiczne z nazwiskiem Millikana, jak to czyniła prasa codzienna, niepodobna jednak nie uznać ogromnych zasług tego badacza, który uczynił potężny wysiłek, by nowymi danymi oświetlić zagadnienie istoty i genezy tajemniczego promieniowania, które, niewątpliwie, prędzej, niż jakiegokolwiek inne zjawiska, pozwoli ludzkości przeniknąć tajniki wielkich procesów, zachodzących w łonie materii kosmicznej.

Pierwsze obserwacje badaczy amerykańskich zostały dokonane wiosną r. 1922¹⁾. Przy pomocy mechanika Instytutu Fizycznego w Pasadena (Kalifornia), gdzie Millikan jest profesorem, skonstruowano cztery elektroskopy, które w sposób przedziwny łączyły precyzję z niezwykłą lekkością. Dość powiedzieć, że cały aparat, zawierający tak elektroskop, jak i przyrządy do wyznaczania temperatury i ciśnienia, a zarazem urządzenia, notujące wskazania przyrządów na błonach fotograficznych, ważył tylko 190 gr. Aparaty te przyczepiano do dwu baloników, napełnionych wodorem, o średnicy 95 cm. każdy. W dołączonej kartce proszono znalazcę, by odesłał aparat pod wskazanym adresem. Z czterech aparatów, puszczonego w powietrze, powróciły do badacza trzy. Z nich jeden osiągnął wysokość 11,2 km., drugi — 15,5 km. Notowania elektroskopu dwunitkowego, tego samego typu, co i elektroskop opisany na str. 521, wskazywały, że natężenie promieniowania, zgodnie z tem, co znaleźli i Hess i Kolhörster, rośnie wraz z wysokością. Wszelako przyrost intensywności na dużych wysokościach był znacznie mniejszy, niżby należało oczekiwać na podstawie obserwacji Kolhörstera. Tę niezgodność wyjaśniły później prace samego Kolhörstera, który, korzystając ze szczelin w lodowcach na Jungfrau w Alpach, badał pochłanianie promieniowania kosmicznego przez lód i stwierdził, że współczynnik absorpcji, obliczony na podstawie pierwszych obserwacji balonowych, był zbyt duży.

Jedyny sposób badania natury promieniowania kosmicznego polega narazie na wyznaczaniu absorpcji. Pochłanianie promieni X i gamma zachodzi według prawa wykładniczego. Jeżeli oznaczymy natężenie promieniowania padającego na warstwę ciała o grubości

¹⁾ Zostały ogłoszone znacznie później: R. A. Millikan and I. S. Bowen. High frequency rays of cosmic origin. I. Sounding balloon observations at extreme altitudes. *Physical Review*, 1925, t. 27, s. 353.

x przez I_0 , to natężenie promieniowania I , które przejdzie przez tę warstwę, da się wyrazić wzorem

$$I = I_0 e^{-\mu x}$$

gdzie e oznacza podstawę logarytmów naturalnych a μ — współczynnik absorpcji. Widać z wzoru powyższego, że stopień osłabienia promieni po ich przejściu przez warstwę określonej grubości pozwala obliczyć współczynnik absorpcji, który jest oczywiście tem mniejszy, im bardziej przenikliwe jest promieniowanie. W epoce poprzedzającej spektroskopję promieni Röntgena w ten sposób właśnie charakteryzowano różne rodzaje tych promieni; w analogicznym stadium znajduje się obecnie badanie promieni kosmicznych.

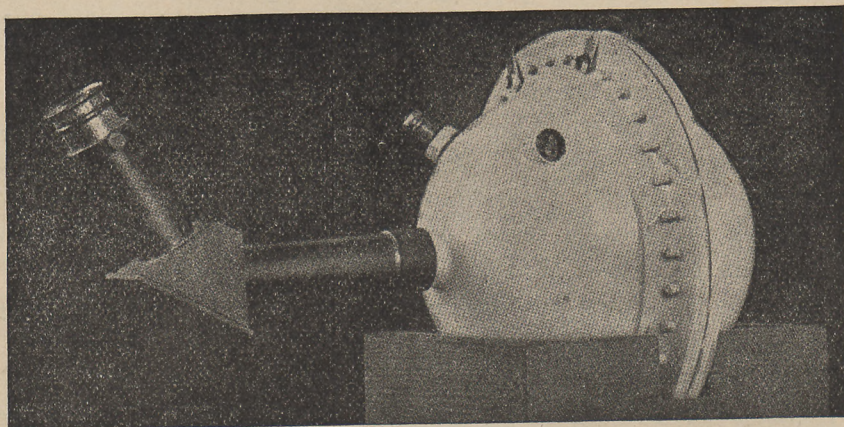
Do prac nad pochłanianiem promieni kosmicznych najlepiej nadaje się woda, gdyż głębokie zbiorniki naturalne pozwalają rozporządzać warstwami grubości kilkudziesięciu metrów, niemal zupełnie wolnymi od domieszek promieniotwórczych. Pożądaną czystość posiada jednak tylko woda jezior wysokogórskich, zasilanych topniejącym śniegiem szczytów. W roku 1925 i 1926 dokonali Millikan i Cameron¹⁾ dwu imponujących ekspedycji naukowych, przewyższających wszystko, co przedtem²⁾ i potem było dokonane w tej dziedzinie. Wybrano jeziora Ameryki Północnej i Południowej, jak najlepiej czyniące zadość wymaganiom teoretycznym. Dokonano szeregu ścisłych pomiarów naukowych na wysokościach, których dosięgają tylko wyjątkowi turyści. Łatwo sobie wyobrazić, jak mozolnem było docieranie do tych miejsc z aparaturą naukową i dokonywanie tam długotrwałych obserwacji. Wymienimy tylko dwa najwyżej położone jeziora, w których zanurzano elektroskopy. W Ameryce Północnej zdołano dokonać obserwacji w jeziorze Muir, znajdującem się na wysokości 3600 metrów pod wierzchołkiem najwyższego w Stanach Zjednoczonych szczytu, Mount Whitney (jezioro ma ok. 600 m. szerokości i kilkadziesiąt metrów głębokości). W Ameryce Południowej

¹⁾ R. A. Millikan and G. Harvey Cameron. High frequency rays of cosmic origin. III. Measurements in snow-lakes at high altitudes. Physical Review, 1926, t. 28, s. 251.

R. A. Millikan and G. H. Cameron. High. altitude tests on the geographical, directional and spectral distribution of cosmic rays. Phys. Rev., t. 31, 1928, s. 163.

²⁾ W. Kohlörster jeszcze w r. 1923 wykazał pochłanianie promieniowania kosmicznego przez wodę. W jego doświadczeniach zjawisko zostało stwierdzone raczej jakościowo, niż ściśle ilościowo. Naogół prace fizyków amerykańskich uderzają bardziej wydoskonaleniem technicznym metod badania, aniżeli zasadniczo nowymi ideami.

uczeni dotarli do jeziora Miguilla w Boliwji, znajdującego się w Wysokich Andach, którego wody są wzniesione o 4570 metrów ponad poziom morza (jeziro posiada 38 metrów głębokości, 214 m. szerokości i 610 m. długości). Wszystkie obserwacje, dokonane w wodach jezior, dały wyniki absolutnie zgodne, układające się na jednej krzywej. Okazało się, że intensywność promieniowania kosmicznego maleje w miarę zanurzania elektroskopu w wodzie, woda zatem pochłania te promienie. Na tej samej głębokości zanurzenia elektro-



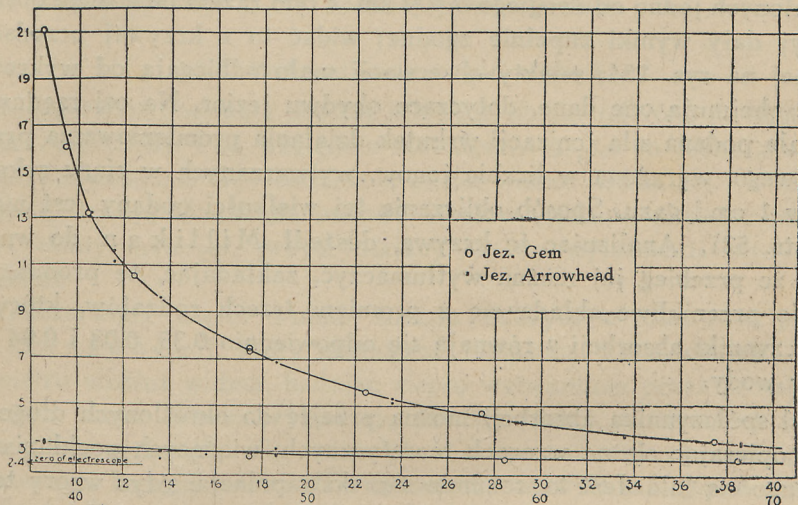
Rys. 153.

Elektroskop głębinowy Millikana i Camerona.

skopy wykazują jednakową intensywność promieniowania tak w jeziorach północnej, jak i południowej półkuli. Jeżeli jeziora znajdują się na różnych wysokościach, należy uwzględnić pochłanianie przez atmosferę, przyczem działanie powietrza można zastąpić działaniem słupa wody równoważnej wysokości. Okazało się dalej, że promieniowanie nie ma charakteru kierunkowego, gdyż w bardzo głębokiej dolinie, otolonej zewsząd wysokimi górami, a znajdującej się w Andach na wysokości 4700 m., posiadało to samo natężenie, co i na otwartych miejscach. Wynika stąd, że promieniowanie przenikliwe jest promieniowaniem rozproszonym we wszystkich kierunkach.

Dokonywując we wspomnianej dolinie dwu seryj sprostżeń, trwających po trzy dni każda, mogli Amerykanie dowieść, że promieniowanie kosmiczne nie pochodzi z Drogi Mlecznej. Poprzednio już wykazał Kolhörster, że promienie kosmiczne są niezależne od słońca.

W następnych latach Millikan i Cameron udoskonalili swą aparaturę, co pozwoliło znacznie posunąć naprzód ścisłość pomiarów. Nowy ich elektroskop, opisany w pracy z roku 1928¹⁾, widzimy na rysunku 154. Był on przeznaczony specjalnie do doświadczeń podwodnych. Zewnętrzny pancierz ochronny, zrobiony z 6 mm. blachy stalowej, miał kształt kulisty. Wewnątrz niego znajdowały się



Rys. 154.

Wykres zależności natężenia promieniowania kosmicznego od zanurzenia elektroskopu w wodzie. Na osi odciętych głębokość zanurzenia w metrach; na osi rzędnych jonizacja, wyrażona liczbą jonów na 1 cm.³ i sekundę. Krzywa składa się z dwu części, umieszczonych jedna pod drugą.

nitki elektroskopu; wskazania elektroskopu odczytywano przez specjalne okienko zapomocą mikroskopu, który odejmowano przy zanurzaniu przyrządu w wodzie. Przyrząd trzymano w wodzie przez szereg godzin; wyciągnawszy go na powierzchnię, odczytywano stratę ładunku. Zwiększenie czułości elektroskopu wynikało ze sprężenia w nim gazu do 8 atmosfer; dzięki temu promieniowanie przenikliwe o danym natężeniu wytwarzało osiem razy więcej jonów, niż w przyrządach poprzednio używanych. Uczulony elektroskop pozwalał wy-

¹⁾ R. A. Millikan and G. H. Cameron. New precision in cosmic ray measurements; yielding extension of spectrum and indications of bands. *Physical Review*, 1928, t. 31, 921.

krywać promieniowanie kosmiczne w wodzie jeszcze na głębokości kilkudziesięciu metrów, co było równoważne ekranowi ołowianemu o grubości *kilku metrów*, gdy najprzenikliwsze promienie Röntgena, wytwarzane w klinikach, nie przebijają pancerza ołowianego grubości $1\frac{1}{2}$ centymetra. Posługując się tym przyrządem, uczeni amerykańscy raz jeszcze przeprowadzili badania w jeziorach Stanów Zjednoczonych: Gem (na wysokości 2750 metrów) i Arrowhead (1550 m.), oddalonych jedno od drugiego o 400 km. I tym razem obie serie obserwacji dały wyniki zupełnie zgodne; widać to z krzywej przedstawionej na rys. 154; punkty obserwacji mało odbiegają od wykresu, choć obejmują one dane, dotyczące obydwu jezior. Na osi rzędnych została podana siła jonizacji wskutek działania promieniowania przenikliwego, wyrażona w liczbie jonów, wytwarzanych w ciągu sekundy w 1 cm.³ gazu. Sposób obliczania tej wielkości podany jest niżej na str. 521. Analizując tę krzywą, doszedł Millikan do wniosku, że przebieg jej można wytłumaczyć, zakładając, że promieniowanie przenikliwe składa się z promieni trzech rodzajów, których współczynniki absorpcji μ równają się odpowiednio 0.35, 0.08 i 0.04 na metr wody.

Od współczynnika absorpcji można przejść do określonych długości fali, opierając się na wzorach teoretycznych, wiążących pochłanianie z długością fali. Jest to, rozumie się, ekstrapolacja, gdyż wzory tego rodzaju mogą być sprawdzone jedynie w obrębie promieni X i gamma. Kilka liczb otrzymanych w ten sposób, umieściliśmy ze znakiem zapytania w tabeli fal elektromagnetycznych podanej na początku tego działu ¹⁾. Zauważmy, iż liczby zdobyte w ten sposób, nie wydają się pewne, między innymi dlatego, że interpretacja krzywej ciągłej, otrzymanej w doświadczeniach z absorbcją (rys. 154), jest, pomimo wszystko, dowolna; skądinąd i samą krzywą możnaby odmiennie poprowadzić, czyniąc zadość punktom obserwacji.

Millikan wyciąga z liczb swoich daleko idące wnioski. Mniema, że promienie kosmiczne powstają w przestworzach przy syntezie pierwiastków z elektronów i protonów. Dokonywa odpowiednich obliczeń i znajduje zgodność ze swojemi obserwacjami. Okazuje się, że promieniowanie o współczynniku absorpcji 0.35 na metr wody, powstaje przy syntezie helu z jąder wodoru i elektronów. Hipotezy te są nader ponętne; otwierają nowe szerokie horyzonty i myśli, i fan-

¹⁾ $\lambda = 0,00008$, odpowiadające w okrągłej liczbie 150000000 wolt, podał Millikan w pracy cytowanej na str. 487.

tazji. Nie rozwijamy ich, gdyż, dla wyżej wymienionych względów, nie wydają się dość ugruntowane eksperymentalnie. Można jednak twierdzić z b. wysokim stopniem prawdopodobieństwa, że promienie kosmiczne składają się z fal przynajmniej dziesięciokrotnie krótszych od najprzenikliwszych promieni gamma i że muszą powstawać w związku z jakimiś procesami, dotyczącymi jąder atomów, gdyż zmiany w zewnętrznej powłoce elektronowej nie mogłyby wytwarzać promieniowania o tak wielkiej przenikliwości.

VI. Podczerwona część widma.

Podczerwień obejmuje obecnie olbrzymi obszar od 7600 do 4000000 jedn. Angströma. Pod względem metodycznym jest to jedna z trudniejszych dziedzin. Gdy badania w części widma widzialnej i w ultrafiolecie rzucają światło na budowę atomów, badania w podczerwieni dają cenny materiał, przyczyniający się do wyjaśnienia struktury molekuł.

Podczerwona części widma została odkryta w roku 1800 przez W. Herschla¹⁾, który przesunął okopconą kulkę czułego termometru wzdłuż widma, badając ciepło wytwarzane przez promienie różnych barw. Nie zatrzymał się Herschel na skrajnej czerwieni, lecz umieścił kulkę również i w przestrzeni ciemnej, poza czerwonym końcem widma. Termometr i tam wykazał ogrzewanie, — większe nawet, niż w jakiejkolwiek części widma widzialnego. Jakżeśmy już wspominali, w roku następnym 1801 J. W. Ritter odkrył w sposób analogiczny ultrafiolet, badając działanie chemiczne poszczególnych barw na związki srebra. Około 40-stu lat toczyły się ożywione dyskusje na temat, czy promienie widzialne, podczerwone i nadfiołkowe są od siebie zupełnie odrębne, czy też, jak twierdził Ampère w r. 1835, są analogiczne i różnią się tylko długością fali. Jako argument odrębności t. zw. promieni cieplnych, przytaczał np. Melloni, wybitny badacz podczerwieni, fakt, że, jeżeli promienie słońca przepuścić przez wodę i przez szkło zielone, zabarwione tlenkiem miedzi, to otrzymuje się promienie nader intensywne, nie wytwarzające jednak ani odrobiny ciepła. Wiemy obecnie, że w tym i w podobnych przypadkach błędne wnioskowanie wynikało z użycia niedość czułych przyrządów odbiorczych. Stosowane dziś czułe termometry elektryczne łatwo pozwalają mierzyć intensywność promieniowania nie tylko w bardziej łamliwych częściach widma widzialnego, lecz nawet i w ultrafiolecie.

¹⁾ P. str. 201.

Źródła promieniowania. Jako źródeł emisji promieni podczerwonych używa się najczęściej cienkich laseczek ze złych przewodników, np. z tlenków ziem alkalicznych, które silnie się rozżarzają pod wpływem prądu elektrycznego. Przed 20-tu przeszło laty stosowano takie pręciki w lampach Nernsta, obecnie już nieużywanych. Pozatem używa się też piecyków elektrycznych, zaopatrzonych w otworek, przez który wychodzi promieniowanie (sztuczne ciało czarne), lamp żarowych Auera i lamp rtęciowych z kwarcu. Trudność badań w podczerwieni wynika przede wszystkim stąd, że natężenie promieniowania szybko spada ze zwiększeniem się długości fali, dalej —, iż promienie długofalowe są nader silnie pochłaniane przez wszelkie ciała materialne. Aby scharakteryzować punkt pierwszy, podajemy poniżej liczby, dotyczące energii wypromieniowanej przez ciało czarne o temperaturze 2000°C . Natężenie promieniowania wyrażone zostało w jednostkach dowolnych; długość fali — w mikronach ($1\ \mu = 10^{-3}\text{ mm.}$).

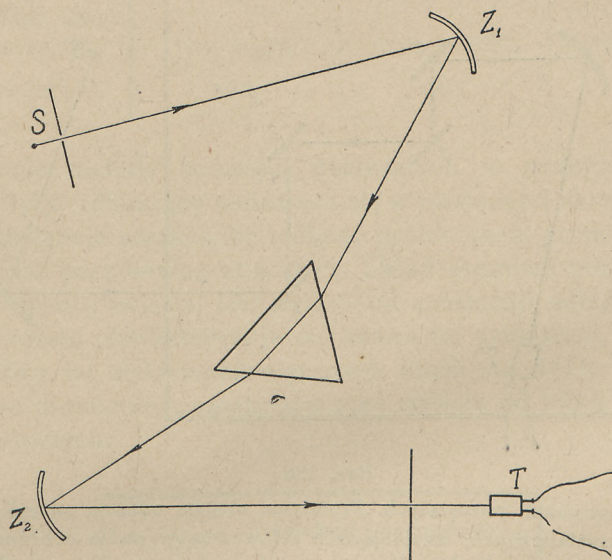
λ w mikronach	Natężenie prom.
1.4	100
5.0	9
10	0,8
30	10^{-2}
60	10^{-3}

Jak widzimy, spadek promieniowania ciała czarnego jest niezmiernie szybki. Bardzo długie fale podczerwone otrzymuje się zapomocą źródeł specjalnych, jak palnik Auera i lamp rtęciowa, kwarcowa. Ta ostatnia jest jedynym źródłem fal najdłuższych,—od $200\ \mu$ do $400\ \mu$.

Oddzielanie fal różnej długości. Do oddzielenia promieniowań o różnym λ najlepiej się nadają spektrometry pryzmatyczne. Jako materiału na pryzmaty używa się najczęściej soli kamiennej (NaCl), która jest dostatecznie przezroczysta do $14\ \mu$; sylwin (KCl), jeżeli używać pryzmatów cienkich o kącie łamiącym $12 - 20^{\circ}$, pozwala dojść do $23\ \mu$. Poza tą długością fali użycie pryzmatycznych aparatów spektralnych jest niemożliwem ze względu na kompletne pochłanianie promieniowania przez pryzmat.

Na rysunku 155 został schematycznie przedstawiony spektrometr do badań w podczerwieni. Charakterystycznym jest użycie zwierciadeł wklęsłych, zamiast soczewek, ze względu na olbrzymie trudności jakieby nastęczało sporządzanie układów achromatycznych i ze względu na nieuniknione pochłanianie promieniowania przez soczewki.

Siatki dyfrakcyjne używane są z powodzeniem w tej dziedzinie widma, lecz tylko wtedy, gdy się już uda jakimikolwiek metodami



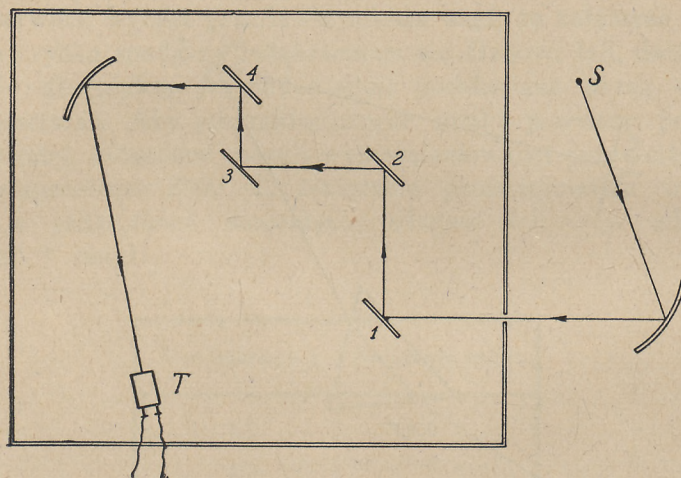
Rys. 155.

Schemat spektrometru do badań w podczerwieni.

oddzielić niewielki odcinek widma. Przy użyciu całkowitego promieniowania otrzymywałoby się zbyt skomplikowane obrazy ze względu na nakładanie się widm różnego rzędu. Rozwikłanie byłoby tu trudniejsze, niż w promieniach widzialnych lub ultrafiolecie, gdyż widma podczerwieni nie są linjowe, lecz mają bądź charakter ciągły, bądź też składają się ze skomplikowanych pasm. Siatka dyfrakcyjna nie może zastąpić pryzmatu i dlatego jeszcze, że wytwarza widma o stosunkowo małej intensywności, gdyż przeważna część energii skupia się w obrazie nieodchylonym. Interesującym jest, że w podczerwieni prócz siatek odbijających, kreślonych na metalu, często są używane siatki wytworzone z drucików, przypominające pierwsze przyrządy Fraun-

hofera. Częsty typ stanowi siatka o drucikach grubości $\frac{1}{50}$ mm., pomiędzy którymi zostawia się odstęp $= \frac{1}{25}$ mm.

Z powyższego wynika, że niema skutecznej metody, pozwalającej badać systematycznie podczerwień o $\lambda > 23 \mu$. Dzięki pomysłowi H. Rubensa i E. F. Nicholisa (1897) udało się jednak, częściowo przynajmniej, przeniknąć w tę dziedzinę i badać grupy fal, rozsiiane po tym obszarze. Taką metodą, pozwalającą bez użycia



Rys. 156.

Metoda promieni pozostałych. Promienie ulegają odbiciu od czterech płytek krystalicznych, znajdujących się wewnątrz pudła ochronnego, następnie, po odbiciu od zwierciadła, padają na odbiornik T.

pryzmatu wyodrębniać promienie prawie monochromatyczne, jest metoda promieni pozostałych (niem. Reststrahlen). Rubens zauważył mianowicie, że liczne ciała krystaliczne, jak sól kamienna, sylwin, fluoryt i t. p., silnie pochłaniające pewne promienie podczerwieni, powinny promienie te również silnie odbijać. Istotnie, okazało się, że ciała krystaliczne mają zdolność selektywnego odbijania promieni podczerwonych określonej długości fali, naogół różniące się cokolwiek od λ najintensywniejszego pochłaniania. Zdolność odbijania fal wybranych dochodzi do 80%; mamy tu zatem do czynienia z odbiciem przypominającym odbijanie światła przez metale. Poddając kilkakrotnemu odbiciu wiązkę promieniowania mieszanego, sprawimy, iż w wiązce odbitej będą zawarte prawie wyłącznie fale, podlegające odbiciu metalicznemu, gdyż pozostałe będą przechodzić wgląd pły-

tek krystalicznych. Weźmy dla przykładu odbicie od soli kamiennej mieszaniny promieni, zawierających podczerwień od widma widzialnego do $33\ \mu$ i promieniowanie o $\lambda = 52\ \mu$. Tabelka poniższa ilustruje skład promieniowania po trzech kolejnych odbiciach.

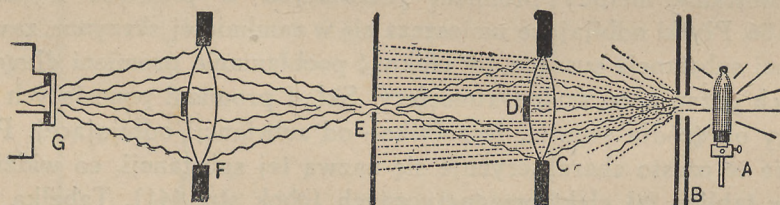
	P o z o s t a j e p o		
	jednem	dwu	trzech odbiciach
Promienie od skr. czerwieni do $33\ \mu$.	$(4 - 1\frac{1}{2})\%$	$(0.16 - 0.02)\%$	$(0.0064 - 0.0003)\%$
Prom. o $\lambda = 52\ \mu$.	80%	64%	51.2%

Stosowanie metody promieni pozostałych w praktyce wyjaśnia rys. 156. Płytki odbijające umieszcza się w zamkniętej skrzynce, zawierającej substancje suszące, by uniknąć pochłaniania promieni długofalowych przez parę wodną atmosfery. Skład promieni pozostałych nie zależy od źródła światła, lecz tylko—od substancji odbijającej. Promienie te często charakteryzuje się nazwą tej substancji, co widzimy np. w tablicy fal elektromagnetycznych (obok str. 441). Tabelka poniższa daje promienie, pozostające przy odbiciu od kilku ciał najczęściej stosowanych.

Ciało	Długość fali prom. pozostałych (wartość średnia)	
SiO ₂ (kwarc)	8.5 μ	20.75 μ
NaCl	52	μ
KCl	63.4	„
KBr	82.6	„
KJ	94.1	„
TlBr	117.0	„
TlJ	151.8	„

151.8 μ jest największą długością fali, jaką można izolować metodą promieni pozostałych. Badania, dokonane tą metodą, stały się również punktem wyjścia w zastosowaniu kwarcu do oddzielania spektralnego fal jeszcze dłuższych. Okazało się mianowicie, że kryształ górny, który jest doskonale przezroczysty dla bliskiego ultrafioletu i wi-

działnej części widma, traci swą przezroczystość w podczerwieni, poczynając od $4\ \mu$; staje się on jednak znów przezroczysty dla fal bardzo długich, przyczem jego współczynnik załamania rośnie nienormalnie i osiąga około $100\ \mu$ wartość ogromną, — około 2,2. Znaczy to, iż kwarc załamuje długie fale podczerwone prawie tak silnie, jak diament promienie widzialne. Stosując cienki pryzmat kwarcowy, można oddzielić fale bardzo długie dzięki ich wielkiemu współczynnikowi załamania. Uskutecznia się to dokładniej, używając soczewek kwarcowych. Tę nader dowcipną metodę opracowali (1910) Rubens i Wood. Czytelnik łatwo ją zrozumie z rysunku 157. Używa się dwu soczewek kwarcowych *C* i *F*. Soczewka *C* jest tak ustawiona, iż rzuca obraz otworu w diagramie *B* na otwór w ekranie *E*;



Rys. 157.

Soczewka *C* skupia promienie długofalowe palnika Auerowskiego w *E*, soczewka *F* rzuca je na odbiornik *G*. Promienie o fali krótkiej, (linje przerywane) słabiej załamywane, tworzą za soczewką wiązkę rozbieżną, zatrzymywaną przez ekran.

obraz tego znów otworu wytwarza soczewka *F*, która skupia promienie w aparacie odbiorczym *G*. Odległości soczewek od ekranów są jednak tak wybrane, że zbierają się w miejscach wskazanych tylko fale najdłuższe, o wielkim współczynniku załamania, zaznaczone na rysunku linjami sinusoidalnymi. Dla fal krótkich, mniej łamliwych, oznaczonych na rysunku kreskami, odległość ekranu *B* od soczewki *C* jest mniejsza od odległości ogniskowej; po przejściu przez soczewkę *C* tworzą promienie krótkofalowe wiązkę rozbieżną. Aby usunąć te fale krótkie, któreby mogły dojść do otworu *E* przez środek soczewki, daje się niewielki krążek metalowy *D*, stanowiący skuteczną zasłonę. Właściwie wystarczałaby sama soczewka *C*; druga — pozwala osiągnąć większą dokładność w oddzieleniu fal.

Promieniowanie długofalowe, oddzielone zapomocą soczewek kwarcowych, jest nader niejednorodne. Jego granicę po stronie fal krótkich warunkuje nieprzezroczystość kwarcu; po stronie fal długich promie-

niowanie to urywa się dla niedostatecznej intensywności źródła. Stosując palnik żarowo - gazowy Auera i soczewki kwarcowe grubości łącznej 2 cm. obserwowano widmo, mające ok. 100μ swe maximum, i posiadające ok. 200μ około $\frac{1}{10}$ natężenia maksymalnego. Znacznie dalej można się było posunąć w stronę fal długich, zastępując palnik Auerowski łukiem rtęciowym w osłonie kwarcowej. W emisji pary rtęciowej znaleziono dwa maxima, mianowicie — w okolicy 218μ i 343μ . Widmo sięgało niemal do 400μ . A zatem najdłuższe obserwowane fale podczerwone ¹⁾ miały długości około *0.4 milimetra*, były zatem 680 razy dłuższe od fal żółtych linii sodowych. Tym sposobem zbliżono się już ogromnie do najkrótszych fal Hertza; jak się okaże niżej, przeniknięto w tych badaniach w dziedzinę fal Hertza, idąc od strony podczerwieni i uzyskując tą drogą jeszcze jeden bezpośredni dowód elektromagnetycznego charakteru zjawisk optycznych.

Wykrywanie promieni podczerwonych. Zapomocą klisz, uczulonych specjalnymi barwnikami (np. neocyaniną), można fotografować widmo nie dalej, niż do 1.1μ ; wobec tego główną metodą badania podczerwonej części widma pozostaje i dziś jeszcze metoda termometryczna. Używane są jako odbiorniki promieniowania wyłącznie termometry elektryczne, gdyż one jedne posiadają dostateczną czułość. Wydoskonalamo je w ostatnich latach do tego stopnia, że obecnie można wykrywać promieniowanie świecy w odległości stu metrów. Termometry, używane do badań w podczerwieni, dzielimy na dwie główne grupy: a) na termometry termoelektryczne i b) termometry oporowe zwane w tym przypadku bolometrami.

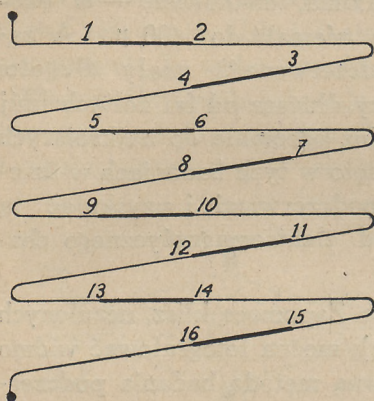
Bolometr tworzymy, umieszczając w jednej z gałęzi mostu Wheatstone'a cieniutkie wyczernione pasemko platynowe. Pod działaniem promieniowania pasemko ogrzewa się, jego opór ulega zmianie. Zmiana oporu jest miarą natężenia promieni padających. Dla zwiększenia czułości używa się pasemek jak najcieńszych, np. o grubości 0.003 mm .

W badaniach lat ostatnich na plan pierwszy wysunęły się *stosy termoelektryczne*, które nie ustępują bynajmniej w czułości bolome-

¹⁾ P. Dr. S. Szczeniowski w artykule, umieszczonym w t. III, 1, „Fizyki i Chemji w Szkole” („Fizyka współczesna”, s. 88), podaje, że Nichols i Tear, badając promieniowanie lampy rtęciowej doszli aż do 420μ . Praca ta, jak mnie uprzejmie poinformował p. Dr. Szczeniowski, była ogłoszona w „Astrophysical Journal” z r. 1923. Pozostała ona naogół nieznaną; nie cytuję tych wyników żadna z kilku ostatnio ogłoszonych monografij o widmie w podczerwieni (Rawlins i Taylor, Schäfer i Matossi, Gerda Laski i t. d.).

trom, a są od nich znacznie dogodniejsze w użyciu. Uczyniono duże postępy w konstrukcji stosów termoelektrycznych, używając par metali, dających duże siły elektromotoryczne. Stosuje się np. druciki bizmutu i srebra, telluru i srebra, lub też specjalne stopy. Używa się drucików cienkich, by mieć do czynienia z minimalnymi masami;

druciki srebra mają od 0.02 do 0.05 mm. średnicy, Bi — 0.1 mm. średnicy. Aby móc dokładnie mierzyć rozkład energii w widmie, należy rozporządzać stosem termoelektrycznym linjowym. Sposób łączenia drucików w stosie linjowym wyjaśnia rys. 158. Spojenia parzyste leżą na jednej linii: cały termometr umieszczony jest w osłonie metalowej, zaopatrzonej w szczelinę, przez którą promieniowanie pada na środkowe parzyste spojenia. Nie wystarcza, rozumie się, posiadanie stosu o dużej sile termoelektrycznej; nieodzowny jest jeszcze galwanometr o wysokiej czułości. W pracach, gdzie chodzi



Rys. 153.

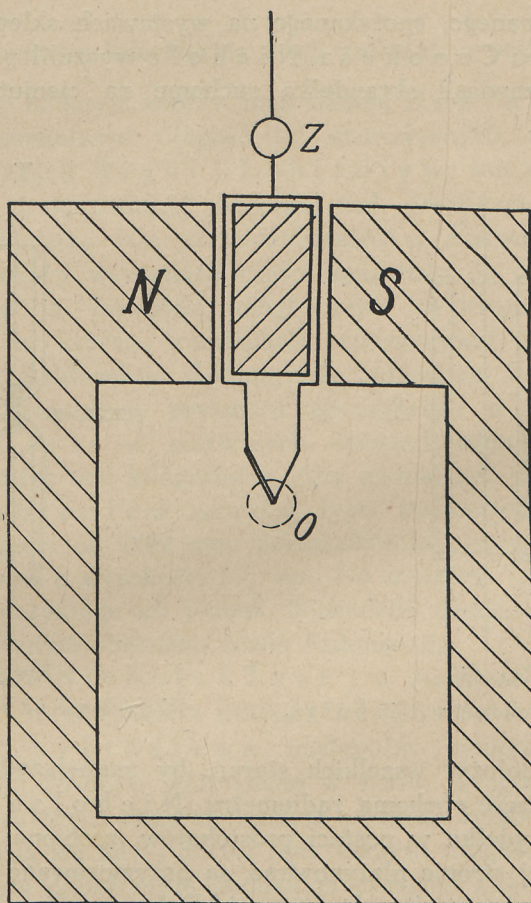
Schemat połączenia drucików w linjowym stosie termoelektrycznym.

o b. subtelne pomiary stosuje się galwanometry, wykazujące jeszcze 10^{-10} do 10^{-13} ampera (na skali, znajdującej się w odległości 1 metra, prąd wskazanego rzędu daje wychylenie = 1 mm.). Galwanometry o tak wielkiej czułości wymagają nader zmuśnej regulacji.

Można wielokrotnie powiększyć czułość i bolometrów, i stosów termoelektrycznych, umieszczając w próżni części metalowe, ogrzewane przez promieniowanie. Zwiększenie czułości osiąga się dzięki temu, że ogrzane części nie tracą energii wskutek konwekcji powietrza, uzyskują zatem większą temperaturę.

Posługując się w pomiarze temperatury metodą termoelektryczną musimy zosobna regulować termoelement i galwanometr. B o y s połączył te obydwie części w jedną całość i otrzymał nader czuły przyrząd, który nosi nazwę *radiomikrometru*. Przyrząd ten jest galwanometrem ramkowym, w którym zwój ruchomy jest połączony bezpośrednio z małym ogniwnem termoelektrycznym. Na rys. 159 widzimy ogniwo połączone z dolną częścią ruchomej ramki. Promieniowanie, które pada przez specjalne okienko (cały przyrząd jest zamknięty w grubym pancerzu metalowym) na spojenie o, wytwarza siłę

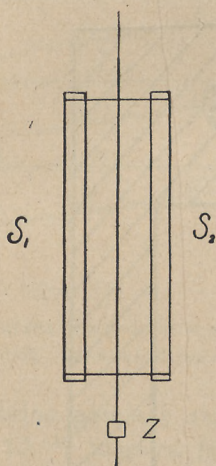
elektromotoryczną, która w krótkim obwodzie daje prąd o stosunkowo dużym natężeniu. Ramka, znajdująca się w polu magnetycznym, odchyła się przy przepływie prądu; zwierciadełko z pozwala odczytać kąt odchylenia.



Rys. 159.
Radiomikrometr.

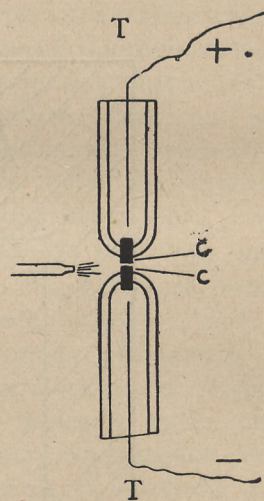
Radiomikrometr jest przyrządem stosunkowo ciężkim; nie daje się połączyć w jedną całość ze spektrometrem i dlatego, naogół, nie nadaje się do pomiarów spektralnych. Jeszcze trudniej byłoby użyć do tego celu *radiometru*, który jednak w niektórych badaniach specjalnych oddał cenne usługi. Najczęściej stosunkowo posługiwali się

radiometrem fizycy amerykańscy. Z nich najdonioślejsze wyniki, szczególnie w badaniu przejścia od podczerwieni do fal H e r t z a, otrzymał E. F. N i c h o l s. Ponieważ w następnym paragrafie zajmujemy się pracami N i c h o l s a, opiszemy tu bliżej skonstruowany przezeń radiometr. Radiometr N i c h o l s a stanowi modyfikację powszechnie znanego, spotykanego na wystawach sklepowych optyków, radiometru C r o o k e s'a. N i c h o l s wyczulił przyrząd dzięki temu, że zawiesił skrzydełka ruchome na cieniutkiej nitce



Rys. 160.

Część ruchoma radiometru Nicholsa.



Rys. 161.

Wibrator Nicholsa Teara.

kwarcowej i dołożył wszelkich starań, by zmniejszyć wagę części ruchomych. Część ruchomą radiometru N i c h o l s a widzimy na rys. 160. Skrzydełka w postaci prostokątów, zrobione z najcieńszej miki, po jednej stronie platynowane, są przymocowane do osi szklanej, zawieszanej na nitce kwarcowej. Dolna część osi jest zaopatrzona w lustreczko prostokątne z. W swej pracy z roku 1923 zdołał N i c h o l s do tego stopnia zredukować wymiary wszystkich organów radiometru, iż cała część zawieszona ważyła mniej, niż *miligram*. Aby dać wyobrażenie o zmniejszeniu wymiarów, wskażemy, iż zwierciadełko do mierzenia kątów było zrobione ze szkła pokrywkowego mikroskopu grubości 0.07 mm.; boki lustreczka miały $\frac{1}{2}$ mm. wysokości i 1 mm. szerokości. Promieniowanie podczerwone padało przez cieniutkie okienko mikowe na jedno ze skrzydełek

radiometru; różnica temperatur obu stron skrzydełka powodowała wychylenie części ruchomej.

Dogodność radiometru polega na tem, że nie podlega on zakłóceniom o charakterze elektromagnetycznym. Jego główną wadę, uniemożliwiającą szersze zastosowanie, stanowi nieprzenośność.

VII. Najkrótsze fale Hertza i ich związek z podczerwienią.

Z pomiędzy badaczy, którzy, idąc śladem H e n r y k a H e r t z a, starali się zmniejszyć długość fal elektrycznych, najwybitniejsze rezultaty osiągnęli R i g h i i L e b i e d i e w; ten ostatni w roku 1895 zdołał przeprowadzić badania nad dwójłomnością promieni H e r t z a, stosując fale sześciomilimetrowe. Pozwoliło mu to zredukować wymiary wszystkich części aparatury do tego stopnia, że do pomiarów z łatwością mógł użyć zwykłego spektrometru optycznego, na którego ramionach zamocowywał wibrator i odbiornik termoelektryczny. Spółczynnik załamania fal mierzył L e b i e d i e w zapomocą pryzmatu ebonitowego o wadze 2 gramów, gdy H e r t z w pierwszych doświadczeniach używał pryzmatów o wadze 600 kilogramów. Aby zmniejszyć długość fali, zastosował L e b i e d i e w wibrator typu pokazanego na rys. 161. Iskierka długości ok. 0.02 mm. przeskakiwała pomiędzy cylinderkami platynowymi o wysokości $1\frac{1}{2}$ mm. i o średnicy $\frac{1}{2}$ mm. Do cylinderków, nie dotykając ich jednak, dochodziły druciki platynowe, połączone z wtórnym obwodem cewki Ruhmkorffa.

W roku 1923 N i c h o l s i T e a r¹⁾ w Ameryce uczynili wielki krok naprzód w otrzymaniu krótkich fal H e r t z a. Zmodyfikowali oni wibrator L e b i e d i e w a, zastępując cylinderki platynowe wolframowymi, również wtapianymi w szkło. Długość tych cylinderków w niektórych doświadczeniach wynosiła tylko 0.2 mm., średnica ich wahała się od $\frac{1}{2}$ do 0.2 mm. Iskierki długości ok. 0.01 mm. były w ciekłym dielektryku, poddanym ciśnieniu kilku atmosfer. Zapomocą soczewek parafinowych koncentrowano promienie elektryczne na skrzydełkach radiometru, opisanego na str. 498. W tych badaniach zmodyfikowano urządzenie radiometru o tyle, że przed analogicznymi stronami obu skrzydełek, to jest przed skrzydełkiem S_1 i za skrzydełkiem S_2 , na rys. 160 zamocowywano na niteczkach kwarcowych rodzaj resonatorów, któremi były poprostu skrawki cieniutkiego dru-

¹⁾ E. F. Nichols and J. D. Tear. Short electric waves. Physical Review, 1923. t. 21, s. 587.

cika platynowego o średnicy $= 1 \mu$. Te niteczki platynowe przejmowały drgania elektryczne, których energia zamieniała się na ciepło; pod wpływem ogrzewania obracały się skrzydełka radiometru.

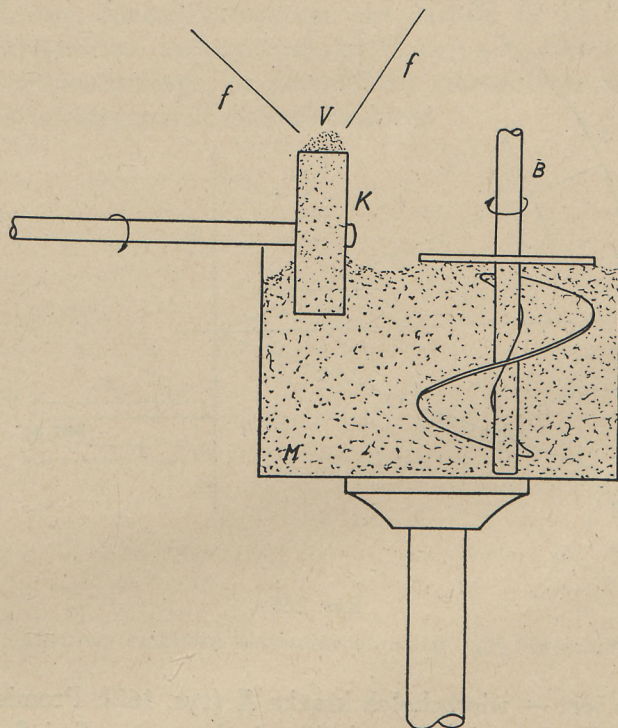
Nichols i Tear zdołali otrzymać drgania zasadnicze o $\lambda = 1,8 \text{ mm}$. Mogli jednak stwierdzić domieszkę drgań harmonicznym o fali krótszej. Najkrótsze z fal obserwowanych miały $\lambda = 0,22 \text{ mm}$, były zatem krótsze od najdłuższych podczerwonych fal Rubensa i Bayera. Nichols i Tear tym samym radiometrem, który służył do badań nad najkrótszymi falami Hertza, wykrywali też długie fale podczerwone, wysyłane przez lampę kwarcową, stwierdzając tem doświadczeniem identyczność obu rodzajów promieniowania. Krótkie fale Hertza, jak i długie podczerwone, łatwo przechodzą przez papier czarny, a są pochłaniane przez cieniutkie warstewki wody. Tak np. Arkadiewa - Głagolewa (p. niżej) znalazła, że suche płótno lniane bez osłabienia przepuszcza (100%) najkrótsze fale Hertza, a płótno zawilżone pochłania 76% ich energii.

Największą trudność w otrzymywaniu krótkich fal Hertza stanowi szybki spadek ilości energii wypromieniowanej przy zmniejszeniu wymiarów wibratora i prędkie zużycie wibratorów. Nader szczęśliwie usunęła te trudności uczona rosyjska A. Arkadiewa - Głagolewa¹⁾. Skonstruowała ona wibrator zupełnie nowego typu, o stosunkowo dużej wydajności w dziedzinie fal najkrótszych, który nazwała wibratorem masowym. (Ideę tego nowego wibratora dał prof. W. Arkadiew w Moskwie, w którego laboratorium były prowadzone badania). Myśl zasadnicza polegała na wytwarzaniu naraz b. wielu iskierek pomiędzy miniaturowymi wibratorami, jakie stanowią opiłki metalowe, tworzące zawieszinę w ciekłym dielektryku. Ta idea została zrealizowana w sposób następujący (rys. 162). W naczyniu szklanym o średn. 7,7 cm. znajduje się mieszanina oleju i opiłków, możliwie jednorodnych, przesianych przez sita. Szybko obracający się krążek karbolitowy *K* unosi część mieszaniny, która dzięki sile odśrodkowej tworzy na jego obwodzie rodzaj wałeczka. Do wałeczka dochodzą druty *f* obwodu wtórnego cewki. Przy wyładowaniach powstają pomiędzy opiłkami mikroskopijne iskierki; zamiast jednego wibratora, mamy ich mnóstwo, dzięki

¹⁾ A. Głagolewa - Arkadiewa. Eine neue Strahlungsquelle der kurzen elektromagnetischen Wellen von ultrahertzscher Frequenz. Zeitschrift für Physik, 1924, t. 24, s. 153.

czemu intensywność emisji jest wzmożona. Obracające się mieszadło *B* podtrzymuje jednorodność mieszaniny i wprowadza w grę wciąż nowe opilki.

Do mierzenia długości krótkich fal elektrycznych posługiwała się G ł a g o l e w a - A r k a d i e w a, jak i wszyscy zresztą badacze tej dziedziny, interferometrem niezmiernie prostej konstrukcji, wyn-

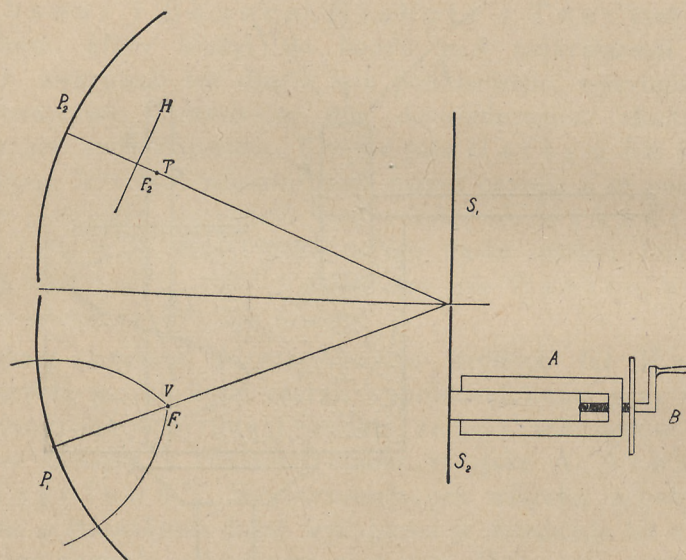


Rys. 162.
Wibrator masowy.

leżonym przez L. B o l t z m a n n a, który posługiwał się nim po raz pierwszy w doświadczeniach pokazowych, dotyczących fal H e r t z a. Interferometr B o l t z m a n n a jest płaskim zwierciadłem metalowym, składającym się z dwu płytek ¹⁾; jedna z nich jest nieruchoma; druga ruchoma, może być przesuwana o dowolną wielkość zapomocą śruby mikrometrycznej. Przesunięcie płytki rucho-

¹⁾ Dla przykładu wskażemy, że N i c h o l s i T e a r używali płytek mosiężnych grubości 6 mm. o wymiarach 5×10 cm.

mej o $\frac{1}{4} \lambda$ wprowadza pomiędzy promieniami fal płaskich, padających niemal normalnie na zwierciadła, różnicę dróg $= \frac{1}{2} \lambda$. Przy systematycznym ruchu połówki ruchomej, fale odbite od dwu części zwierciadła będą miały to fazy zgodne, to znów przeciwne i zebrane w jednym punkcie będą się to wzmacniać, to osłabiać. Rysunek 163 pokazuje sposób użycia interferometru Boltzmann'a przez uczoną rosyjską. W ognisku F_1 zwierciadła P_1 znajduje się iskiernik



Rys. 163.

Mierzenie długości fali promieniowania wibratora masowego.

masowy, to jest — wierzchołek krążka K (rys. 162). Promienie odbite od zwierciadła P_1 padają na płytki interferometru S_1 i S_2 ; pęk promieni równoległych pada następnie na zwierciadło P_2 , w którego ognisku znajduje się odbiornik termoelektryczny, połączony z czułym galwanometrem. Płytkę metalową H osłania ogniwo termoelektryczne od działania fal. Po usunięciu tej płytki galwanometr pokazuje wychylenie, zależne od energii drgania otrzymanego przy wzajemnym oddziaływaniu fal. Gdyby drgania wibratora masowego były ściśle monochromatyczne, to przy systematycznym przesuwaniu w jedną stronę płytki interferometru otrzymywałoby się krzywą wychyleń regularną, sinusoidalną o jednakowych odstępach maximów i minimów. Krzywa, otrzymana w doświadczeniu, miała charakter bardziej zawiły; wynikało z niej, że badane promieniowanie, co zre-

szta zgóry było prawdopodobne, stanowiło mieszaninę fal o różnej długości, — od 50 mm. do 0.1 mm.

Promieniowanie, wytworzone przez uczoną rosyjską, zachodzi zatem bardziej wgląd podczerwieni, niż krótkie fale N i c h o l s a i T e a r a. Tym sposobem możemy obecnie realizować pewne długości fali bądź metodą czysto elektryczną, bądź metodą emisji optycznej, co stanowi zdobycz nauki, która doniedawna zarysowywała się tylko jako cel idealny. Niezadawalającym jest narazie to, że nie udaje się jeszcze otrzymywać najkrótszych fal H e r t z a, jako promieniowania monochromatycznego, co pozwoliłoby szczegółowo zbadać przejście od fal elektrycznych do podczerwieni.

Rozdział XVII.

GUSTAW KIRCHHOFF I ROBERT BUNSEN.

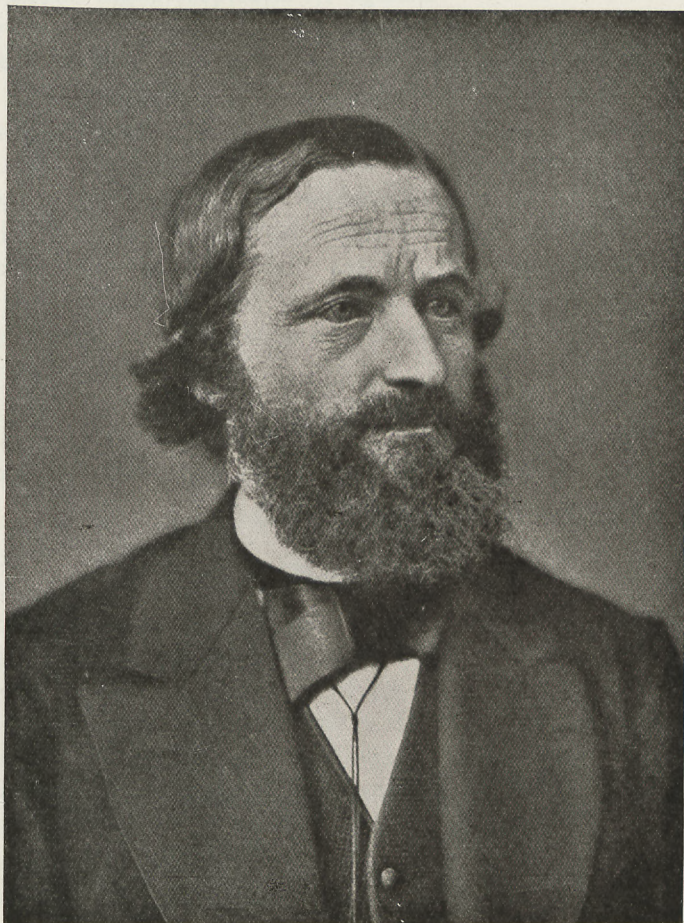
W ROKU 1859 dokonali Kirchhoff i Bunsen, dwaj profesorowie uniwersytetu Heideberskiego, wiekopomnego odkrycia metody analizy widmowej. Nie byli oni pierwszymi obserwatorami widm linjowych, lecz pierwsi pokazali drogę systematycznego, konsekwentnego stosowania badań nad składem światła do poznawania gatunków materji. Nie wiele jest narzędzi naukowych, któreby tak dalece rozszerzyły granice poznania ludzkiego, jak spektroskop.

Kirchhoff'a i Bunsen'a znamy głównie, jako twórców spektroskopji. Nie małe jednak były i inne ich zasługi naukowe. Kirchhoff (1824—1887) dał szereg doniosłych rozpraw z dziedziny fizyki matematycznej. Na gruncie badań teoretycznych doszedł do swych znanych praw, dotyczących rozgałęzienia prądów. W związku z odkryciem analizy widmowej znalazł też słynne prawo o proporcjonalności pomiędzy zdolnością emisyjną i absorbcyjną.

Na to prawo naprowadziło go spostrzeżenie przypadkowe. Ustawwszy na drodze promieni płomień spirytusowy, zabarwiony sodem, zauważył silniejsze uwydatnienie się linij czarnych. Miał on wówczas opuścić pracownię, dla zastanowienia się na tym fakcie, ze słowami „zdaje mi się, że to jest sprawa zasadnicza” („das scheint mir eine fundamentale Geschichte“). Na drugi dzień miał już w swem ręku klucz do wytłumaczenia linij Fraunhofer'a w widmie słonecznem.

Zespół Kirchhoff'a z Bunsen'em był jak najszcześniejszy. Wielki genjusz eksperymentatorski drugiego uzupełniał subtelne i głębokie rozumowanie pierwszego. Szczególnie celował Bunsen w odnajdywaniu ścisłych metod badania. Z tej strony działalność Bunsen'a jest dobrze znana każdemu: w chemji stworzył on me-

Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



GUSTAW KIRCHHOFF

Wyd. „*Mathesis Polska*”.



todę analizy gazów, w fizyce był wynalazcą kalorymetru lodowego, który do dziś nosi jego imię.

Z imieniem B u n s e n'a wiążemy również wiele przyrządów laboratoryjnych pierwszej potrzeby; wskażemy np. palnik, tryskawkę, pompki wodne ssące (aspiratory), ogniwa.

We wszystkich dziedzinach wiedzy, których dotykał, pozostawił B u n s e n głęboki ślad po sobie; tak, na przykład, słynne są jego badania nad związkami kakodylowymi w chemii organicznej, on też dał podstawy fotochemii; on w chemii nieorganicznej zasłużył się badaniami nad związkami rubidu i cezu, które to pierwiastki odkrył był zapomocą metody analityczno-widmowej.

Posiadał B u n s e n zarazem wybitny talent pedagogiczny. W jego pracowni kształcili się całe zastępy młodych chemików, którzy metody jego szerzyli później w świecie całym. Pozostawał na stanowisku profesora w Heidelbergu do 78 roku życia. Urodzony w roku 1811 zmarł w 1899.

Analiza chemiczna na drodze spostrzeżeń widmowych

PRZEZ G. KIRCHHOFFA i R. BUNSEN'A¹⁾.

ROZPRAWA PIERWSZA.

Wiadomo, że pewne substancje mają taką własność, że, gdy je wprowadzić w płomień, wywołują występowanie w jego widmie pewnych linii jasnych. Można oprzeć na tych liniach metodę analizy jakościowej, która znacznie rozszerza dziedzinę reakcyj chemicznych i prowadzi do rozstrzygnięcia problemów dotychczas niedostępnych. Ograniczamy się tu z początku do tego, że rozwijamy tę metodę dla metali alkalicznych i metali ziem alkalicznych i wyjaśniamy jej wartość na szeregu przykładów.

Wspomniane linie ukazują się tem wyraźniej, im wyższą jest temperatura i im mniejsze jest własne natężenie świetlne płomienia. Lampa gazowa, opisana przez jednego z nas²⁾, daje płomień o bardzo wysokiej temperaturze i o bardzo małym natężeniu świetlnym; dla tego też nadaje się ten płomień przedewszystkiem do doświadczeń dotyczących jasnych linii, właściwych pewnym substancjom.

¹⁾ Chemische Analyse durch Spectralbeobachtung von G. Kirchhoff und R. Bunsen. Poggend. Annal., T. 110, s. 161, 1860.

²⁾ Poggend. Annal., T. 100, s. 85, 1856.

Na tablicy I-szej¹⁾ są przedstawione widma, które daje rzeczony płomień, gdy się w nim ulatniają możliwie czysto otrzymane chlorki potasu, sodu, litu, strontu, wapnia, baru. Dla ułatwienia orientacji dołączono widmo słoneczne.

Związek potasu, używany do doświadczeń, został otrzymany przez przepalenie chloranu potasowego, który uprzednio był przekrystalizowany sześć do ośmiu razy.

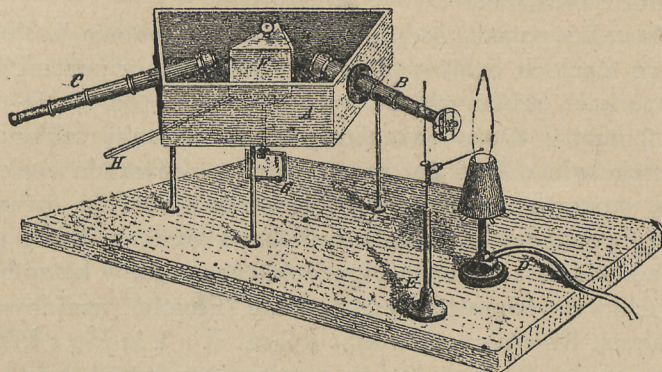
Chlorek sodu wytworzyliśmy z czystego węglanu sodowego i kwasu solnego i również czyściliśmy go przez często powtarzane przekrystalizowywanie. Sól litu była oczyszczona przez czternastokrotne strącenie zapomocą węglanu amonowego.

Z taką samą starannością przygotowywali autorowie w stanie czystym i inne związki: chlorki wapnia, baru i strontu.

Na rys. 164, str. 507, jest podany obraz przyrządu, którym przeważnie posługiwaliśmy się przy obserwowaniu widm. A jest to pudło w środku wyczernione, którego dno ma postać trapezu i które spoczywa na trzech nogach; dwie ukośne ściany boczne pudła, które tworzą ze sobą kąt około 58° , niosą dwie małe lunetki *B* i *C*. Soczewki okularowe pierwszej są usunięte i zastąpione przez płytkę, w której znajduje się szpara utworzona z dwu ostrzy mosiężnych; jest ona umieszczona w ognisku obiektywu. Przed szparą stoi lampa *D* tak, że oś rury *B* napotyka brzeg jej płomienia. Cokolwiek poniżej miejsca, gdzie oś spotyka brzeg płomienia, wchodzi wieniec bardzo cienkiego drutu platynowego, wygięty w uszko; podstawka *E* podtrzymuje drut; do uszka z drutu jest przytopiona perełka badanego związku chlorowego, po uprzednim usunięciu wody. Pomiędzy obiektywami lunet *B* i *C* stoi pryzmat *F* o kącie łamiącym równym 60° , napełniony siarczkiem węgla. Pryzmat spoczywa na płytce mosiężnej, która daje się obracać około osi pionowej. Ta oś niesie na swym dolnym końcu zwierciadło *G* i nad niem ramię *H*, które służy za rączkę przy obracaniu pryzmatu i zwierciadła. Na zwierciadło jest skierowana mała lunetka, która oku, przez nią patrzącemu, pokazuje obraz odbity skali poziomej, ustawionej w niewielkiej odległości. Zapomocą obracania pryzmatu można przesunąć całe widmo koło pionowej nici lunety *C* i każde miejsce w widmie doprowadzić do zakrycia przez tę nitkę. Każdemu miejscu widma odpowiada pewne

¹⁾ Uważając widma metali alkalicznych i ziem alkalicznych za powszechnie znane, pominęliśmy tablicę, o której mowa w tekście. (Tł.).

odczytanie na skali. Jeżeli światło widma jest słabe, to nić lunety oświetla się zapomocą soczewki, która część promieni wychodzących z lampy rzuca przez mały otwór, zrobiony z boku w rurce okularu lunety C.



Rys. 164.

Widma przedstawione na tabl. I, a wytworzone zapomocą wyżej wspomnianych czystych chlorków, porównywaliśmy z widmami, które się otrzymuje, kiedy się wprowadza bromki, jodki, wodorotlenki, siarczany i węglany odpowiednich metali w następujące płomienie:

w płomień siarki,	
" " siarczku węgla,	
" " alkoholu wodnego,	
" " nieświecący gazu świetlnego	
" " tlenku węglowego,	
" " wodoru i	
" " gazu piorunującego.	

W tych badaniach szeroko ujmujących przedmiot a zarazem zabierających dużo czasu, których szczegóły, jak sądzimy, możemy pominąć, okazało się, że różnorodność związków, w których metale były używane, rozmaitość procesów chemicznych w płomieniach poszczególnych i olbrzymie różnice temperatur tych ostatnich nie wywierają żadnego wpływu na pozycję linii widmowych, odpowiadających poszczególnym metalom ¹⁾.

¹⁾ Udało się późniejszym badaczom wykazać doświadczalnie, że, prócz widm samych metali, istnieją też i widma związków, wysyłane przez niezdyssocjowane molekuły; do wytwarzania tych widm potrzebne są specjalne warunki. (Tl.).

Aby otrzymać dalszy dowód na to, że każdy z pomiędzy kilkakrotnie wspomnianych metali zawsze wywołuje w widmie powstawanie tych samych linii jasnych, porównaliśmy narysowane widma z temi widmami, które daje iskra elektryczna, przeskakująca pomiędzy elektrodami z tych metali.

Małe kawałki potasu, sodu, litu, strontu i wapnia zostały przywiązane do cienkich drutów platynowych i zostały parami tak zatopione w rurkach szklanych, że były oddzielone od siebie odstępem od 1 do 2 mm., i druty przenikały przez ściankę szklaną. Każda z tych rurek była ustawiona przed szparą przyrządu spektralnego; zapomocą aparatu indukcyjnego R u h m k o r f f'a przepuszczaliśmy iskry pomiędzy wspomnianymi kawałkami metali i porównywaliśmy ich widma z widmem płomienia gazowego, w który był wprowadzony chlorek odpowiedniego metalu. Płomień znajdował się za rurką szklaną. Kolejno wprawiając aparat R u h m k o r f f'a w ruch i zatrzymując go, łatwo było bez pomiaru przekonać się stanowczo o tem, że w błyszczącym widmie iskry znajdowały się nieprzesunięte jasne linje widma płomienia. Oprócz nich występowały w widmie iskrowem jeszcze inne jasne linje, z których jedna część musi być przypisana obecności w elektrodach metali obcych, druga część — azotowi, który wypełniał rurki, gdy tlen połączył się z częścią elektrod.

Wydaje się na podstawie tego niewątpliwem, że jasne linje wskazanych widm mogą być uważane za pewne oznaki obecności danych metali. Mogą one służyć za reakcję, zapomocą której te substancje dają się wykazać jaśniej, prędzej i w ilościach mniejszych, niż zapomocą jakiegokolwiek innego środka analitycznego.

Podane obrazy widm dotyczą przypadku, kiedy szpara jest tak szeroka, że z pomiędzy ciemnych linii widma słonecznego tylko najwyraźniejsze są dostrzegalne, kiedy powiększenie lunety obserwacyjnej jest małe (mniej więcej czterokrotnie) a natężenie światła umiarkowane. Te warunki wydają się nam najkorzystniejszymi, gdy chodzi o to, aby wykonać analizę chemiczną zapomocą obserwacyj widmowych. W innych warunkach wygląd może być zasadniczo różny. Jeżeli powiększymy czystość widma, to wiele z pomiędzy linii narysowanych pojedynczo rozpada się na linii kilka, na przykład linja sodu — na dwie.

A teraz mają być bliżej omówione odrębne własności widm poszczególnych, których znajomość jest ważna pod względem praktycznym, i mają być wykazane korzyści, które daje oparta na nich metoda analizy chemicznej.

S ó d.

Ze wszystkich reakcyj widmowych reakcja na sód jest najczulsza. Żółta linja $Na\alpha$, jedyna, którą okazuje widmo sodu, zbiega się z linją $D F r a u n h o f e r'a$ i odznacza się swemi szczególnie ostreimi granicami i swoją nadzwyczajną jasnością. Jeżeli temperatura płomienia jest bardzo wysoka, a ilość użytej substancji bardzo wielka, to w najbliższej okolicy linji ukazują się ślady widma ciągłego. Samo przez się słabe linje innych ciał, przypadające w pobliżu niej, wydają się wtedy jeszcze bardziej osłabionemi i dlatego często dopiero wówczas stają się widoczne, kiedy reakcja na sód zaczyna ugasać.

W tlenkach, chlorkach, jodkach i bromkach, siarczanach i węglanach ukazuje się reakcja najwyraźniej. Jednak nie brak jej nawet w krzemianach, boranach, fosforanach i innych solach, wytrzymujących działanie ognia.

Już *S w a n*¹⁾ zwrócił uwagę na to, jak mała ilość soli kuchennej może jeszcze wyrażnie wywołać linję sodu. Następujące doświadczenie pokazuje, że chemja nie może wskazać ani jednej reakcji, któraby choć w przybliżeniu dała się porównać pod względem czułości z tem analityczno-widmowem wykrywaniem sodu. W pokoju do obserwacji, który zawierał mniej więcej 60 m.³ powietrza, w rogu, możliwie oddalonym od miejsca ustawienia przyrządu, wywołaliśmy mały wybuch 3 miligramów chloranu sodowego z cukrem mlekowym, gdy jednocześnie obserwowano nieświecąca lampę, umieszczoną przed szparą. Już po niewielu minutach płomień, stopniowo zabarwiający się na słaby kolor żółty, dał mocną linję sodu, która znikła znów zupełnie dopiero po 10 minutach. Z wagi soli użytej i z wagi powietrza zawartego w pokoju łatwo można obliczyć, że w jednej części wagowej powietrza nie mogła być zawarta nawet $\frac{1}{20000000}$ część wagowa dymu sodowego. Ponieważ reakcję z całą dogodnością można oglądać w ciągu jednej sekundy, a w ciągu tego czasu, sądząc z dopływu i składu gazów płomienia, rozżarza się w nim około 50 cm.³ czyli 0,0647 gr. powietrza, które zawierają mniej niż $\frac{1}{20000000}$ część soli sodowej, wynika więc stąd, że oko może rozpoznać jak najwyraźniej jeszcze mniej, niż $\frac{1}{3000000}$ mg. soli sodowej. Przy takiej czułości reakcji staje się zrozumiałem, że w rozżarzonem powie-

¹⁾ Poggend. Ann., T. 100, s. 311.

trzu atmosferycznym rzadko brak wyraźnej reakcji na sól. Ziemia więcej, niż w dwu trzecich swej powierzchni jest pokryta roztworem soli, który nieustannie zamienia się w pył wodny pod wpływem spienionych i przewalających się fal morskich. Kropelki wody morskiej, które w ten sposób dostają się do atmosfery, parują i pozostawiają pyłki, zawierające sól kuchenną.

Następne rozdziały zawierają szczegółowy opis widm metali alkalicznych i metali ziem alkalicznych; autorowie wskazują zarazem sposoby, pozwalające wykrywać te pierwiastki przy ich wspólnym występowaniu. W końcu rozprawy zwrócona jest uwaga na doniosłość nowej metody dla odkrywania nowych ciał i dla badań astronomicznych.

Dla wykrycia dotąd nieznanego pierwiastków powinno by analiza widmowa zdobyć niemniej ważne znaczenie. Gdyż, jeżeli istnieją ciała, które w naturze są tak skąpo rozpowszechnione, iż dotychczasowe środki analizy pozostawiają nas bezsilnymi w ich rozpoznaniu i oddzieleniu, to wolno będzie się spodziewać rozpoznania i określenia wielu z pomiędzy ciał takich, które na drodze zwykłej usuwają się z pod jakiegokolwiek dostrzegania chemicznego, zapomocą prostej obserwacji widm ich płomieni. Że naprawdę istnieją takie dotąd nieznanne pierwiastki, o tem mieliśmy już sposobność przekonać się. Opierając się na niewątpliwych wynikach metody analityczno-widmowej, mniemamy, że już teraz możemy twierdzić z całą pewnością, że obok potasu, sodu i litu istnieje jeszcze czwarty metal, należący do grupy alkalicznej, który daje widmo również charakterystyczne i proste, jak i lit, — metal, który przy użyciu naszego aparatu widmowego pokazuje tylko dwie linie: niebieską, która zlewa się prawie z linią strontu $Sr\delta$, i drugą niebieską, która leży tylko cokolwiek dalej ku fioletowemu końcowi widma, a pod względem natężenia i ostrości brzegów współzawodniczy z linią litu¹⁾.

Jeżeli analiza widmowa daje (mniemamy, żeśmy tego dowiedli) zadziwiająco prosty środek wykrywania najmniejszych śladów pewnych pierwiastków w ciałach ziemskich, to z drugiej strony otwiera ona badaniu chemicznemu dziedzinę dotąd zupełnie zamkniętą, która sięga daleko poza granicę ziemi, a nawet — naszego układu słonecznego. Ponieważ w metodzie analitycznej, o której mowa, wystarcza widzieć gaz rozżarzony, o którego analizę chodzi, więc nasuwa

¹⁾ Kirchhoff i Bunsen wykryli na drodze analizy widmowej dwa metale: rubid i cez. Metoda analizy widmowej pozwoliła odkryć w czasach późniejszych pierwiastki następujące: tal, ind, gal, argon, hel, neon, krypton, ksenon. (Tł.).

się myśl, iż ta sama metoda da się również zastosować do atmosfery słońca i jaśniejszych gwiazd stałych. Wymaga ona tu jednak modyfikacji wskutek światła, które wysyłają jądra tych ciał niebieskich. W rozprawie swej „O stosunku pomiędzy zdolnością emisyjną i absorbcyjną ciał dla ciepła i światła”¹⁾ jeden z nas dowiódł zapomocą rozważań teoretycznych, że widmo gazu rozżarzonego zostaje odwrócone, t. j. że linje jasne przemieniają się w ciemne, jeżeli za gazem umieścimy źródło światła o dostatecznej intensywności, które samo przez się daje widmo ciągłe. Daje się stąd wywnioskować, że widmo słoneczne ze swemi linjami ciemnymi nie jest niczem innem, jeno odwróceniem widma, któreby pokazała sama przez się atmosfera słońca. Podług powyższego, analiza chemiczna atmosfery słońca wymaga tylko odszukania tych substancyj, które, wprowadzone w płomień, ukazują jasne linje, zbiegające się z ciemnymi linjami widma słonecznego.

W cytowanym miejscu podane są następujące doświadczenia, jako dowody doświadczalne wspomnianego, a teoretycznie wyprowadzonego twierdzenia.

Jasna linja czerwona w widmie płomienia gazowego, w który jest wprowadzona perła chlorku litowego, przemienia się w czarną, kiedy się przepuszcza przez płomień pełne światło słoneczne. Jeżeli zastąpić perłę chlorku litowego przez perłę chlorku sodowego, to w widmie słonecznem ukazuje się niezwykle wyraźnie ciemna linja podwójna *D* (która zbiega się z jasną linją sodu).

W widmie światła *Drummond'a* występuje ciemna linja podwójna *D*, kiedy się jego promienie przepuszcza przez płomień rozwodnionego alkoholu, w który wprowadzono chlorek sodu²⁾.

Wydawało się nam rzeczą interesującą otrzymać jeszcze więcej

¹⁾ Kirchhoff (uw. tł.).

²⁾ W numerze marcowym *Phil. Mag.* z roku 1860 przypomina *Stokes*, że *Foucault* już w roku 1849 dokonał spostrzeżenia, podobnego do wyżej wspomnianego. Przy badaniu łuku elektrycznego pomiędzy końcówkami węglowemi zauważył on (*l'Institut* 1849, str. 45), że w widmie tegoż znajdują się jasne linje na miejscu podwójnej linji *D* światła słonecznego i że łuk wzmacnia ciemną linję *D* lub też wytwarza ją, kiedy się przezeń przepuszcza światło słoneczne lub światło rozżarzonej końcówki węglowej, a — potem to światło rozszczepia w widmo. Spostrzeżenie, wspomniane w tekście, daje objaśnienie tego interesującego, już przed 11 laty przez *Foucault'a* dostrzeżonego zjawiska, i pokazuje, że zjawisko to nie jest uwarunkowane przez własności tak jeszcze zagadkowego pod wielu względami światła elektrycznego lecz — pochodzi od związku sodowego, który był zawarty w węglu i przez prąd był zamieniony na parę.

potwierdzeń tego godnego uwagi wywodu teoretycznego. Udało się nam to zapomocą doświadczeń, które teraz opiszemy.

Rozżarzyliśmy w płomieniu gruby drut platynowy i doprowadziliśmy go zapomocą prądu elektrycznego prawie do punktu topnienia. Drut dał świetne widmo bez jakiegokolwiek śladu jasnych lub ciemnych linii. Kiedyśmy umieścili pomiędzy drutem a szparą przyrządu płomień bardzo rozwodnionego alkoholu, w którym była rozpuszczona sól kuchenna, to ciemna linja *D* ukazała się nader wyraźnie.

W widmie drutu platynowego, który został rozżarzony tylko zapomocą płomienia, można wywołać ciemną linję *D*, jeżeli trzymać przed nim probówkę, na dnie której umieszczono nieco amalgamatu sodowego i ten ogrzano aż do wrzenia. To doświadczenie jest dlatego ważne, iż pokazuje ono, że znacznie poniżej temperatury żaru wywiera para sodu swe działanie absorbcyjne dokładnie w tem samym miejscu widma, jak i w temperaturach najwyższych, które możemy wytworzyć, a zarówno w temperaturach, które mają miejsce w atmosferze słonecznej.

Autorom udało się również odwrócić jaśniejsze linje potasu, strontu, wapnia i baru.

Heidelberg, w kwietniu 1860 r.

Rozdział XVIII.

Krótkofalowe widma pierwiastków,

PRZEZ H. G. J. MOSELEYA¹⁾.

DOTYCHCZAS opisywano charakterystyczne typy promieni X, które wysyła atom odpowiednio pobudzony, wyrażając stopień ich pochłaniania przez glin²⁾, gdyż nie rozporządzano wcale metodą analizy widmowej. Zjawiska interferencji, które okazują promienie Röntgena, gdy są rozpraszane przez kryształ, uczyniły jednak obecnie możliwem dokładne wyznaczenie częstości drgań różnych typów promieniowania. Wykazali to W. H. i W. L. B r a g g'owie³⁾, którzy tą metodą zanalizowali widmo linjowe, wysyłane przez antykatodę platynową rury Röntgenowskiej. C. G. Darwin i autor⁴⁾ rozszerzyli tę analizę i zbadali również widmo ciągłe, które w tym przypadku stanowi większą część promieniowania. Niedawno prof. B r a g g⁵⁾ wyznaczył również długości fal najsilniejszych linii w widmach niklu, wolframu i rodu. Jednak dotychczas stosowane metody elektryczne zapewniają powodzenie tylko w tym przypadku, kiedy się rozporządza stałym źródłem promieniowania. Niniejszy artykuł zawiera opis metody, pozwalającej fotografować te widma; czyni ona analizowanie promieni X również łatwem, jak analizowanie promieni w innych dziedzinach spektroskopji. Jest zamiarem autora dać z początku ogólny przegląd głównych typów promieniowania o wielkiej częstości, a następnie rozpatrzyć widma nielicznych pier-

¹⁾ W dosłownem tłumaczeniu tytuł powinienby brzmieć: „Widma o dużej częstości drgań, wysyłane przez pierwiastki”. — *The High-Frequency Spectra of the Elements*. By H. G. J. Moseley, M. A. *Philosophical Magazine*, r. 1913, t. 26, s. 1024. Krótki życiorys M o s e l e y'a został podany na str. 462.

²⁾ Patrz B a r k l a. *Phil. Mag.* XXII, s. 396 (1911).

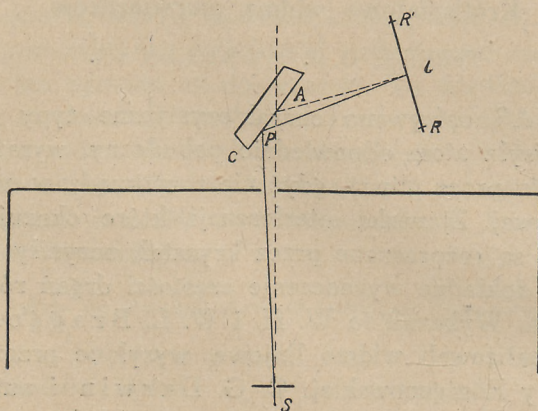
³⁾ *Proc. Roy. Soc. A.* LXXXVIII, s. 428 (1913).

⁴⁾ *Phil. Mag.* XXVI, s. 210 (1913).

⁵⁾ *Proc. Roy. Soc. A.* LXXXIX, s. 246 (1913).

wiastków szczegółowiej i ściślej. Wyniki już otrzymane pokazują, że te dane mają ważne znaczenie dla sprawy wewnętrznej struktury atomu i silnie podtrzymują poglądy Rutherforda¹⁾ i Bohra²⁾.

Ka⁺ye³⁾ wykazał, że pierwiastek, pobudzony potokiem dostatecznie prędkich promieni katodowych, wysyła swe charakterystyczne promienie X. Używał on w charakterze antykatody pewnej liczby substancyj, które zamocowywał wewnątrz rurki próżniowej na ruchomym wózku. Pomysłowe urządzenie magnetyczne pozwalało wpro-



Rys. 165.

wadzać po kolei na linję ognia każdą antykatodę. Zmodyfikowano ten aparat do celów niniejszej pracy. Prąd katodowy koncentrowano na małej powierzchni badanej antykatody, a płytkę platynową, zaopatrzoną w ciekłą pionową szparę, umieszczano bezpośrednio przed częścią bombardowaną. Rurę opróżniano zapomocą pompy rtęciowej Gaedego, czasem też stosowano węgiel drzewny i powietrze ciekłe, aby usunąć parę wodną. Promienie X, przeszedłszy przez szparę, oznaczoną na rys. 165 przez S, przedostawały się nazewnątrz poprzez okienko aluminiowe grubości 0,02 mm. Pozostałą część promieniowania odcinało pudło ołowiane, w którym była umieszczona rura. Promienie padały na powierzchnię łupliwości C kryształu żelazocyanku potasowego, który był umocowany na stoliku

¹⁾ Phil. Mag. XXI, s. 669 (1911).

²⁾ Phil. Mag. XXVI, s. 1, 476 i 857 (1913).

³⁾ Phil. Trans. Roy. Soc. A., CCIX, s. 123 (1909).

spektrometru. Powierzchnia kryształu była pionowa; oś geometryczna spektrometru przechodziła przez nią.

Wiadomo obecnie ¹⁾, że promienie X zawierają naogół dwa składniki różnego typu: promieniowanie niejednorodne i promieniowanie charakterystyczne określonej częstości. Pierwsze ulega odbiciu od takiej powierzchni pod wszelkimi kątami; jednak przy dużych kątach, stosowanych w pracy niniejszej, promienie odbite tej kategorii posiadają nader słabą intensywność. Z drugiej strony promienie określonych częstości odbijają się tylko, gdy uderzają o powierzchnię pod określonymi kątami. Kąt połysku Θ , długość fali i „stała siatki” krystalicznej d są ze sobą związane zależnością ²⁾:

$$n\lambda = 2d \sin \Theta, \quad (1)$$

gdzie liczbę całkowitą n można nazwać „rzędem” odbicia. Kryształ tu użyty był doskonałym okazem o powierzchni 6 cm.²; wiadomo było, że daje silne odbicia w pierwszych trzech rzędach, przyczem widmo trzeciego rzędu było najsilniejsze.

Dalej autor podaje szczegóły wykonania pomiarów, które tu pomijamy.

Zbadano dotychczas dwanaście pierwiastków. Z nich dziesięć, umieszczonych w tablicy I-szej, wybrano tak, by tworzyły ciągły szereg, posiadający tylko jedną lukę. Spodziewano się, że tym sposobem ujawnią się wszelkie związki, wynikające z układu pierwiastków. Włączenie niklu budziło specjalne zainteresowanie ze względu na jego anomalną pozycję ³⁾ w układzie perjodycznym. Promieniowanie tych substancji łatwo wzbudzić, a duże kąty odbicia pozwalają łatwo dokonać pomiarów długości fali z dobrą dokładnością. Tylko wapń spowodował pewne kłopoty. W tym przypadku ze względu na wysoki współczynnik absorpcji głównego promieniowania (około 1200 cm.⁻¹ glinu) okienko rury Röntgenowskiej pokryto skórą, używaną przy wybijaniu folii złotej, a powietrze pomiędzy kryształem a kliszą fotograficzną zastąpiono wodorem. Warstwa wapna, która pokrywała powierzchnię metalu, wydzieliła taką ilość gazu, że promienie X można było wzbudzać tylko na przeciąg jednej, dwu se-

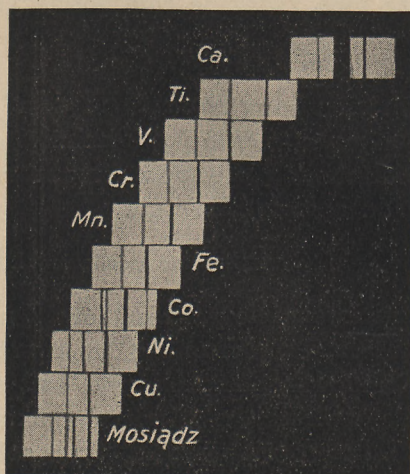
¹⁾ Moseley i Darwin, loc. cit.

²⁾ P. str. 458 niniejszej książki.

³⁾ (Tl.). W tablicy układu perjodycznego (s. 465) kobalt o ciężarze atomowym 58.94 znajduje się przed niklem, którego ciężar at. = 58.69. Gdyby ciężar atomowy stanowił główne kryterjum, porządek tych dwu pierwiastków powinienby być odwrotny.

kund. Cynk zastąpiono mosiądzem, by uniknąć ulatniania się wskutek intensywnego grzania, wytwarzanego w punkcie, na który padały promienie katodowe. Ferro - wanad (35% V) i ferro - tytan (23% Ti), które zawdzięczam Międzynarodowemu Towarzystwu Wanadowemu, jak się okazało, skutecznie mogły zastąpić czyste pierwiastki, które niełatwo otrzymać w stanie stałym.

Rys. 166 pokazuje widma trzeciego rzędu, ustawione w przybliżeniu według określonej skali. Części zdjęć fotograficznych, które odpowiadają danemu kątowi, zostały umieszczone na tej samej linii



Rys. 166.

pionowej. Rzeczywiste wartości kątów można znaleźć w tablicy I-szej (str. 517). Widać, że widmo każdego z pierwiastków składa się z dwu linii ¹⁾. Z nich silniejszą nazwano w tablicy α , słabszą zaś — β . Poza α i β , linje, znalezione na któremkolwiek ze zdjęć, napewno prawie należą wszystkie do zanieczyszczeń. Tak widmo kobaltu, zarówno w trzecim, jak i w drugim rzędzie, wykazuje $Ni\alpha$ bardzo silnie i $Fe\alpha$ słabo. W trzecim rzędzie widmo niklu wykazuje słabo $Mn\alpha$, ²⁾. Widma mosiądzu wykazują, naturalnie, linje α i β tak miedzi, jak i cynku, lecz $Zn\beta_2$ nie otrzymano jeszcze. Widma ferro - wanadu i ferro - ty-

¹⁾ Posługując się udoskonalonemi przyrządami, zdołano rozdzielić później każdą z tych linii na dwie bliskie siebie. (Tł.).

²⁾ Dolnymi indeksami oznacza M o s e l e y rząd widma. (Tł.).

tanu w drugim rzędzie okazują bardzo intensywne linie Fe trzeciego rzędu, a pierwsze z tych ciał wykazuje również słabo $Cu\alpha_3$. Kobalt zawierał nikiel i 0.8% żelaza, nikiel — 2.2% manganu i wanad — tylko ślad Cu . Innych linii nie znaleziono; lecz poszukiwań nowych długości fali na szerszą skalę dokonano tylko w przypadku jednego, dwu pierwiastków; być może, iż długotrwałe ekspozycje, których jeszcze nie próbowano, wykażą istnienie bardziej skomplikowanych widm. Wyraźne występowanie linii, należących do zanieczyszczeń, nasuwa myśl, że ta metoda może się stać potężnym środkiem analizy chemicznej. Jej przewaga nad zwykłą spektroskopją polega na pro-

T A B L I C A I.

Pierwiastek	linja	Θ_3	λ cm	$\lambda_\alpha/\lambda_\beta$	$Q = \sqrt{\frac{\nu}{\frac{3}{4}\nu_0}}$	N liczba atomowa	Ciężar atomowy
Wapń . .	α β	36.7 ^o 33.3	3.368×10^{-8} 3.094	1.089	19.0	20	40.09
Skand . .	—	—	—	—	—	21	44.1
Tytan . .	α β	29.3 26.6	2.753 2.524	1.093	20.99	22	48.1
Wanad . .	α β	26.55 24.05	2.519 2.297	1.097	21.96	23	51.06
Chrom . .	α β	24.1 21.8	2.301 2.093	1.100	22.98	24	52.0
Mangan . .	α β	22.0 19.9	2.111 1.918	1.101	23.99	25	54.93
Żelazo . .	α β	20.2 18.25	1.946 1.765	1.103	24.99	26	55.85
Kobalt . .	α β	18.6 16.8	1.798 1.629	1.104	26.00	27	58.97
Nikiel . .	α β	17.15 15.5	1.662 1.506	1.104	27.04	28	58.68
Miedź . .	α β	15.95 14.4	1.549 1.402	1.105	28.01	29	63.57
Cynk . .	α β	14.85 13.4	1.445 1.306	1.106	29.01	30	65.37

stocie widm i na niemożności maskowania promieniowania jednej substancji przez inną. Może ona nawet prowadzić do wykrycia pierwiastków, których brak w układzie perjodycznym, gdyż można będzie przewidzieć pozycję linii charakterystycznych¹⁾.

Widać z tablicy I-szej, że długości fal, obliczone na podstawie obserwacji w widmach dwu rzędów, dobrze się zgadzają ze sobą²⁾. Widmo trzeciego rzędu daje silniejsze odbicie; ponieważ kąty, z którymi się ma do czynienia, są w tym przypadku większe, więc i dokładność — lepsza. Na podobieństwo różnych widm wskazuje fakt, że nie tylko pozostaje w przybliżeniu stałym względne natężenie dwu linii α i β , lecz również — i stosunek długości fal. Jednak częstość drgań β rośnie nieco szybciej, niż częstość drgań α . Te same dwie linie — silna α i słaba β stanowią widmo rodzaju, zbadane przez B r a g g'a...

Rozważymy teraz znaczenie długości fal, znalezionych dla głównej linii widmowej α . W tablicy I-szej podane są cyfry, odpowiadające wielkości

$$Q = \sqrt{\frac{\nu}{\frac{3}{4} \cdot \nu_0}},$$

gdzie ν oznacza częstość drgań promieniowania α , zaś ν_0 — podstawową częstość drgań zwykłych widm linjowych. Tę ostatnią otrzymuje się z R y d b e r g a liczby fal $N_0 = \frac{\nu_0}{c} = 109720$ ³⁾. Powód, dla którego wprowadzamy tę właśnie stałą, podamy później. Jest rzeczą od razu widoczną, że Q wzrasta o stałą wielkość, gdy się przechodzi od danego pierwiastka do następnego, opierając się na uporządkowaniu chemicznym pierwiastków w układzie perjodycznym. Za wyjątkiem niklu i kobaltu⁴⁾ jest to również porządek ciężarów

¹⁾ Istotnie wykryto tym sposobem szereg nowych pierwiastków chemicznych. (Patrz str. 468, *tl.*).

²⁾ W tablicy, przedrukowanej powyżej, pominięto liczby, dotyczące pomiarów w widmie drugiego rzędu, którym autor przypisuje mniejszą wagę. (*tl.*).

³⁾ (*tl.*). Wiadomość bliższą o stałej R y d b e r g a znajdzie czytelnik w dziale, poświęconym serjom widmowym. Stała R y d b e r g a jest odwrotnością pewnej długości fali λ_0 . Zasadniczy wzór teorii fal mówi, że

$$\frac{1}{\lambda_0} = \frac{\nu_0}{c}.$$

⁴⁾ B a r k l a, Phil. Mag., XIV, s. 408 (1907).

atomowych. Gdy jednak Q rośnie jednostajnie, ciężary atomowe zmieniają się, jak widać, w sposób dowolny tak, że zakłócenie ich porządku nie jest dla nas czemś niespodziewanem. Mamy tu dowód, że atom posiada wielkość zasadniczą, która wzrasta regularnie w jednakim stopniu, gdy się przechodzi od danego pierwiastka do najbliższego. Tą wielkością może być tylko ładunek centralnego jądra dodatniego, którego istnienie wykazano już dowodnie. Rutherford znalazł na podstawie wielkości rozpraszania cząsteczek α przez materję, że jądro niesie ładunek w przybliżeniu równy ładunkowi $A/2$ elektronów, gdzie A oznacza ciężar atomowy. Barkla na podstawie rozpraszania promieni X przez materję wykazał, że liczba elektronów w atomie, zgruba biorąc, równa się $A/2$, co dla atomu elektrycznie obojętnego wychodzi na to samo, co i w badaniach Rutherforda. Ciężary atomowe znów wzrastają za każdym razem przeciętnie o 2 jednostki; okoliczność ta wysuwa poważny argument na rzecz poglądu, że N od atomu do atomu zawsze rośnie o pojedynczą jednostkę elektronową. Eksperyment zatem prowadzi do mniemania, że N jest tem samem, co numer miejsca, zajmowanego przez pierwiastek w układzie periodycznym. Ten numer atomowy równa się 1 dla H , 2 dla He , 3 dla Li ..., 20 dla Ca ..., 30 dla Zn , i t. d. Teorja ta została zapoczątkowana przez Broek'a¹⁾, a potem była stosowana przez Bohra²⁾. Możemy z całą ufnością przepowiedzieć, że w tych nielicznych przypadkach, kiedy porządek ciężarów atomowych A jest sprzeczny z uporządkowaniem układu periodycznego na podstawie własności chemicznych, własnościami chemicznymi rządzi liczba N ; samo A natomiast jest prawdopodobnie skomplikowaną funkcją N . Bardzo bliskie podobieństwo pomiędzy widmami promieni X różnych pierwiastków pokazuje, że te promieniowania powstają wewnątrz atomu i nie mają bezpośredniego związku ze skomplikowanymi widmami światła widzialnego i własnościami chemicznymi, które rządzi struktura powierzchni atomu.

W zakończeniu pracy daje Moseley próbę teoretycznego wyjaśnienia faktu, że wielkość Q (p. tabl. I) wzrasta niemal równomiernie przy przejściu od pierwiastka do pierwiastka. Interesujące rozważania Moseley'a nie utrzymały się jednak w nauce.

¹⁾ Phys. Zeit. XIV, s. 32 (1913).

²⁾ Loc. cit.

Rozdział XIX.

O spostrzeżeniach, dotyczących przenikliwego promieniowania, dokonanych w siedmiu podróżach swobodnym balonem ¹⁾.

PRZEZ VICTORA F. HESS'A.

Na początku pracy autor wspomina, że już w swych dwu pierwszych wzniesieniach zapomocą balonu nie mógł zauważyć, nawet na wysokości 1100 m., zmniejszenia strat ładunku, których elektroskop doznawał na powierzchni ziemi.

ZAPOMOGA Cesarskiej Akademji Nauk w Wiedniu pozwoliła mi obecnie wykonać siedem dalszych podróży balonem, przy czem został zdobyty rozleglejszy i pod wieloma względami dalej sięgający materiał obserwacyjny.

Do obserwacji przenikliwego promieniowania służyły w pierwszej linji dwa przyrządy Wulfa, których ścianki miały 3 mm. grubości. Były one zupełnie szczelne i wytrzymywały w zupełności zmiany ciśnienia, zachodzące w podróżach powietrznych.

Urządzenie aparatu Wulfa wyjaśnia rys. 167, s. 521. Zasadniczą część aparatu stanowią cieniutkie nitki kwarcowe *L*, pokryte cienką warstwą metalu. Są one połączone u góry i u dołu; ich odpychanie się wzajemne jest funkcją potencjału. Mikroskop, zaopatrzony w skalę na szkle, pozwala mierzyć rozchylenie nitek. Nitki znajdują się wewnątrz dużego naczynia cylindrycznego; oś cylindra jest prostopadła do płaszczyzny rysunku.

Tak w pracy Hess'a, jak i w innych badaniach nad promieniowaniem przenikliwym podaje się zwykle, jako miarę natężenia promieniowania, liczbę jonów, wytwarzaną w ciągu sekundy w objętości jednego centymetra sześciennego. Liczbę tę otrzymuje się w sposób następujący. Nitkom elektrometru (ob. rys. 167) nadaje się tak wysoki potencjał, dajmy na to *dodatni*, że wszystkie jony *ujemne*, wytwarzane w objętości danego naczynia, dobiegają do nitek i ulegają rozbrojeniu w zetknięciu z niemi. Znając pojemność elektrostatycz-

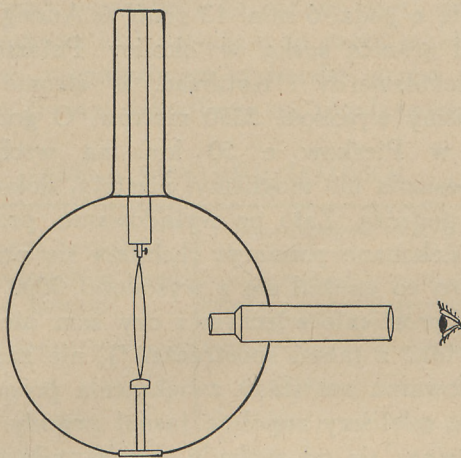
¹⁾ Victor F. Hess. Ueber Beobachtungen der durchdringenden Strahlung bei sieben Freiballonfahrten. Physikalische Zeitschrift, r. 1912, str. 1084.

ną C nitek i obserwując spadek potencjału ΔV , obliczymy stratę ładunku ΔQ według wzoru

$$\Delta Q = C \cdot \Delta V.$$

Zakładając dalej, że każdy jon niesie pojedynczy ładunek elementarny $e = 4.77 \times 10^{-10}$ j. el. stat. (wobec małej intensywności czynnika jonizującego i niewielkiej liczby jonów, hipoteza ta jest nader prawdopodobna), znajdujemy, że liczba jonów $n = \frac{\Delta Q}{e}$.

Hess używał w obserwacjach tu opisanych trzech przyrządów jonizacyjnych. Pierwszy z nich miał 2039 cm^3 objętości, jego pojemność elektrostatyczna wy-



Rys. 167.

Schemat aparatu Wulfa do badania promieniowania kosmicznego

nosiła 1.597 cm . W dolnych warstwach atmosfery spadek napięcia wynosił około 11 wolt na godzinę. Mając na względzie, że $1 \text{ V} = \frac{1}{300}$ j. el. stat., znajdujemy, iż strata ładunku

$$\Delta Q = \frac{11}{300} \times 1.597 \text{ j. el. stat.}$$

Dzieląc znalezioną liczbę przez objętość zbiornika, przez 3600 i przez wartość ładunku elementarnego $= 4.77 \times 10^{-10}$ j. el. stat., otrzymujemy liczbę jonów, powstających w ciągu sekundy w 1 cm^3 zbiornika. Liczba ta wynosi w danym przypadku

$$n = \frac{11 \times 1.597}{300 \times 2039 \times 3600 \times 4.77 \times 10^{-10}} = 16.7$$

Przerobiliśmy ten przykład szczegółowo, żeby wyjaśnić możliwie konkretnie pochodzenie liczb, którymi operują wciąż badacze promieniowania przenikliwego.

Podajemy poniżej tekst oryginalnej pracy Hessa, dotyczący siódmego wzlotu, w którym osiągnięto największą wysokość i zdobyto zupełne przeświadczenie o pochodzeniu kosmicznym promieniowania przenikliwego. Z dwu tablic, jakie zawiera w tym rozdziale oryginał, drukujemy tu tylko liczby, zawarte w drugiej; przestajemy na wynikach, otrzymanych aparatami Nr. 1 i Nr. 2.

Siódma podróż (7-my sierpnia 1912 r.).

Balon: „Böhmen“ (1680 m.³ wodoru). Kierownik: kpt. W. Hoffory. Obserwator-meteorolog: E. Wolf. Obserwacje elektr.-atmosf.: V. F. Hess.

Wzniesliśmy się o godz. 6 min. 12 rano w Aussig nad Elbą. Przelecieliśmy ponad granicą saską w okolicy Peterswalde, Struppen przy Pirnie, Bischofswerdy i Kottbusu. W stronie jeziora Schwielochsee osiągnęliśmy wysokość 5350 metrów. O godz. 12-ej min. 15 wylądowaliśmy w Pieskow o 50 km. na wschód od Berlina. W miejscu wzniesienia nie mogliśmy, niestety, dokonać żadnych obserwacji przed podróżą. Zato po wylądowaniu, przed opróżnieniem balonu, zostały dokonane pomiary; chciałem się przekonać, czy balon, który dopiero co opuścił się z wysokości 5000 metrów, nie jest pokryty osadem promieniotwórczym i czy sam nie wysyła promieniowania. Jak widać z tabeli spostrzeżeń¹⁾, nie zauważono pod balonem po wylądowaniu ani śladu zwiększenia promieniowania. Podczas podróży nie mieliśmy zupełnie jasnej pogody. Depressja barometryczna, zbliżająca się od zachodu, uwidoczniła się w postaci zachmurzenia. Podkreślamy jednak z naciskiem, żeśmy się nigdy nie znajdowali w chmurze, a nawet nie przelatywaliśmy w pobliżu chmury, gdyż w czasie, kiedy pojedyncze kłęby chmur wełnistych zajęły cały horyzont, myśmy się już znajdowali na wysokości przeszło 4000 metrów. Kiedyśmy już płynęli na wysokości maksymalnej, znajdowała się ponad nami daleko wyżej położona cienka warstwa obłoków, której dolna granica musiała sięgać co najmniej 6000 metrów. Słońce słabo tylko przeświecało przez nią.

Rozpatrzmy z początku wyniki spostrzeżeń, otrzymane przy użyciu grubościennych aparatów 1-go i 2-go. Przeciętnie na wysokości od 1400 do 2500 metrów natężenie promieniowania miało te same wartości, które się zwykle spotyka na powierzchni ziemi. *Potem jednak, wraz ze wzniesieniem, zaczyna wyraźnie wzrastać promieniowanie, wykazywane przez obydwie aparaty.* — Na wysokości 3600

¹⁾ Tabela ta w książce niniejszej została pominięta. (Tł.).

metrów ponad ziemią otrzymuje się 4—5 jonów więcej ¹⁾, niż na powierzchni ziemi.

Obydwa przyrządy wykazywały na wysokości maksymalnej ²⁾ o 20 do 24 jonów więcej, aniżeli na powierzchni ziemi. Przy opadaniu na przeciętnej wysokości 4400 m. znaleziono jeszcze nader wysokie liczby jonów: 28.1, przy użyciu aparatu 1-go, i 22.7 — przy użyciu przyrządu drugiego. Przewyższają one znacznie liczby normalne 12-tu, wzgl. 11-tu jonów. Przy szybkim opadaniu, które potem nastąpiło (2 metry na sek.), otrzymano na przeciętnej wysokości 1200 m. przy pomocy aparatu 1-go bardzo niską wartość 9.7, gdy aparat drugi wykazywał 11.5. Uważam za rzecz możliwą, że w przyrządzie pierwszym, zaopatrzonym w bardzo grube nici, ich sztywność oddziaływała czasem szkodliwie na regularność pomiarów.

TABELA WARTOŚCI ŚREDNICH.

Przeciętna wysokość nad powierzchnią ziemi w metrach	Promieniowanie obserwowane w jonach na cm. ³ i sek.	
	Przyrząd 1-szy Q ₁	Przyrząd 2-gi Q ₂
0	16.3 (18)	11.8 (20)
do 200	15.4 (13)	11.1 (12)
200 — 500	15.5 (6)	10.4 (6)
500 — 1000	15.6 (3)	10.3 (4)
1000 — 2000	15.9 (7)	12.1 (8)
2000 — 3000	17.3 (1)	13.3 (1)
3000 — 4000	19.8 (1)	16.5 (1)
4000 — 5200	34.4 (2)	27.2 (2)

Jak już było wyżej powiedziane, wyniki, otrzymane po wylądowaniu, pod napełnionym jeszcze balonem, były zupełnie normalne.

Aby unaocznić zmiany promieniowania przenikliwego wraz z wysokością, ujawniające się w wartościach przeciętnych, dokonałem w powyższej tabeli zestawienia wszystkich 88 obserwacji, dokonanych przeze mnie w balonie, podporządkowując je stopniom wzniesienia. Nie można liczyć na to, że już teraz otrzymamy zupełnie dokładny

¹⁾ Na cm.³ i sek., jak wyjaśniono na str. 521. (Tł.).

²⁾ 5350 m. (Tł.).

obraz przebiegu zmian promieniowania w związku ze wzrastającym wzniesieniem, gdyż dla każdego interwału wzniesienia utworzono przeciętne z wielu liczb, otrzymanych w różnych warunkach, a liczby te mogły ulegać zmianom w związku z wahaniami promieniowania w czasie, o których już wspominaliśmy. Cyfry w nawiasach, umieszczone obok wartości promieniowania, wskazują liczbę obserwacji, które dały średnią arytmetyczną.

Widać z tej tabelki, że bezpośrednio ponad ziemią całkowite promieniowanie zmniejsza się cokolwiek. To zmniejszenie wynosi przeciętnie od 0.8 do 1.4 jonów. Ponieważ jednak w niektórych wzlotach zmniejszenie wynosiło, bądź - co - bądź, 3 jony, a w wielu pomiarach było równe 2 jonom, będziemy uważali, że 3 jony stanowią zmniejszenie maksymalne. To zmniejszenie sięga nieraz aż do 1000 m. ponad powierzchnią ziemi. Pochodzi ono, jakśmy wspominali, z absorpcji promieni γ , wychodzących z ziemi. Wnioskujemy stąd, co następuje: *promieniowanie γ powierzchni ziemi i górnych jej warstw wzbudza w naczyniach cynkowych jonizację, wyrażającą się 3 jonami na cm^3 i sek.*

Na wysokościach do 2000 m. znów zachodzi wyraźne zwiększenie promieniowania. Przyrost ten osiąga na 3000 do 4000 metrów wartość 4 jonów, w granicach od 4000 do 5200 metrów wynosił on nawet 16 do 18 jonów dla każdego z aparatów.

Autor zastanawia się dalej nad przyczynami tak znacznego wzrostu jonizacji na dużych wysokościach i wykazuje, iż nie można go wytłumaczyć skupieniem w górnych warstwach atmosfery jakichkolwiek ciał promieniotwórczych pochodzenia ziemskiego. W konkluzji pisze Hess, co następuje.

Wyniki niniejszych obserwacji, jak się zdaje, najłatwiej dadzą się wytłumaczyć, jeżeli się przypuści, że promieniowanie nader przenikliwe wdziera się od góry w naszą atmosferę i że ono jeszcze i w niższych warstwach atmosfery powoduje część jonizacji, obserwowanej w naczyniach zamkniętych. Natężenie tego promieniowania zdaje się podlegać wahanom w czasie; wahania te można już dostrzec, dokonując odczytań co godzinę. Ponieważ w balonie ani w nocy, ani podczas zaćmienia słonecznego nie dostrzegałem zmniejszenia promieniowania, mniemam, że chyba nie można uważać słońca za źródło tego hipotetycznego promieniowania, przynajmniej dopóty, dopóki się ma na myśli bezpośrednie promieniowanie γ o biegu prostoliniowym.

Dotychczasowe badania pokazały, że promieniowanie przenikliwe, obserwowane w naczyniach zamkniętych, jest bardzo skomplikowanego pochodzenia. Część promieniowania jest wytwarzana przez substancje promieniotwórcze, znajdujące się na powierzchni ziemi i w górnych warstwach skorupy ziemskiej, i zmienia się stosunkowo mało. Druga część, zależna od czynników meteorologicznych, wynika z działania substancji promieniotwórczych atmosfery, głównie — *RaC*. Moje obserwacje, dokonane w podróży balonem, zdają się wskazywać na to, że istnieje jeszcze trzeci składnik całkowitego promieniowania, który rośnie w miarę wzniesienia i również w pobliżu ziemi wykazuje wahania godne uwagi. Dalsze badania powinny zwrócić szczególną uwagę na tę właśnie okoliczność.

W końcu rozprawy autor dziękuje instytucjom, które mu dopomogły w zrealizowaniu jego pracy naukowej.

W. KOLHÖRSTER.

Pomiary promieniowania przenikliwego do wysokości 9360 m.¹⁾

Autor latem roku poprzedniego dokonał badań promieniowania przenikliwego na wysokości 4100, 4300 i 6300 m. Spostrzeżenia autora potwierdziły w zupełności wyniki, otrzymane przez *Hess'a*. Na wysokości 6300 m. znaleziono 43 jonów na cm^3 i sek., gdy na powierzchni ziemi rozpraszanie wynosiło tylko 13,2 jonów/ cm^3 sek. Tak olbrzymiej różnicy nie można wytłumaczyć jakimikolwiek błędami obserwacji.

Autor skonstruował ostatnio nowy przyrząd, posiadający szereg ważnych ulepszeń, i w podjętej w czerwcu r. 1914 podróży posługiwał się tak przyrządem ulepszonym, jak i — dawnym.

Obydwu przyrządów używałem do pomiarów w podróży, dokonanej 28-go czerwca 1914 roku. Balon „Metzeler” (poj. 2200 m.³), wzniosłszy się w Bitterfeldzie, pod dowództwem d-ra *Everlinga* z *Adlershofu*, osiągnął 9300 m. wysokości; podczas całej podróży mogłem się zajmować obserwacjami, w szczególności na poziomie od 9100 do 9300 m. dokonywałem spostrzeżeń przez godzinę przeszło. Wartości jonizacji, mierzone jednocześnie obydwoma aparatami, zgadzają się dobrze ze sobą, różniąc się od siebie co najwyżej o 5% wartości całkowitej... W poniższej małej tabeli przytaczam wyniki tymczasowe, podając dla porównania i liczby poprzednio otrzymane.

¹⁾ W. Kolhörster. Messungen der durchdringenden Strahlungen bis in Höhen von 9300 m. Verhandlungen der Deutschen Physikalischen Gesellschaft, r. 1914, s. 719.

Wobec dobrej zgodności wydaje się chyba niewątpliwem, że wartości te należy uważać za ilościowo ściśle. Silny regularny wzrost promieniowania powinienby usunąć wszelkie wątpliwości co do realności pomiarów i co do zwiększania się jonizacji w zamkniętem grubościennem naczyniu cynkowem. W braku jakiegokolwiek innego wyjaśnienia, nie można uniknąć tłumaczenia tych faktów przypuszczeniem o istnieniu w górnych warstwach naszej atmosfery lub w naszym układzie słonecznym promieniowania wielkiej przenikliwości...

Wysokość w m.	Różnica liczby jonów na danej wysokości i na pow. ziemi	
	Wartości z roku 1913	Podróż w d. 28 czerwca 1914
1000	— 1,5	—
2000	+ 1,2	—
3000	+ 4,0	+ 4,3
4000	+ 8,3	+ 9,3
5000	+16,5	+17,2
6000	+28,7	+28,7
7000	—	+44,2
8000	—	+61,3
9000	—	+80,4

Uzupełnienie.

OGÓLNA TEORIA WZGLĘDNOŚCI I TEORIA GRAWITACJI EINSTEINA ¹⁾.

OPRACOWAŁ DR. G. DOBORZYŃSKI.

I. Zasada równoważności.

OGÓLNA teoria względności jest rezultatem zastosowania do zjawisk grawitacyjnych mniejszej teorii względności oraz t. zw. zasady równoważności.

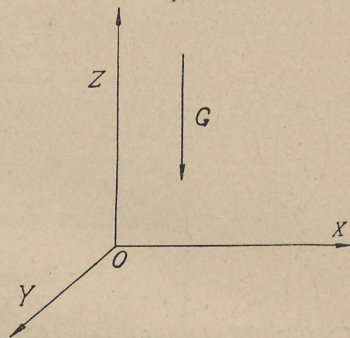
Zasadę równoważności odkrył Einstein w roku 1911-ym. Treść jej jest nadzwyczaj prosta i nie zawiera wcale momentów paradoksalnych, właściwych obu teorjom względności. Zasada ta stwierdza, że zjawiska, zachodzące w jednorodnym polu grawitacyjnym są takie same, jak w przestrzeni, pozbawionej pola, o ile układ odniesienia odbywa ruch jednostajnie przyspieszony w kierunku wprost przeciwnym do kierunku natężenia pola, a wartość przyspieszenia wynosi tyleż, co natężenie pola grawitacyjnego. Pole grawitacyjne w pobliżu powierzchni kuli ziemskiej zowie się, jak wiemy, polem ciężkości; można je uznać w przybliżeniu za jednorodne: natężenie pola ma kierunek pionowy, zwrócone jest ku powierzchni ziemi i ma wartość stałą g , która wynosi w strefach umiarkowanych 981 cm./sek.² Wyobraźmy sobie układ odniesienia *Kartezjusza* tak umieszczony, że oś z jest równoległa do natężenia pola g , a zwrot ma przeciwny.

Zjawiska zachodzą w dwu wypadkach zupełnie tak samo: 1-o układ odniesienia jest nieruchomy, lecz działa pole ciężkości o natężeniu g ; 2-o pola niema wcale, lecz układ odniesienia porusza się ruchem

¹⁾ Do zrozumienia tego rozdziału konieczna jest znajomość elementów geometrii różniczkowej.

jednostajnie przyspieszonym w kierunku osi z , t. j. wprost przeciwnym do kierunku natężenia pola, przyczem przyspieszenie wynosi g .

Dla uzmysłwienia zasady równoważności pola grawitacyjnego z ruchem układu odniesienia w kierunku przeciwnym, *Einstein* każe nam wyobrazić sobie obserwatora, zamkniętego w skrzyni, mającej kształt prostopadłościanu; skrzynia niech się znajduje w ruchu jednostajnie przyspieszonym i ma wielkie otwory w wieku i dnie, przez które przesuwać się mogą napotymane nieruchome przedmioty; każdy przedmiot, przenikający do skrzyni przez otwór w jej wieku, chociaż nieruchomy, będzie się dla obserwatora poruszał ruchem jednostajnie przyspieszonym w kierunku dna skrzyni; wskutek tego obserwator wynioskuje, że znajduje się w polu grawitacyjnym o natężeniu takim, ile wynosi przyspieszenie owego przedmiotu względem obserwatora i skrzyni.



Rys. 168.

Zasadę równoważności rozszerzyć można do wszelkich zjawisk fizycznych. Będzie ona wówczas brzmiała, że wszelkie zjawiska fizyczne zachodzą w polu grawitacyjnym jednorodnym w ten sposób, jak gdyby go nie było, lecz układ odniesienia wraz z obserwatorem znajdował się w ruchu jednostajnie przyspieszonym o kierunku wprost przeciwnym do kierunku pola, a przyspieszeniu równem natężeniu pola.

Zasada równoważności w połączeniu z mniejszą teorią względności powinnyby znaleźć zastosowanie do wyjaśnienia wielu zjawisk, zachodzących w polach grawitacyjnych. *Einstein* spostrzegł to równocześnie z jej wygłoszeniem. Usiłowanie jednak tego rodzaju zastosowania zasady równoważności napotkało wielkie trudności, które spowodowały *Einsteina* do sformułowania ogólnej teorii względności.

Pierwszą z tych trudności jest fakt, że mniejsza teoria względności zajmuje się skutkami ruchu jednostajnego układu odniesienia, a nie jednostajnie przyspieszonego, jak tego wymaga zamiana jednorodnego pola grawitacyjnego przez ruch układu odniesienia.

Drugą trudność stanowi fakt, że wszystkie rzeczywiste pola gra-

witacyjne nie są jednorodne, jeżeli je brać w całości, lub na dużej przestrzeni; prawo Galileusza o stałości natężenia pola ciężkości może być stosowane tylko w pobliżu powierzchni kuli ziemskiej (nie dalej, jak 3 km. od tej powierzchni) oraz nieznacznym pasie, objętym dwoma, niebardzo odległymi, równoleżnikami. Pole grawitacyjne, wytworzone przez jedną wielką masę globu słonecznego lub planetarnego, daje się zastąpić tylko przez ruch układu odniesienia niejednostajnie przyspieszony (przyspieszenie musiałoby maleć) w kierunku odśrodkowym (od środka słońca lub planety), przyczem nadto osie musiałyby ulegać deformacji.

Gdybyśmy chcieli w danym wypadku zastosować skrzynię Einsteinską, należałoby ją urządzić odpowiednio do biegunowego układu współrzędnych, a nie prostokątnego czyli kartezjańskiego. Miałaby ona sześć ścian, jak i skrzynia Einsteina, lecz dno i wieko byłyby wycinkami z powierzchni kulistych; dwie ściany boczne byłyby wycinkami płaszczyzn, przechodzących przez oś główną układu biegunowego; ponieważ biegunem układu jest środek masy słonecznej lub planetarnej, przeto jako oś główną byłoby tu najlepiej obrać oś obrotu masy centralnej; dwie pozostałe ściany boczne byłyby wycinkami powierzchni stożkowych, mających za oś — główną oś układu biegunowego. Krawędzie boczne tej skrzyni ulegałyby skróceniu według formuły, wynikającej z przekształceń Lorentza. Przekształceniami Lorentza nazywa mniejsza (szczególna) teoria względności zależności pomiędzy przestrzennymi współrzędnymi i czasem układu ruchomego (x', y', z', t'), będącego w ruchu jednostajnym, a takimiż współrzędnymi i czasem układu nieruchomego (x, y, z, t). Jeżeli ruch pierwszego układu następuje wzdłuż osi x układu nieruchomego w ten sposób, że osie y' i z' są stale równoległe do osi y i z , to przekształcenia Lorentza mają postać następującą:

$$\left. \begin{aligned} x' &= \frac{x - vt}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} & z' &= z \\ y' &= y & t' &= \frac{t - \frac{xv}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \end{aligned} \right\} \quad (1)$$

Otóż boczne krawędzie skrzyni omawianej powinny ulegać skróceniu według formuły:

$$dx' = dx \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \quad (2)$$

opartej na powyższych przekształceniach. Natomiast czas winien doznawać dylatacji według podobnej formuły, związanej z temi samymi przekształczeniami:

$$dt' = \frac{dt}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad ^1) \quad (3)$$

Należy zauważyć, że szybkość v byłaby tu zmienną, zależną od miejsca obserwacji: szybkość tę wykazywać powinno ciało, spadające z nieskończoności do tego miejsca w kierunku środka masy grawitacyjnej.

Wzorów powyższych (2) i (3) mniejszej teorii względności można tu użyć, choć nie mamy do czynienia z ruchem jednostajnym, o ile zastosujemy je na nieskończenie małej przestrzeni, gdyż każdy ruch na nieskończenie małej odległości może być uważany za jednostajny. Dla tego we wzorach omawianych, zamiast skończonej długości x i skończonego czasu t występują ich różniczki dx i dt .

Trudności, spotykane na drodze zastosowania zasady równoważności i mniejszej teorii względności do zjawisk grawitacji, Einstein ominął, uzbrajając się w narzędzie, dostarczone mu przez matematykę.

Istniała mianowicie gałąź matematyki, doskonale rozwinięta przez Gaussa, Łobaczewskiego, Bolyaia, Riemanna, Kleina i Levi-Civite, znana pod nazwą „geometrii nieeuklidesowej”.

II. Geometria nieeuklidesowa Gaussa.

Euklides, układając w doskonały system logiczny twierdzenia geometrii dwuwymiarowej (planimetrii) i trójwymiarowej (stereometrii), wymienił kilka pewników (aksjomatów), na których one się opierają. Jeden z nich, piąty, podaje warunek, kiedy dwie proste na płaszczyźnie przecinają się. Wnioskiem z niego jest istnienie na płaszczyźnie linii równoległych, które nie przecinają się nigdzie (których punkt przecięcia leży w nieskończoności).

¹⁾ Porównaj odpowiednie ustępy artykułu o „Mniejszej teorii względności” w rozdziale XII.

Inny zaś wniosek orzeka, że suma kątów w trójkącie równa jest dwu kątom prostym.

Matematyk niemiecki, G a u s s, utworzył geometrię na powierzchniach krzywych, na których 5-ty pewnik Euklidesa nie ma zastosowania. Tak np. geometria na powierzchni kuli jest nieeuklidesową. Rolę prostej z planimetrii gra tutaj koło wielkie, będąc najkrótszą odległością między dwoma punktami. W trójkątach sferycznych suma kątów może być większa od dwu prostych. Na powierzchni kuli możemy utworzyć trójkąt z trzech kół wielkich, mających, jak wiemy, w tej geometrii cechy linii prostych z planimetrii. Jeżeli zapożyczymy terminologję z geografii i nazwiemy jedną ze średnic kuli osią, a wszystkie koła wielkie, przez nią przechodzące, południkami, to koło wielkie, którego płaszczyzna jest prostopadła do osi, zasługuwać będzie na nazwę równika. Trójkąt, utworzony przez dwa południki i równik, będzie miał dwa kąty proste, a trzeci może mieć wartości od 0° do 180° . Stąd wynika, że suma kątów w trójkącie sferycznym może przenosić 3 proste.

Wiele innych różnic między planimetrią, a geometrią sferyczną G a u s s a, można przytoczyć. Zwróć uwagę na jedną jeszcze, mianowicie: w planimetrii, jak wiemy, przez dwa punkty przesunąć można jedną tylko prostą. W geometrii sferycznej przez dwa punkty przeprowadzić można naogół także tylko jedno koło wielkie, ale istnieje nieskończona liczba par punktów na kuli, przez które przechodzi (przez każdą parę) nieskończona liczba kół wielkich; są to końcowe punkty średnic kuli. Na powierzchni kulistej niema odpowiednika linii równoległych, gdyż wszystkie koła wielkie się przecinają.

Tak więc istnieje zupełnie realna geometria nieeuklidesowa dwuwymiarowa: jest nią geometria na powierzchni krzywej. Co więcej, takich geometrii jest wiele rodzajów; tyle mianowicie, ile jest powierzchni krzywych. Wszystkie one są wielce różne między sobą. Planimetria, czyli geometria euklidesowa dwuwymiarowa, jest tylko jednym z wielu rodzajów geometrii dwuwymiarowych; wszystkie inne jednak zasługują na nazwę nieeuklidesowych, gdyż piąty pewnik Euklidesa do nich się nie stosuje.

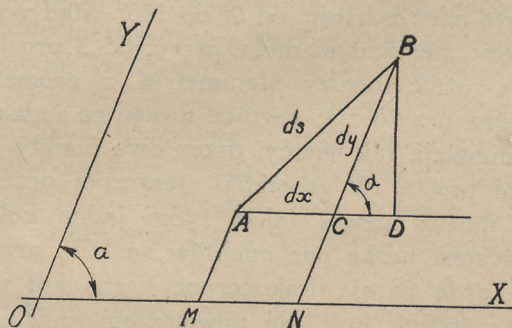
Geometria G a u s s a nie może posilkować się układami współrzędnych, używanymi w Geometrii Euklidesa. W planimetrii stosujemy w wielu wypadkach bardzo ogólny układ współrzędnych, t. zw. skośnokątny. Osie jego tworzą między sobą kąt ostry.

W geometriach nieeuklidesowych gra dużą rolę t. zw. element

linjowy ds , czyli najkrótsza odległość między dwoma punktami. Związek jego z przyrostami współrzędnych dx , dy , dz , albo ogólniej dx_1 , dx_2 , dx_3 i t. d. jest charakterystyczny dla rodzaju geometrii nieeuklidesowej: jest to jedna z cech, któremi różnią się między sobą. Planimetria przy użyciu układu skośnokątnego ma wzór elementu linjowego, który łatwo daje się wyprowadzić (rys. 169).

$$\begin{aligned} ds^2 &= dx^2 + dy^2 + 2dx \cdot CD; \quad CD = dy \cdot \cos \alpha \\ ds^2 &= dx^2 + dy^2 + 2dx dy \cos \alpha \end{aligned} \quad (4)$$

W geometrii nieeuklidesowej dwuwymiarowej Gaussa układ współrzędnych nie może być oparty na osiach, stanowiących linje proste. Gauss sam wprowadził tego rodzaju układ, że osie są



Rys. 169.

krzywymi, a rzędne i odcięte każdego punktu należą do jednej rodziny krzywych z odpowiednimi osiami: rzędne — z osią y , odcięte — z osią x .

W ten sposób każdy punkt powierzchni krzywej będzie miał swą krzywoliniową odcietą, należącą do rodziny krzywych x i swą takiego rodzaju rzędną, należącą do rodziny krzywych y .

Wzór elementu linjowego będzie miał tutaj kształt analogiczny do wzoru (4):

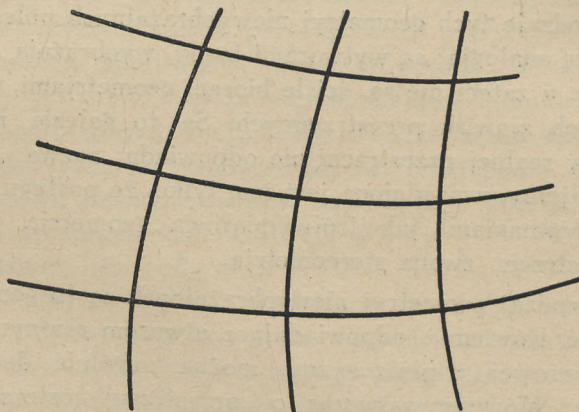
$$ds^2 = g_{11}dx^2 + g_{22}dy^2 + 2g_{12}dx dy \quad (5)$$

Wzór (4) jest, jak widać, tylko szczególnym wypadkiem wzoru (5), w którym: $g_{11} = g_{22} = 1$, a $g_{12} = \cos \alpha$.

Współczynniki g_{11} , g_{22} , g_{12} naszą nazwę składowych „tensora” g . Właściwie są cztery takie składowe, odpowiadające następującemu układowi kwadratowemu:

$$\begin{array}{cc} g_{11} & g_{12} \\ g_{21} & g_{22} \end{array}$$

Ale składowe g_{12} i g_{21} są równe między sobą. Tensor taki nazywa się symetrycznym. Tensory mają pewne pokrewieństwo z wektorami. W fizyce występują tego rodzaju wielkości. W teorii sprężystości,



Rys. 170.

będącej częścią mechaniki ciał stałych, mamy do czynienia z napięciami i przesunięciami, które są tensorami. Zresztą każdy wektor jest tensorem pierwszego stopnia. Nasz tensor g jest drugiego stopnia. Istnieje cała odrębna gałąź matematyki, zwana „rachunkiem tensorowym”. Rozpada się ona na dwie części: algebrę tensorów i analizę tensorów; pierwsza należy do matematyki elementarnej, druga — do wyższej. Analizę tensorów nazywają często „bezwzględny rachunek różniczkowy”. Twórcą tego rachunku jest włoski matematyk Levi-Civita.

Chcąc zrozumieć, jak geometria Gaussa wiąże się z koncepcjami fizycznymi Einsteina, musimy przebrnąć dziedzinę pojęć abstrakcyjnych dość zawiłych.

III. Geometrie niewyobrażalne.

Od czasu koncepcji Kartezjusza układów odniesienia nauczyliśmy się położenie punktów, a zatem i brył oznaczać liczbami. Tak powstała geometria analityczna. Jest to, jak wiemy, nauka, pozwalająca przedstawiać figury geometryczne, a więc linie, powierzchnie zapomocą równań algebraicznych. To pogłębienie związku między liczbą a przestrzenią dało początek pewnej wybujałości matematycznej, którą nazwać możemy „geometrijami niewyobrażalnymi”. Są ich dwa rodzaje: obydwa znajdują zastosowanie w ogólnej teorii względności Einsteina.

Obydwa rodzaje tych geometrii niewyobrażalnych polegają na posługiwaniu się analogją: są wytworami logiki, wyobraźnia ludzka ująć ich nie może, a zatem nie są, ściśle biorąc, geometrijami, t. j. nie ujmują realnych zjawisk przestrzennych. Są to gałęzie matematyki, którym nic w realnej przestrzeni nie odpowiada; nazwa „geometria”, jaką im nadajemy, uzasadniona jest tem tylko, że posługują się takimi samymi równaniami, jak trójwymiarowa geometria euklidesowa realnej przestrzeni, zwana stereometrią.

Pierwszy rodzaj geometrii niewyobrażalnych są to geometrie wielowymiarowe. Równania, odpowiadające utworom realnym przestrzeni trójwymiarowej i płaszczyzny, można uogólnić dodając nowe współrzędne. Mówimy wówczas o „przestrzeni” czterowymiarowej albo nawet wielowymiarowej. Lepiej jest jednak w danym wypadku używać terminu „kontinuum” wielowymiarowe; nazwa ta łacińska oznacza „rociąłość”. Kontinuum dwuwymiarowe Euklidesa będzie to płaszczyzna. Kontinuum trójwymiarowe Euklidesa — realna przestrzeń, w której zachodzą wszystkie zjawiska fizyczne. Znaczenie realne posiada jeszcze kontinuum dwuwymiarowe nieeuklidesowe: są to powierzchnie krzywe. Wszystkie inne kontinua wyższego rzędu są niewyobrażalne, dostępne tylko logice i dają się ująć jedynie rachunkiem.

Pojęcia geometrii czterowymiarowej Euklidesa powstają drogą analogji w następujący sposób. Równanie koła, którego środek jest zarazem początkiem układu współrzędnych, ma kształt taki: $x^2 + y^2 = r^2$. Równanie powierzchni kulistej ma kształt podobny: $x^2 + y^2 + z^2 = r^2$; oczywiście i tutaj środek kuli jest środkiem układu odniesienia. Cóż będzie oznaczać równanie, zbudowane na podstawie analogji, takiego kształtu: $x^2 + y^2 + z^2 + v^2 = r^2$? Utwór ten nazywamy w geometrii czwartego wymiaru „przestrzenią kuli-

sta". Wyobrazić sobie tego utworu nie jesteśmy w stanie, gdyż nie jest on umiejscowiony w trójwymiarowej przestrzeni. Siedzibą jego według logiki na zasadzie analogji ma być kontinuum czterowymiarowe Euklidesa, tak jak powierzchnia kulista zawarta jest w przestrzeni realnej, t. j. w kontinuum trójwymiarowym Euklidesa, a koło leży na płaszczyźnie, t. j. w kontinuum dwuwymiarowym Euklidesa. Wyobrazić sobie „przestrzeni kulistej” czy „przestrzeni płaskiej”, której równanie ma kształt: $Ax + Bg + Cz + Dv + E = 0$ — nie jesteśmy w stanie. Ale te produkty analogji nadają się do dokonywania nad nimi pewnych operacyj rachunkowych, zupełnie podobnych, do tych, które towarzyszą zjawiskom, zachodzącym w przestrzeni i na płaszczyźnie. Chcąc przeciąć kulę płaszczyzną, należy, jak uczy geometria analityczna, uznać równania: $x^2 + y^2 + z^2 = r^2$ i $Ax + By + Cz + D = 0$ za współistniejące. Eliminując którąkolwiek ze współrzędnych, znajdziemy równanie rzutu krzywej przecięcia na płaszczyznę do odpowiedniej osi prostopadłą. Podobnie możemy zestawiać równania tworów zawartych w kontinuum czterowymiarowym, np. przestrzeni kulistej: $x^2 + y^2 + z^2 + v^2 = r^2$ i przestrzeni płaskiej: $Ax + By + Cz + Dv + E = 0$. Mówimy, że wówczas przecinamy te utwory. Wyobraźnia nic z tym terminem łączyć nie może: jest on utworzony tylko na podstawie analogji. Ponieważ rezultatem przecięcia dwu utworów w przestrzeni jest linja krzywa, przeto, rozumując analogicznie, rezultatem przecięcia dwu „przestrzeni” w kontinuum czterowymiarowym jest powierzchnia krzywa.

Układ współrzędnych, według którego ułożono równania czterowymiarowe jest również niewyobrażalny. Do trzech prostopadłych do siebie osi współrzędnych ma być w tym układzie przeprowadzona czwarta, również do nich wszystkich prostopadła oś. Wyobraźnia nasza zaprzecza możliwości dokonania tego i na to niema rady: należy sam układ uznać jako fikcję, a równanie za produkt logiki, któremu nic w rzeczywistości przestrzennej nie odpowiada. Układ czterowymiarowy osi współrzędnych prostokątnych zawiera więcej jeszcze rzeczy niewyobrażalnych: ponieważ układ kartezjański oparty jest na trzech płaszczyznach, z których każda przechodzi przez dwie do siebie prostopadłe osie, przeto układ czterowymiarowy zawierać winien sześć prostopadłych do siebie płaszczyzn, gdyż liczy sześć różnych par osi do siebie prostopadłych; układ ten winien również zawierać cztery przestrzenie płaskie takie same, jak ta, którą tworzy układ trójwymiarowy Kartezjusza xyz , gdyż czwarta oś v z trzema parami osi xy , xz i yz tworzy przestrzenie: vxy , vzx i vyz ; prze-

strzenie te winny być do siebie „prostopadłe”, tak jak osie tworzące układ i płaszczyzny z nich utworzone są do siebie prostopadłe; rezultatem przecięć wzajemnych tych czterech przestrzeni płaskich jest sześć wyżej wspomnianych płaszczyzn.

Skoro wielowymiarowe geometrie są niewyobrażalne, powstaje pytanie, jaki pożytek przynieść może ich zastosowanie w fizyce, czy astronomii? Odpowiedź przedstawia się w ten sposób. Zależności funkcjonalne między wielkościami nie ograniczają się do równań wiążących tylko trzy zmienne. Każde równanie, zawierające więcej niż trzy zmienne, uznać możemy za symbol utworu geometrii wielowymiarowej. Nad takimi równaniami możemy dokonywać różnych mniej lub więcej zawiłych operacji rachunkowych, dla których zawsze można znaleźć nazwę geometryczną, wzorując się na analogicznych operacjach geometrii trójwymiarowej. Tak np. możemy mówić o przeprowadzaniu przestrzeni płaskiej, stycznej do przestrzeni krzywej, mając na uwadze to, że możemy przeprowadzać płaszczyznę styczną do powierzchni krzywej, a linię prostą styczną do linii krzywej na płaszczyźnie. Chcąc otrzymać realny rezultat tych rachunków w dziedzinie geometrii wielowymiarowej, należy dokonać pewnych „przecięć” czy innych operacji pseudo-geometrycznych i znowu znajdziemy się w przestrzeni, czy też w kontinuum trójwymiarowym. Ponieważ logika geometrii wielowymiarowych jest równie doskonałą, jak innych gałęzi matematyki, więc wyniki rachunków tych będą ścisłe, a rezultat wyobraźni dostępny.

Geometrię czterowymiarową wprowadził do mniejszej teorii względności Minkowski, ilustrując związki zachodzące między przestrzennymi zmiennymi a czasem, wynikające z przekształceń Lorentza. Einstein zużytkował ten aparat w ogólnej teorii względności. Wobec tego ten rodzaj geometrii niewyobrażalnej jest niezbędny dla zrozumienia podstaw tej teorii.

Drugi rodzaj geometrii niewyobrażalnych stanowią geometrie nie-euklidesowe wyższych wymiarów, niż Gaussowska dwuwymiarowa. Ideę takiej geometrii powzięli równocześnie Bolyai i Łobaczewski w pierwszej połowie XIX-go stulecia. Wzory i równania geometrii na powierzchniach krzywych można uogólnić, dodając nowe współrzędne. Można również transponować nazwy operacji geometrycznych, zaczerpnięte z dziedziny dwuwymiarowej geometrii Gaussa, do wyższych wymiarów, przyczem nazwy te nie mogą jednak odpowiadać żadnym wyobrażeniom realnym. W ogólnej teorii względności nie mamy do czynienia z geometrią Bolyai'a i Łoba-

czewskiego, która ma za przedmiot kontinuum nieeuklidesowe t. zw. eliptyczne, lecz z geometrią późniejszej daty, pochodzącą od Riemanna i zajmującą się kontinuum nieeuklidesowem, zwanem hyperbolicznem. Ponadto, teoria ogólna względności operuje *czterowymiarowem* kontinuum nieeuklidesowem. Element linjowy, którego wzór znamy z dwuwymiarowego kontinuum Gaussa, ma więc w ogólnej teorii względności kształt taki:

$$ds^2 = g_{11} dx_1^2 + g_{22} dx_2^2 + g_{33} dx_3^2 + g_{44} dx_4^2 + 2g_{12} dx_1 dx_2 + \\ + 2g_{13} dx_1 dx_3 + 2g_{14} dx_1 dx_4 + 2g_{23} dx_2 dx_3 + \\ + 2g_{24} dx_2 dx_4 + 2g_{34} dx_3 dx_4. \quad (6)$$

Tensor g ma tutaj 16 składowych, których liczba jednak redukuje się do 10, gdyż składowe o różnych wskaźnikach są parami równe sobie, jako że tensor jest symetryczny: $g_{12} = g_{21}$; $g_{13} = g_{31}$; $g_{14} = g_{41}$; $g_{23} = g_{32}$; $g_{24} = g_{42}$; $g_{34} = g_{43}$. Ogólny schemat składowych tego tensora jest następujący:

g_{11}	g_{12}	g_{13}	g_{14}
g_{21}	g_{22}	g_{23}	g_{24}
g_{31}	g_{32}	g_{33}	g_{34}
g_{41}	g_{42}	g_{43}	g_{44}

Tensor g jest drugiego stopnia, lecz w kontinuum 4-wymiarowem.

IV. Koncepcje ogólnej teorii względności.

Trudności, spiętrzone na drodze do zastosowania zasady równoważności i mniejszej teorii względności, dają się usunąć przez rozważanie następującej treści. Pole grawitacyjne realne, np. wytwarzane przez słońce, daje się zastąpić przez ruch układu odniesienia wraz z obserwatorem, przyczem osie współrzędnych muszą się deformować. Einstein nazwał tego rodzaju układ odniesienia „mięczakiem odniesienia”. Atoli ten sam rezultat osiągniemy, zakładając, że owego dziwnego ruchu nie ma, natomiast obserwatora, pozostającego wraz z układem odniesienia na miejscu, przestaje obowiązywać geometria euklidesowa. Wówczas, oczywiście, układ Kartezjusza należy zastąpić układem Gaussa, w którym element linjowy ma podaną wyżej postać. Należy zauważyć, że, według mniejszej teorii względności, element linjowy ma wzór:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx_1^2 - dx_2^2 - dx_3^2.$$

Wielkości x_1, x_2, x_3 mają tu znaczenie zwykłych przestrzennych współrzędnych Kartezjusza. Minkowski dodaje czwartą, oznaczając: $dx_4^2 = c^2 dt^2$.

Tę nową współrzędną nazywać będziemy „spacjalizowanym czasem”. W istocie, jest to pewna długość: taka mianowicie, jaką przebiega światło, którego szybkość wynosi c w ciągu czasu dt , który odpowiada elementowi linowemu ds . Wobec tego nazwa „spacjalizowany” czas jest uzasadniona, gdyż po polsku znaczy to „uprzestrzeniony”. Po wprowadzeniu tej czwartej współrzędnej, element linowy w mniejszej teorii względności ma postać:

$$ds^2 = dx_1^2 - dx_2^2 - dx_3^2 - dx_4^2.$$

Einstein w ogólnej teorii względności przejął koncepcję Minkowskiego o spacjalizowanym czasie. Wobec tego element linowy w nieeuklidesowym kontinuum czterowymiarowym ma ogólny kształt, jak podano wyżej. Współczynniki $g_{11}, g_{12}, g_{13}, g_{14}, g_{22}, g_{23}, g_{24}, g_{33}, g_{34}$ i g_{44} jako funkcje x_1, x_2, x_3 i x_4 , zależą tylko od rodzaju pola grawitacyjnego. Z tego powodu, że zależą one tylko od rodzaju pola i miejsca w kontinuum czterowymiarowym, Einstein nazywa je słusznie „potencjałami grawitacyjnymi”. Te składowe tensora g decydują równocześnie o rodzaju geometrii nieeuklidesowej, jaka zastępuje dane pole grawitacyjne. Pole grawitacyjne, wytworzone przez jedną masę, takie jak pole Słońca naszego układu planetarnego, pozwala, dzięki specjalnym warunkom, wyznaczyć wartości potencjałów grawitacyjnych. Wszystkie składowe tensora g o różnych wskaźnikach mają dla pola Słońca w układzie biegunowym, dla którego środek Słońca jest biegunem, wartości zerowe; różnymi od zera są tylko cztery potencjały grawitacyjne o jednakowych wskaźnikach i mają wartości następujące:

$$g_{11} = c^2 \left(1 - \frac{2k^2 M}{c^2} \right); \quad g_{22} = - \frac{1}{1 - \frac{2k^2 M}{c^2}}; \quad g_{33} = -r^2; \quad g_{44} = -r^2 \sin^2 \vartheta.$$

We wzorach tych c oznacza szybkość światła, k — stałą grawitacji, M — masę Słońca (lub innego ciała centralnego), r — odległość badanego miejsca pola od środka układu współrzędnych (środku Słońca), ϑ — kąt wysokości. Współrzędne w tym układzie są: $x_1 = t$, $x_2 = r$, $x_3 = \vartheta$, $x_4 = \varphi$, gdzie t oznacza czas, a φ — kąt azymutu. Nazwy „kąt wysokości” i „kąt azymutu” wzięte są z układu poziomowego, używanego w astronomii.

V. Pierwsze sprawdzenie ogólnej teorii względności.

Teorię względności ogólną ogłosił Einstein w roku 1916. Od tego czasu starano się sprawdzić jej wyniki. Istnieją trzy zjawiska, które teoria ta wyjaśnia i daje liczbowe rezultaty, bliskie danym obserwacyjnym. Pierwsze z tych zjawisk dotyczy pewnych zaburzeń, obserwowanych przy obrocie planety Merkurego dokoła Słońca.

Zaburzenia czyli perturbacje istnieją w obrocie każdej planety. Są one zazwyczaj wynikiem przyciągania przez sąsiednią planetę. Na mocy takich zaburzeń *Leverrier* wyznaczył w swoim czasie miejsce, gdzie powinien się w oznaczonym czasie znajdować Neptun, nieznana podówczas planeta, wywołująca perturbacje w biegu Urana. W tem miejscu we wskazanym czasie znaleziono też tę planetę. Obecnie, w roku bieżącym została wykryta dziewiąta planeta Pluton, na mocy zaburzeń w drogach Neptuna i innych planet górnych.

Zaburzenia w biegu Merkurego są tak znaczne, że wpływem sąsiednich planet Wenus i Ziemi objaśnić się nie dają. Zaburzenia te polegają na przesuwaniu się punktu przysłonecznego (perihelium). Według obliczeń amerykańskiego astronoma *Newcomb*a z roku 1895-go, całkowite przesunięcie tego punktu wynosi w ciągu lat 100 kąt równy $572'',70$. Wpływami przyciągania sąsiednich planet na podstawie teorii grawitacji *Newton*a daje się wyjaśnić przesunięcie o kąt $529'',21$. Nadmiar przesunięcia, wynoszący $43'',49$, był zupełnie zagadkowy z punktu widzenia teorii *Newton*a.

Wyjaśnia go teoria *Einsteina*. Drogę planety znajduje teoria ta w sposób następujący. U podstawy teorii ogólnej względności leży jedna z tez, znanych z mniejszej teorii względności, polegająca na tem, że prawa fizyczne powinny mieć formę taką, aby nie zmieniały się bez względu na zmiany, którym podlegać może układ odniesienia, a więc jego ruch oraz ewentualne odkształcenia osi. W stosunku do teorii grawitacji *Einsteina*, należy zaznaczyć, że prawa fizyczne powinny mieć formę niezależną od geometrii, właściwej danemu miejscu w przestrzeni. Ponieważ teoria grawitacji *Einsteina* wzamian za pole grawitacyjne wprowadza geometrię nieeuklidesową, należy stwierdzić, że planety winny się poruszać tak, jak punkty materialne zupełnie swobodne. Powstaje pytanie, jaką powinna być t. zw. „linja światowa” (*Weltlinie*, t. j. linja zależności między spacjalizowanym czasem a trzema przestrzennymi współrzędnymi), odpowiadająca ruchowi planety w kontinuum czterowymiarowem *Riemanna*. Rozwiążmy najprzód kwestję, jaką byłaby linja punktu

materjalnego zupełnie swobodnego w czterowymiarowym kontinuum Euklidesa. Wskazówkę w tym względzie daje pierwsza zasada dynamiki Newtona. Punkt materjalny zupełnie swobodny porusza się, według tej zasady, ruchem jednostajnym po linii prostej. Skoro ruch ma być jednostajnym, linja światowa, odpowiadająca punktowi materjalnemu zupełnie swobodnemu, powinna być w kontinuum Euklidesa czterowymiarowym linją prostą. Chcąc nadać prawu temu charakter ogólny, jak tego wymaga ogólna teoria względności, musimy wyrazić się w ten sposób: linja światowa w kontinuum dowolnego rodzaju (a więc zarówno euklidesowym, jak nieeuklidesowym), odpowiadająca ruchowi punktu materjalnego, powinna być linją „geodetyczną” czyli linją, łączącą dwa punkty kontinuum w sposób najkrótszy. Taką linją geodetyczną w kontinuum Euklidesa jest linja prosta. W kontinuum dwuwymiarowym nieeuklidesowym Gaussa na kuli jest linją geodetyczną koło wielkie. Zawsze linja geodetyczna jest linją najkrótszej odległości. Stosując wyżej rozwinięte idee do ruchu planet, stwierdzić należy, że droga planety powinna być taka, aby linja światowa, jej odpowiadająca, była geodetyczną linją kontinuum Riemanna. Einstein znalazł równanie takiej linii. Droga planety, jej odpowiadająca, okazuje się wielołąciową rozetą płaską, której każda część (liść rozety) ma kształt bliski elipsie. Obliczone według tych rozważań przesunięcie perihelium wynosi dla Merkurego $43'',4$ na 100 lat. Zgodność z wynikami obserwacji Newcoma zdumiewająca. Zarzutem jedynym, jaki stawiają niektórzy astronomowie temu sprawdzeniu teorii grawitacji Einsteina, jest to, iż obserwacje, na których oparł się Newcomb, są już nieco przestarzałe, tak że należałoby jego obliczenia wznowić, biorąc pod uwagę nowoczesne, 35-letnie, obserwacje późniejsze.

VI. Drugie sprawdzenie ogólnej teorii względności.

Nietrudno daje się dowieść, że według ogólnej teorii względności czas w polu grawitacyjnym ulega dylatacji zupełnie podobnej do dylatacji wskutek szybkiego ruchu w mniejszej teorii względności. W rezultacie długość fali w różnych miejscach pola grawitacyjnego, wytwarzanego przez Słońce, nie może być jednakowa. Im bliżej ku środkowi Słońca, tem długość fali staje się większa. Wynika z tego, że linje Fraunhofera, powstające wskutek pochłonięcia światła fotosfery w atmosferze gazowej słońca, muszą być przesunięte ku czerwonemu krańcowi widma w porównaniu z odpowiednimi linjami

barwnemi widma emisyjnego na Ziemi. Teoria względności pozwala na wyprowadzenie wzoru przesunięcia względnego:

$$\frac{\lambda' - \lambda}{\lambda} = \frac{kM(D - R)}{R D c^2}.$$

We wzorze tym λ' oznacza długość fali pewnej linii Fraunhofera w widmie Słońca, a λ — długość fali prążka barwnego widma emisyjnego na Ziemi, odpowiadającego tej linii. Prawa strona wzoru zawiera k stałą grawitacji, wynoszącą $6,66 \cdot 10^{-8} \text{ cm}^3/\text{gsek}^2$, M — masę Słońca, równą $199 \cdot 10^{31}$ gramom, R — promień kuli słonecznej, który mierzy $69713 \cdot 10^6$ cm. Poza tem wchodzi tam c — szybkość światła, wynosząca $3 \cdot 10^{10}$ cm/sek. Po wykonaniu rachunku otrzymujemy $\lambda' - \lambda = 2151 \cdot 10^{-9} \lambda$; jest to już wartość przesunięcia bezwzględne-go, wyrażonego w częściach długości fali danego prążka. Linia Fraunhofera, odpowiadająca prążkowi sodu D , o długości fali $\lambda = 5896 \text{ Å}$ (ongstremów), powinna być przesunięta ku czerwonemu krańcowi widma o $\lambda' - \lambda = 0,0127 \text{ Å}$. Należy pamiętać, że ongstrem jest miarą długości stanowiącą stomiljonową część centymetra ($\text{Å} = 0,1 \mu\mu = 10^{-4} \mu = 10^{-7} \text{ mm} = 10^{-8} \text{ cm}$).

Rachunek powyższy wykazuje, że do sprawdzenia słuszności teorii Einsteina w tej dziedzinie pokusić się mogą tylko obserwatoria astronomiczne, zaopatrzone w doskonałe, nadzwyczaj precyzyjne teleskopy i spektrografy. Najpoważniejszym z nich jest obserwatorium na Mount - Wilson w Kalifornji. Specjalistą od badań astrofizycznych tego obserwatorium jest Saint - John. Jest to największy autoritet w tej dziedzinie. Opinia jego, początkowo niezbyt przychylna teorii Einsteina, w roku 1923-im uległa radykalnej zmianie. W tym czasie Saint - John ogłosił pracę nad przesunięciami prążków Fraunhofera par żelaza w widmie Słońca; w konkluzji tej pracy uczony amerykański orzeka, że teoria Einsteina daje najprawdopodobniejsze wyjaśnienie przesunięć, obserwowanych w prążkach żelaza widma słonecznego. Opinię Saint - Johna poparł bardzo skutecznie inny astronom, dyrektor tegoż obserwatorium, Adams. Obserwował on widmo jednej z najosobliwszych gwiazd stałych, mianowicie t. zw. towarzysza Syrjusza. Syrjusz bowiem jest gwiazdą podwójną, a towarzysz jego gwiazdą tem osobliwą, iż posiada pono niesłychanie wielką gęstość, przenoszącą 53 tysiące razy gęstość wody. Istnienie tak wielkiej gęstości jest śmiałą hipotezą, wygłoszoną przez słynnego astronoma współczesnego w Anglji, Eddingtona. Pomimo śmiałości, hipoteza ta nie jest sprzeczną

z nowoczesnymi pojęciami fizyków o budowie materji: materja, złożona z samych jąder atomowych, bez obiegających je elektronów, mogłaby wykazywać gęstość, bardzo przenoszącą gęstość wszystkich ciał, znanych na Ziemi. Ciało o tak wielkiej gęstości, jaką ma wykazywać towarzysz Syryusza, musiałoby, według ogólnej teorii względności, wywoływać o wiele większe przesunięcie prążków Fraunhofera, niż Słońce. Dla linii H_{β} wodoru powinno wynosić to przesunięcie $0,36 \text{ \AA}$. W pracach Adamsa, ogłoszonych w latach 1925 i 1926, stwierdza on w obserwowanym widmie istnienie podobnych przesunięć. W konkluzji swej pracy Adams orzeka: „Rezultat otrzymany może być uważany jako dowód bezpośredni istnienia zjawiska Einsteina i rzeczywistości nadzwyczaj wielkich gęstości, przepowiadanych przez Eddingtona dla gwiazd białych, słabego blasku”. Wielkie tedy powagi opowiedziały się po stronie teorii względności, o ile chodzi o przesunięcie prążków Fraunhofera. Niestety, w tych sprawdzeniach są słabe strony. Wyniki Adamsa osłabia to właśnie, że mają one sprawdzić, prócz teorii względności, także ową niesłychanie wielką, przekraczającą tysiącrotnie wszelkie doświadczenia, gęstość osobliwej gwiazdy. Orzeczenie Saint-Johna osłabia fakt wręcz przeciwnych, o kilka lat wcześniejszych opinij jego, ogłoszonych po obserwacjach nad prążkami azotu w widmie Słońca. Sprzeczności tej słynny astronom nie wyjaśnił. Należy i to mieć na uwadze, że są znane i inne przyczyny, mogące wywoływać przesunięcie prążków Fraunhofera w widmie Słońca i gwiazd stałych. Są to, między innymi, zjawisko Dopplera i wielkie ciśnienie, panujące na Słońcu. W każdym razie orzeczenia astronomów z Mount-Wilson mają charakter nieomal wyroczeni: tak dalece żadne obserwatorium świata nie może konkurować z tym kalifornijskim przybytkiem wiedzy co do ścisłości i subtelności spostrzeżeń.

VII. Trzecie sprawdzenie ogólnej teorii względności.

Sprawdzenie to dotyczy ugięcia promieni gwiazd w pobliżu wielkiej masy grawitacyjnej Słońca. Hipoteza tego ugięcia była ogłoszona przez astronoma Soldnera w roku 1801 na podstawie panującej wówczas teorii korpuskularnej światła. Wartość liczbowa ugięcia wynosić powinna, według Soldnera, $0'',85$ dla promieni gwiazd, przebiegających tuż koło tarczy słonecznej. Należy zauważyć, że według współczesnych mniemań o masie, zależnej od szybkości ruchu,

a więc poniekąd produktu energii (zjawisko Kaufmanna)¹⁾, hipoteza Soldnera dałaby się teraz utrzymać. Einstein wyprowadza ją na podstawie swojej teorii grawitacji i zasad ogólnej teorii względności. Znanе jest twierdzenie Fermata o przebiegu promienia światła. W zastosowaniu do ogólnej teorii względności brzmi ono w ten sposób, że promień światła o jakimkolwiek kontinuum powinien być linią geodetyczną. Z drugiej strony nietrudno jest dowieść, że element linjowy wzdłuż „lini światowej”, odpowiadającej promieniowi światła, równy jest zeru. Można wywnioskować to z faktu, że na małej przestrzeni każdy układ współrzędnych można zastąpić układem Kartezjusza i zastosować mniejszą teorię względności; wówczas dla elementu linjowego otrzymujemy wzór następujący, już nam znany:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - (dx^2 + dy^2 + dz^2).$$

Promień światła w przestrzeni przebiega z szybkością c , a zatem droga, którą robi w owym nieskończeniu małym odcinku przestrzeni, wynosi: $c dt$. Z drugiej strony drogę tę wyrazić możemy w kartezjańskich współrzędnych jako $\sqrt{dx^2 + dy^2 + dz^2}$. Stąd równość:

$$dx^2 + dy^2 + dz^2 = c^2 dt^2.$$

Zestawiając obydwie wzory, otrzymujemy dla ds wartość zero:

$$ds = 0.$$

Ponieważ według zasady ogólnej teorii względności prawa fizyczne powinny być jednakowe bez względu na rodzaj kontinuum, stosowanego w polu grawitacyjnym, przeto promień światła posiada linię światową, wzdłuż której element linjowy równy jest zeru. Jest ona nadto linią geodetyczną. Fizycy niemieccy nazywają ją tedy „geodetyczną linią zerową” (geodätische Nulllinie).

Znając równanie linii geodetycznej w kontinuum Riemanna, można wyprowadzić wzór kąta ugięcia promieni gwiazd γ :

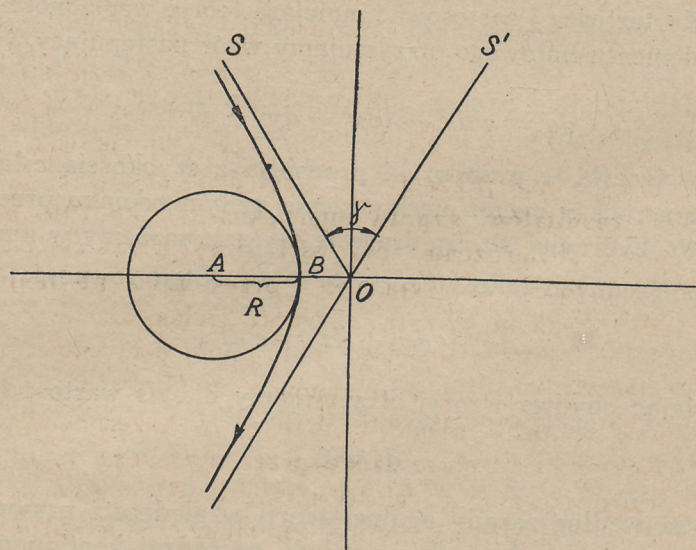
$$\gamma = \frac{4kM}{Rc^2}.$$

Wpobliżu Słońca promień światła przebiega wzdłuż linii, nieco odbiegającej od hyperboli. Obraz gwiazdy widzimy w S' zamiast w S .

¹⁾ Porównaj odpowiednie ustępy artykułu o „Mniejszej teorii względności” w rozdziale XII.

Oczywiście, kąt jest na rysunku niesłychanie powiększony. Według łatwego rachunku, podstawiając liczby już przytoczone powyżej, otrzymujemy dla ugięcia wartość $1,7''$ czyli dwa razy większą od ugięcia, przewidywanego na mocy prawa ciążenia powszechnego. Sprawdzenie teorii względności sprowadza się więc do wyznaczenia wartości ugięcia i rozstrzygnięcia, która z wartości hipotetycznych jest bliższą prawdy.

Przekonać się o istnieniu ugięcia promieni gwiazd w polu grawitacyjnym Słońca oraz wymierzyć jego wielkość można tylko podczas



Rys. 171.

całkowitego zaćmienia Słońca: w innych bowiem okolicznościach światło gwiazd w pobliżu tarczy słonecznej niknie bez śladu wobec blasku gwiazdy dziennej. Podczas całkowitego zaćmienia zdejmuje się fotografie gwiazd w pobliżu brzegów zaćmionego dysku Słońca oraz później pogodną nocą w zwykłych warunkach — te same okolice nieba. Różnice w położeniu gwiazd na obu kategoriach klisz pozwalają stwierdzić istnienie przesunięcia obrazów gwiazd wskutek ugięcia promieni światła oraz wymierzyć wielkość tego ugięcia.

Pomiary astronomiczne tego ugięcia czyniono już kilkakrotnie. Głównych obserwacji dokonano podczas zaćmień dnia 29. V. 1919 oraz dnia 21. IX. 1922. Zaćmienie w roku 1919 było specjalnie pomyślne do przedsięwzięcia tego rodzaju pomiarów z przyczyny dłu-

gotrwałości (302 sekundy) oraz tej okoliczności, że Słońce znajdowało się wówczas w tem miejscu zodiaku, gdzie znajduje się wiele gwiazd o silnym blasku, mianowicie w pobliżu skupienia Hyad w gwiazdozbiornie Byka. Wysłano z Anglii dwie ekspedycje specjalnie w celu zbadania ugięcia promieni gwiazd. Jedna z nich pod kierunkiem Eddingtona udała się na Wyspę Książęcą, położoną niedaleko brzegu afrykańskiego w zatoce Gwinejskiej. Druga obrała za miejsce swych obserwacji Sobral na północy Brazylii; kierownictwo nią objął Davidson.

Sprawozdanie z obydwu wypraw ogłoszone zostało w roku 1920; prócz kierowników, widnieje tam nazwisko Dysona. Trzej znakomici autorzy kładą nacisk na zgodność jednego z rezultatów, otrzymanych na Wyspie Książęcej — $1,61''$, z rezultatami w Sobralu, mianowicie — $1,75''$, i stwierdzają zgodność tych wyników z wartością ugięcia, przewidywaną przez teorię względności.

Ogłoszenie rezultatów wypraw angielskich z roku 1919 poczytano powszechnie za stwierdzenie słuszności teorii Einsteina, conajmniej tej doniosłości, jak wyjaśnienie przesunięcia perihelium Merkurego. Były jednak głosy ostrej krytyki, zwłaszcza co do wyboru pewnych tylko rezultatów z pośród wielu mniej pomyślnych dla teorii Einsteina. Sami nawet astronomowie z Greenwich (autorowie sprawozdania) wyrażali zdanie, że byłoby ze wszechmiar pożądane, aby ich wyniki zostały stwierdzone przez inne obserwacje zaćmień. Apel nie pozostał bez echa. W roku 1922 wysłano aż 6 ekspedycji. Trzy wyprawy: australijska z obserwatorium w Adelaidzie pod kierownictwem Dodwella, kanadyjska, którą prowadzili Chant i Young, oraz amerykańska z obserwatorium Lick'a pod dowództwem Campbella, dały rezultaty zgodne z teorią Einsteina, mianowicie $1,77''$, $1,75''$ i $1,72''$. Trzy inne nie mogły dokonać zdjęć. Pierwsza z tych trzech wypraw, które otrzymały rezultaty, obrała za miejsce spostrzeżeń Cordillo Downs na północno-wschodnim krańcu południowego wybrzeża Australii. Dwie inne zainstalowały się w Wallal na pustynnym wybrzeżu północno-zachodnim kontynentu australijskiego. I te atoli rezultaty nie zdołały przekonać wszystkich oponentów. Główne zarzuty opierają się na wielkiej rozpiętości otrzymanych rezultatów. W istocie, wyprawa Dodwella otrzymała najmniejszą wartość ugięcia $0,71''$, największą — $2,40''$, wyprawa zaś Chant i Young'a najmniejszą wartość zanotowała $0,45''$, największą — $3,34''$. Wobec tych różnic wartości średnie mają problematyczne znaczenie. Najlepiej pod tym względem przedstawia się

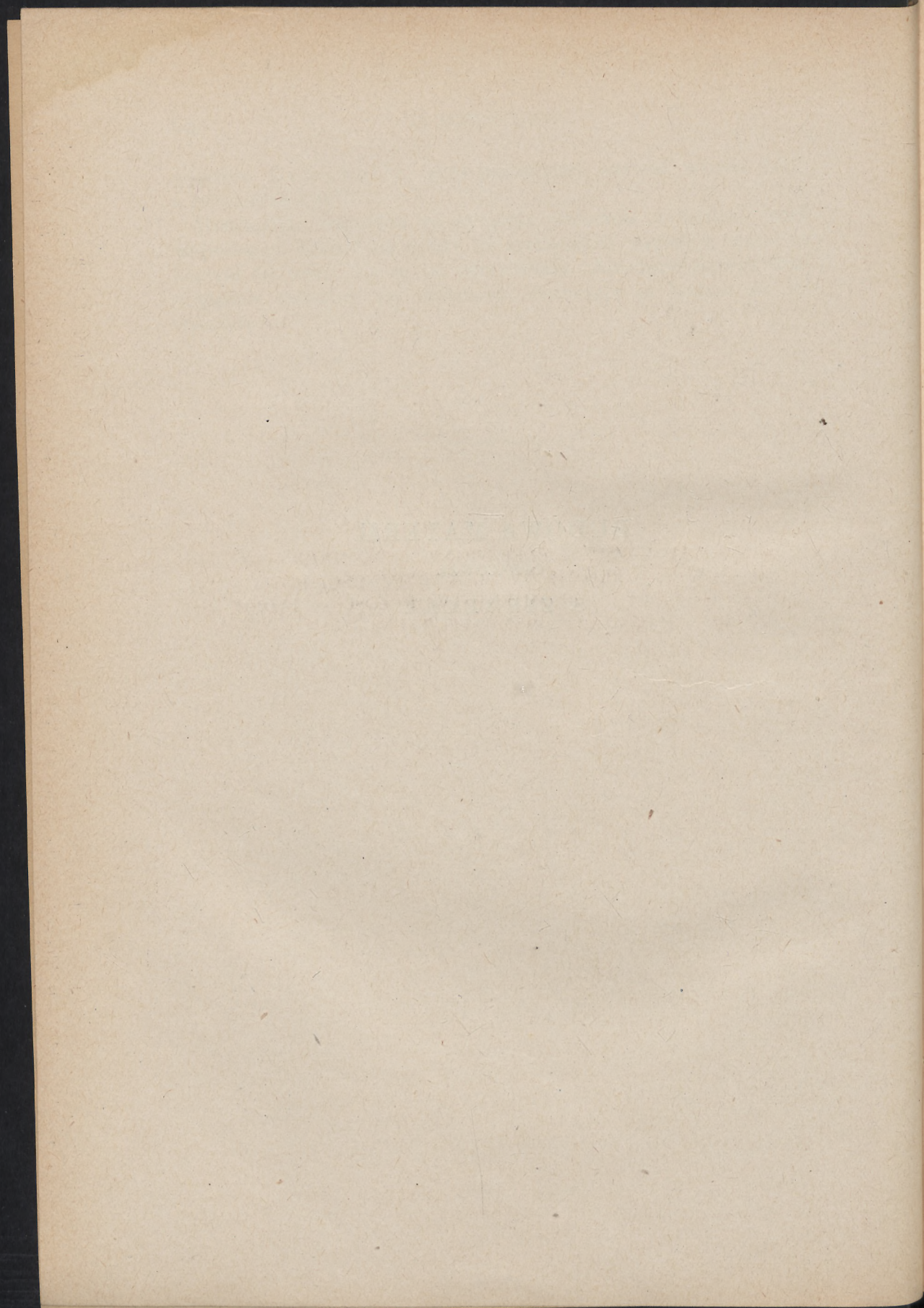
wyprawa Campbell'a, gdyż najmniejsza wartość wynosi 1,35'', a największa 1,91''.

Streszczając wszystkie sprawdzenia wniosków z ogólnej teorii względności, zgodzić się należy, że sprawdzenia wypadają raczej na korzyść tej teorii, niż za jej odrzuceniem. Ale decydujących bezwzględnie dowodów jej słuszności obserwacje te jeszcze nie dostarczyły.

BUDOWA MATERJI

OPRACOWAŁ

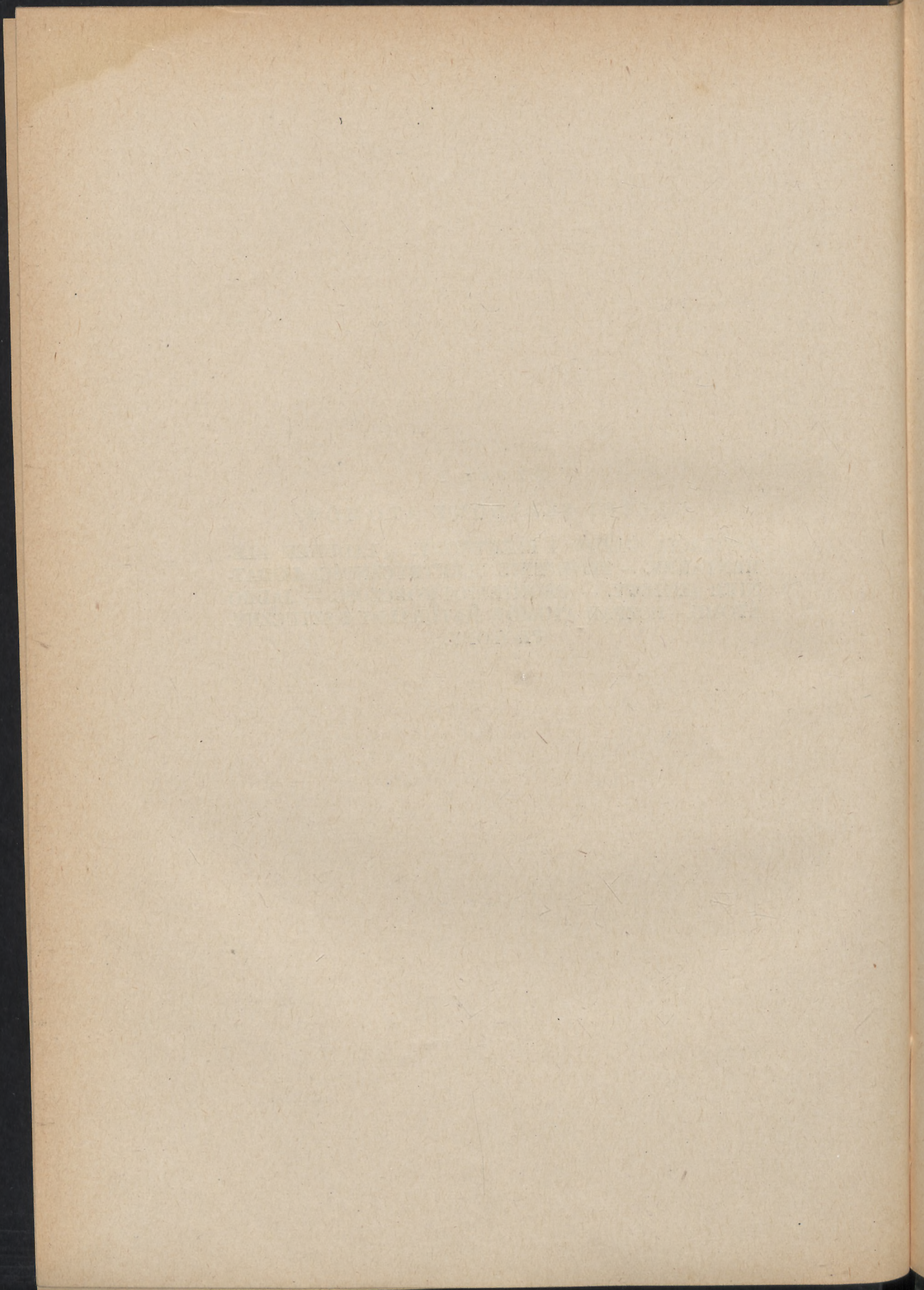
S. ZIEMECKI.



DZIAŁ I.

CZĘŚCI SKŁADOWE ATOMÓW.

JONIZACJA GAZÓW I ELEKTRONY. — ŁADUNEK ELEMENTARNY. — PROMIENIE ELEKTRYCZNOŚCI DODATNIEJ. IZOTOPY. — PROMIENIOTWÓRCZOŚĆ. — JĄDRO ATOMU.— ROZPAD ATOMÓW NATURALNY I SZTUCZNY. PROTONY.



Rozdział I.

ELEKTRONY.

JONIZACJA. Chemja i fizyka wieku XIX-go operowały pojęciem atomu niepodzielnego, niezmiennego. Wyobrażenie o niezmienności atomów znajdowało mocną podstawę doświadczalną w badaniach chemji analitycznej, prowadzących do ściśle określonych wartości ciężarów atomowych. Dopiero odkrycie promieni Röntgena, dokonane w r. 1895, zachwiało temi pojęciami.

Promienie X dały fizykom do rąk skuteczny środek wytwarzania gazów, przewodzących prąd elektryczny. Przechodzenie elektryczności przez gazy posiada mechanizm podobny do przechodzenia prądu przez elektrolity, co czytelnik jasno sobie uprzytomni na podstawie pracy J. J. Thomsona i E. Rutherforda, umieszczonej niżej w rozdz. VII-ym. Pod wpływem promieni X i działania ciał radioaktywnych powstają w gazie pierwotnie obojętnym jony naelektryzowane dodatnio i ujemnie. Jeżeli będziemy mieli do czynienia z gazem jednoatomowym, jak np. hel, nie unikniemy wniosku, że atomy helu, które pod wpływem promieniowania musiały ulec rozkładowi na części naelektryzowane znakami przeciwnemi, nie są niepodzielne.

Promienie katodowe. W przeświadczeniu o rozpadzie atomów umacniają nas dalej własności promieni katodowych. Promienie te, odkryte w roku 1859 przez Plückera, były potem przedmiotem badań Hittorfa (1869), Goldsteina (1876), Crookes'a (1879), Hertza, Schustera, Lenarda i wielu innych. Co do natury tych promieni, zdania były podzielone; uczeni niemieccy skłaniali się ku pogładowi, że one polegają na jakichś procesach bliżej nieznanych, zachodzących w eterze kosmicznym; według innego poglądu wyobrażano sobie, że promienie katodowe są cząsteczkami materjalnemi naelektryzowanemi ujemnie, odrzucanemi przez katodę. Rozstrzygnięcie i ostateczne wyjaśnienie tej zagadki dały badania

J. J. T h o m s o n a, dokonane w roku 1897. T h o m s o n dowiódł doświadczalnie (p. rozdz. VIII), że promienie katodowe, otrzymywane w określonej rurze próżniowej, posiadają własności niezależne ani od natury elektrod, ani od rodzaju gazu, którego resztki wypełniają rurę próżniową. Wywnioskował stąd, że muszą one składać się z ciałek, zawartych we wszelkich atomach materialnych, a więc z ciałek subtelniejszych od samych atomów. Te cegiełki budowy atomów nazwał T h o m s o n korpuskułami. Dziś historycznie utarła się nazwa *elektronów*¹⁾.

Dawniej wytwarzano promienie katodowe wyłącznie w rurkach próżniowych, zwanych rurkami Crookes'a, napełnionych silnie rozrzedzonymi gazami (ciśnienie rzędu setnych lub tysięcznych milimetra słupa rtęci). Jak wiadomo²⁾, promienie katodowe biegną po liniach prostych tak, iż w rurce kształtu, pokazanego na rys. 172, promienie katodowe, uderzając o ściankę w okolicy *p*, tam wytwarzają fluorescencję. Wiemy obecnie, że elektrony mogą być też wyzwalane z metali przez ich żarzenie; jest to sposób najczęściej stosowany w technice, np. w radjotelegrafji, niemniej ważny dla nauki czystej, np. — w wytwarzaniu laboratoryjnym promieni Röntgena (p. str. 476), w pomiarach stałych, charakteryzujących promienie katodowe. Elektrony żarzenia posiadają b. małą prędkość; przyspiesza

¹⁾ William Crookes (1832—1919) nazywał promienie katodowe materją promienistą i upatrywał w nich czwarty rodzaj skupienia materji; o czwartym stanie skupienia materji rozmyślał jeszcze F a r a d a y, przypuszczając, iż ten stan o tyleż różni się od stanu lotnego, o ile stan lotny różni się od ciekłego. W poglądach Crookes'a można niewątpliwie dostrzec analogję do naszych wyobrażeń obecnych; należy wszakże mieć na względzie, że Crookes dawał się unieść wyobraźni, a nie popierał swych idei dowodami ścisłymi. T h o m s o n pierwszy ilościowo wykazał, że cząstki promieni katodowych są odrębne od atomów. Piękne doświadczenia wykładowe, któremi dziś ilustrujemy własności promieni katodowych, wszystkie niemal były pomysłu Crookes'a. Z prac naukowych Crookes'a, poza pracami nad przechodzeniem elektryczności przez gazy rozrzedzone, najbardziej zasługują na uwagę badania w dziedzinie analizy widmowej, które doprowadziły do wykrycia talu (thallium, r. 1861). Wyznaczając ciężar atomowy tego pierwiastka, używał Crookes b. czułej wagi, umieszczonej w próżni. Przy ważeniach zwrócił uwagę na silny wpływ, wywierany na wagę przez energję promienistą. Te spostrzeżenia skłoniły go do systematycznych badań nad działaniem mechanicznym promieniowania. W związku z powyższem został wynaleziony radjometr.

²⁾ Zakładamy, że czytelnikowi znane są główne własności promieni katodowych. Opisują je podręczniki szkolne (np. t. 3-ci „Nauki fizyki” Natansona i Zakrzewskiego).

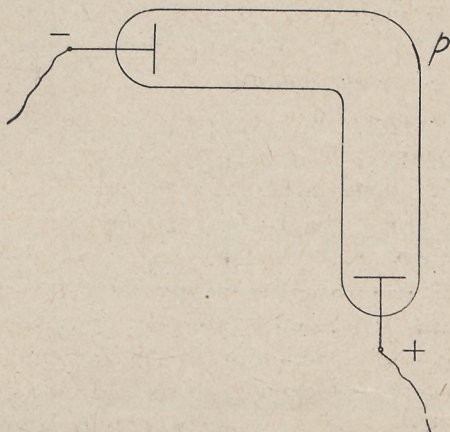
się ją zapomocą zewnętrznych pól elektrycznych, co widzimy np. na rys. 173 (str. 554). Można również otrzymywać elektrony swobodne przy naświetlaniu metali w próżni promieniami nadfioletowymi lub promieniami Röntgena (zjawisko fotoelektryczne). Wreszcie dogodne źródło otrzymywania elektronów szybkich stanowią preparaty radowe.

W zjawiskach elektrolizy możemy odróżniać jony zapomocą charakterystycznego stosunku e/m , — ładunku elektrycznego do masy z tym ładunkiem związanej. Drugie prawo Faradaya uczy nas, że 96500 kulombów¹⁾ wyzwala 1.008 gr. wodoru, 6.94 gr. litu, 8 gr. tlenu t. d. Dzieląc 96500 kul. przez masę wyzwalaną, otrzymujemy stosunek e do m , — dla każdego jonu inny; największą wartość posiada, oczywiście, e/m w przypadku wodoru i równa 95730 kul./gr. lub 9573 jedn. elektromagnetycznych bezwzględnych na gram.

Jak pokażemy niżej można wyznaczyć wartość stosunku e/m i w przypadku elektronów. Ten pomiar po raz pierwszy (r. 1897) został zrealizowany przez J. J. Thomsona²⁾. Liczby, otrzymane przez tego badacza, dziś mają już tylko znaczenie historyczne. Dały one raczej rząd wielkości, niż wartość prawdziwą stosunku e/m . Liczne nowsze badania eksperymentalne, wykonane udoskonalonemi metodami, doprowadziły do wyniku, że

$$\frac{e}{m_0} = 1.766 \times 10^7 \text{ jednostek elektrom. C. G. S.}^3)$$

Uderzającym jest, że wartość stosunku e/m jest w przypadku elektronów 1848 razy większa, niż w przypadku jonów wodorowych.



Rys. 172.

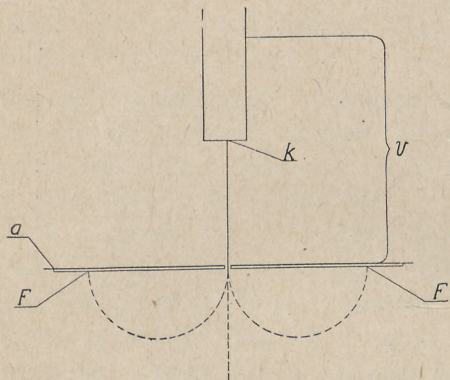
Bieg prostoliniowy promieni katodowych.

¹⁾ Dokładniej 96494 kulomby.

²⁾ A. Schuster już w r. 1890 próbował dokonać pomiaru stosunku e/m ; nie udało mu się jednak przezwyciężyć trudności doświadczalnych.

³⁾ Przez m_0 rozumiemy masę spoczywającego elektronu; wiemy już (str. 406), że masa elektronów zmienia się wraz z prędkością wg. wzoru Lorentza-Einsteina.

Ważkie argumenty przemawiają stanowczo za tem, że ładunek elektryczny jonu wodorowego jest taki sam, jak i ładunek elektronu (p. str. 560 i 566). Wobec tego liczniki ułamków e/m są w obu przypadkach jednakowe; wypływa stąd wniosek, że m_0 , masa elektronu powolnego, jest 1848 razy mniejsza od masy atomu wodorowego.



Rys. 173.

Przyspieszanie promieni katodowych, wytworzonych przez żarzącą się katodę.

otrzymali $e/m = 1.765 \times 10^7$. Zgodność liczb jest doskonała, jeżeli uwzględnić trudności pomiarów tego rodzaju. Należy więc uważać za rzecz eksperymentalnie stwierdzoną, że wszelkie atomy zawierają identyczne elementy składowe w postaci elektronów.

Ze względu na olbrzymią doniosłość pomiaru stosunku e/m zatrzymamy się na krótko na dwu najważniejszych metodach wyznaczania tej liczby. Zrozumienie tych metod da nam później klucz do wyjaśnienia całego szeregu kwestyj, dotyczących wewnętrznej struktury atomu. Metody wyznaczania stosunku e/m sprowadzają się do badania ruchu elektronów w polu elektrycznym i magnetycznym. W rozważaniu przebiegu zjawisk musimy wprowadzić trzy stałe, charakteryzujące elektrony: 1) ich ładunek — e ; 2) ich masę — m ; 3) prędkość — v ²⁾. Te nieznane nam stałe są niewiadomymi równań. Ponie-

Szereg prac, wykonanych w w. XX-tym, potwierdził całkowicie stałość ładunku elektronów do ich masy i niezależność tej liczby od sposobu otrzymywania promieni elektronowych. Oto kilka wartości e/m , które uważane są¹⁾ za najdokładniejsze. A. Bestemeyer (1911), stosując promienie katodowe, wysyłane przez żarzącą się katodę, otrzymał $e/m = 1.766 \times 10^7$; M. Mallaszez (1911), posługując się zwykłą rurą próżniową, znalazł 1.769×10^7 ; Neumann i Schäfer (1914 i 1916), używając promieni β radu,

¹⁾ Opieramy się na monografii W. Gerlacha w 22-gim tomie Handbuch d. Physik (1926), str. 73 i 81.

²⁾ Prędkość promieni katodowych mierzyl metodą bezpośrednią w roku 1897 E. Wiechert. Otrzymał wartości zgodne co do rzędu wielkości z temi, które się otrzymuje metodami pośrednimi. Po Wiechercie nikt badań analogicz-

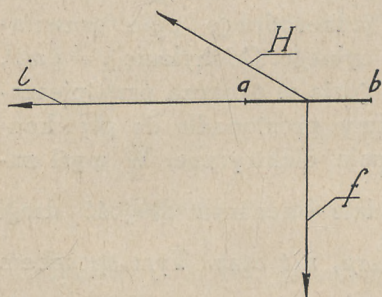
waż eksperymenty prowadzą tylko do dwu równań, trzeba przeto zrezygnować ze znalezienia osobna e , m i v , a poprzestać na wyznaczeniu stosunku e/m i v .

Wyprowadzimy wzory na ruch elektronu: a) gdy pole elektryczne działa w kierunku biegu promieni katodowych, powiększając ich pęd; b) gdy działa na nie pole magnetyczne prostopadłe do kierunku ruchu; c) gdy pole elektryczne ma linie sił prostopadłe do kierunku ruchu elektronów.

Przypadek a. Przypuśćmy, że żarząca się katoda k (rys. 173) wysyła elektrony, które pomiędzy k i anodą a poddane są działaniu przyspieszającego pola, spowodowanego przez różnicę potencjałów V . Praca sił elektrycznych przemienia się w energię kinetyczną elektronu; w myśl wyżej wprowadzonych oznaczeń:

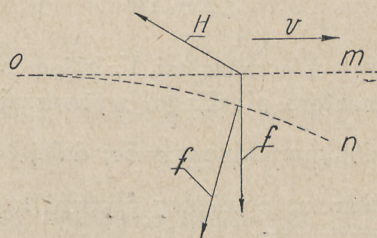
$$Ve = \frac{1}{2}mv^2 \dots \dots \dots (1)$$

Przypadek b. Wiązkę elektronów o prędkości v poddajemy działaniu jednorodnego pola magnetycznego o natężeniu H . Poruszające się elektrony równoważne są prądowi elektrycznemu, skierowanemu



Rys. 174.

Kierunek siły elektromagnetycznej.



Rys. 175.

Oddziaływanie siły elektromagnetycznej na prom katodowe.

(ze względu na ładunek elektronów) ku katodzie. Wiadomo, że na element prądu długości Δs , znajdujący się w prostopadłym doń polu

nich nie podejmował. Liczby Wiecherta nie mogły się odznaczać wielką dokładnością ze względu na stosunkowo niski stan ówczesnej techniki eksperymentalnej.

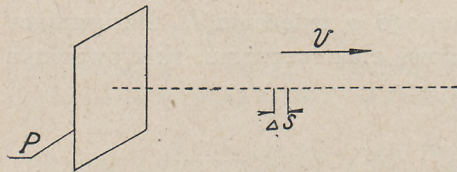
magnetycznem o natężeniu H , działa t. zw. siła elektromagnetyczna f , której kierunek pokazuje rys. 174 a; siła ta wyraża się wzorem

$$f = i \cdot \Delta s \cdot H, \quad (\Delta s = ab \text{ na rysunku})$$

gdzie i oznacza natężenie prądu. Promienie katodowe są jakby giętym ruchomym przewodnikiem; pod wpływem siły f odchylają się od biegu prostoliniowego. Stała siła f , normalna do każdego elementu toru, stanowi siłę dośrodkową; w tych warunkach mechanicznych tor, zakreslany przez promienie katodowe, będzie łukiem koła (rys. 175). Można łatwo dowieść¹⁾, że iloczyn $i \cdot \Delta s$ w przypadku prądu elektrownego $= ve$, wobec tego $f = veH$; f stanowi również siłę dośrodkową, mamy więc:

$$veH = \frac{mv^2}{R}, \text{ a po skróceniu } \frac{mv}{R} = eH \quad . \quad . \quad . \quad (2)$$

Przypadek c. Wiązkę elektronów, posiadających prędkość v w kierunku osi X -ów (rys. 177), poddajemy działaniu jednorodnego pola elektrycznego o natężeniu E ; na elektron, którego ładunek oznaczy-



Rys. 176.

liśmy przez e , działa siła Ee . Mechanicznie przypadek ten jest zupełnie analogiczny do ruchu ciała, rzuconego poziomo i poddanego działaniu jednorodnego pola grawitacyjnego. Odchylenie $y = \frac{1}{2} wt^2$, gdzie w oznacza przyspiesze-

nie w kierunku osi Y , którą prowadzimy prostopadle do płyt kondensatora płaskiego, wytwarzającego pole elektryczne. W myśl zasad dynamiki $mw = Ee$; dalej $t = \frac{l}{v}$, gdzie l oznacza długość drogi elektronu pomiędzy płytami kondensatora, a t czas. Tym sposobem

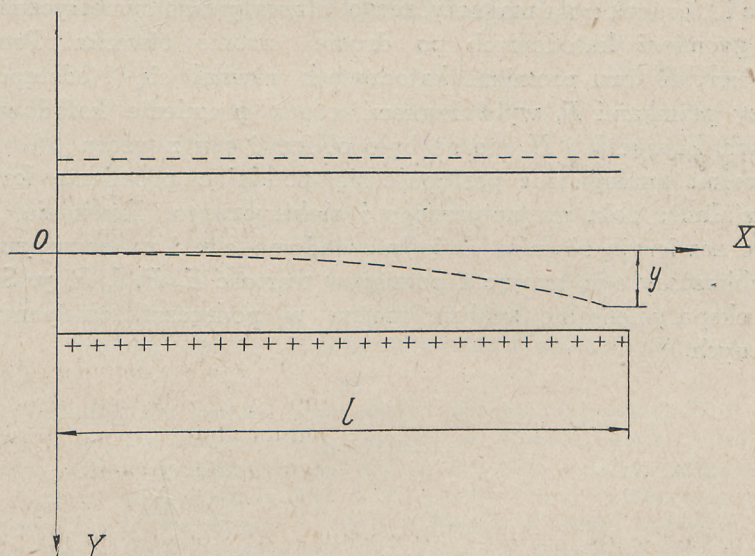
¹⁾ Niżej podane rozważanie szybko prowadzi do celu. Wyobraźmy sobie szereg elektronów, biegnących z prędkością v w odstępach Δs (rys. 176). Liczba elektronów, przechodzących w ciągu 1 sek. przez przekrój p , równa się $\frac{v}{\Delta s}$. Jeżeli każdy elektron niesie ładunek e , ilość elektryczności, przechodząca na 1 sek. przez p , równa jest $e \cdot \frac{v}{\Delta s}$; z drugiej strony, w myśl znanej definicji, jest to natężenie prądu i . A zatem:

$$e \cdot \frac{v}{\Delta s} = i; \quad i \cdot \Delta s = e \cdot v,$$

jak — w tekście.

$$y = \frac{1}{2} \cdot \frac{E \cdot e}{m} \cdot \left(\frac{l}{v} \right)^2 \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot (3)$$

W badaniach nad promieniami katodowymi realizuje się najczęściej jednocześnie bądź przypadek a i b, bądź b i c. Inaczej mówiąc, albo mierzy się dokładnie różnicę potencjałów V , nadającą elektronom prędkość v , i poddaje się elektrony następnie działaniu pola magnetycznego H , bądź też poddaje się elektrony działaniu pól elektrycznego i magnetycznego.



Rys. 177.

Odchylenie promieni katodowych w polu elektrycznym.

Rozpatrzmy bliżej pierwszą metodę. Stosujemy równania 1-sze i 2-gie; dzieląc je przez m , otrzymujemy

$$V \cdot \frac{e}{m} = \frac{1}{2} v^2 \quad \text{i} \quad \frac{v}{R} = \frac{e}{m} \cdot H.$$

Rugując v , łatwo znajdziemy, że

$$\frac{e}{m} = \frac{2V}{H^2 R^2} \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot (4)$$

Prawa część równania zawiera wielkości, które mogą być zmierzone; znalazłszy e/m , podstawiamy jego wartość w jedno z równań wyjściowych, otrzymujemy wówczas prędkość promieni v . J. C l a s s e n

(r. 1908) zrealizował zapomocą tej metody pomiary w sposób, który wyjaśnia rys. 173. Odstęp pomiędzy żarzącą się katodą k i anodą a wynosił ok. 1 mm.; na tej drodze promienie katodowe doznawały przyspieszenia pod wpływem pola o napięciu $V = 1000$ wolt. W anodzie był otworek o śr. 1 mm., przez który przechodziły promienie katodowe. Wielka zwojnica M , niepokazana na rysunku, wytwarzała pole magnetyczne, prostopadłe do płaszczyzny papieru. Pod wpływem pola promienie katodowe zakreślały półkole i padały na kliszę w punkcie F . Zmieniając kierunek prądu w zwojnicy, a więc i kierunek pola magnetycznego, otrzymywano symetryczne półkole promieni katodowych po drugiej stronie otworka. Promień krzywizny R toru promieni katodowych równał się $\frac{1}{2}$ odstępowi pomiędzy plamkami F , wytwarzanymi przez promienie katodowe na kliszach. Znając V i H , można było obliczyć e/m z wzoru (4).

Zupełnie analogicznie postępuje się, poddając promienie katodowe działaniu pola magnetycznego i elektrycznego. Równania 2-gie i 3-cie zawierają również dwie niewiadome e/m i v ; rozwiązujemy je i obliczamy e/m , znając z pomiarów wartość E , H , l , R , y . Szczegóły eksperymentalne znaleźć można w podręcznikach pomiarów fizycznych.

Rozdział II.

ŁADUNEK ELEMENTARNY ¹⁾.

PRZYJMUJĄC hipotezę atomistyczną, musimy się również zgodzić na to, że z atomami są związane pewne elementarne, niezmiennie ładunki elektryczne, inaczej mówiąc, że struktura elektryczności, jak i struktura materji, jest nieciągła ²⁾. Istotnie, jeżeli 96500 kulombów elektryczności, jak jak wynika z 2-giego prawa F a r a d a y a, wyzwala po gram - atomie dowolnego pierwiastka jednowartościowego i jeżeli, jak tego żąda atomistyka, gram - atomy wszelkich pierwiastków zawierają *jednakową liczbę* atomów indywidualnych ³⁾, to jasnem jest, że wszelki atom niesie ten sam ładunek elek-

¹⁾ Opracowując ten rozdział, korzystaliśmy głównie z monografji R. A. Millikana p. n. „The electron”, The University of Chicago Science Series, 1926. Czytelnika, któryby pragnął zapoznać się szczegółowiej z zagadnieniem, odsyłamy do wyczerpującego artykułu D-ra A. Karpowicza, umieszczonego w wydawnictwie „Fizyka współczesna”. (Fizyka i Chemja w Szkole, r. 1929, t. III, 1, Książnica-Atlas). Spór pomiędzy Millikanem a Ehrenhaftem zreferował prof. M. Grotowski w r. 1924 w „Przeglądzie Matem.-Fizycznym” (str. 1 — 23).

²⁾ Pojęcie o elementarnym ładunku elektrycznym wprowadził G. Johnstone-Stoney, który w prelekcji, wygłoszonej w r. 1874 przed Brytyjskiem Stoworzyszeniem Nauk, rozwijał ideę o atomistycznej strukturze elektryczności, wynikającej ze zjawisk elektrolizy. W roku 1891 Stoney wprowadził termin „elektron” dla oznaczenia ładunku elementarnego. Nie mniej jasno podkreślił konieczność wprowadzenia atomów elektryczności dodatniej i ujemnej Helmholtz, wygłaszając w Londynie odczyt (Faraday-Lecture) w r. 1881.

³⁾ Czytelnik, któremu się to wydaje niezupełnie jasnem, zechce przeczytać poniższą uwagę. Stosunek mas (ciężarów) atomowych, które nam daje chemja, jest stosunkiem mas poszczególnych atomów. Ciężar atomowy wodoru = 1.008, a ciężar atomowy sodu — 23.00; znaczy to, że masa atomu sodu tak się ma do masy atomu wodoru, jak — 23.00 : 1.008. Z drugiej strony gram - atomem nazywamy ilość gramów pierwiastka, równą ciężarowi atomowemu. Załóżmy, że gram - atomowi pewnego pierwiastka odpowiada masa m_1 , że masa pojedynczego atomu = μ_1 i liczba atomów, zawartych w gram - atomie = N_1 . W takim razie

²⁾ Podajemy liczbę Westgrena za A. Eucken'em: Lehrbuch d. chemischen Physik, Lipsk, 1930, s. 73.

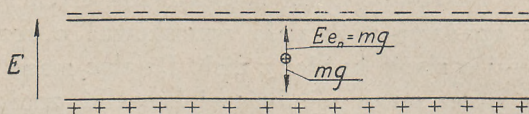
J. J. Thomson, ogłosiła szereg rozpraw, dotyczących wyznaczania ładunku elementarnego. Metody, opracowane w Cambridge, wyróżniają się śmiałym polotem myśli, pomysłowością, oryginalnością. Choć nie dały one dokładnej wartości e , stały się jednak w tej dziedzinie punktem wyjścia dla wszystkich badań późniejszych. We wszystkich pracach, wykonanych bądź przez samego J. J. Thomsona, bądź pod jego kierunkiem (J. S. Townsend, H. A. Wilson), wytwarzano w przestrzeni zamkniętej jony gazowe, na których następnie skraplała się przesycona para wodna. Mgła, składająca się z mikroskopijnych naelektryzowanych kropelek, opadała; szybkość opadania pozwalała wnioskować o rozmiarach kropelek, a więc — i o masie każdej z nich. Dzieląc masę wody, zawartej w obłoczku, przez masę pojedynczej kropelki, znajdowano liczbę kropelek, a więc i — jonów. Metody elektryczne pozwalały wyznaczyć całkowity ładunek, niesiony przez krople mgły. Dzieląc całkowity ładunek przez liczbę jonów, otrzymywano ładunek elementarny.

Zrealizowanie tej idei nastroczało olbrzymie trudności doświadczalne, które udało się przezwyciężyć pomysłowością i znacznym nakładem pracy. Niemniej, metoda opierała się na szeregu założeń, które nie mogły być ściśle spełnione w doświadczeniu. Zakładała ona np., że wszystkie kropelki mgły mają jednakowe rozmiary, że na każdym z jonów osiada osobna kropelka, że spadanie kropelek podlega ściśle prawu Stokes'a (p. niżej równ. 8-me na str. 564). Te trudności zasadnicze nie pozwoliły otrzymać wskazaną metodą ścisłej wartości ład. elementarnego.

W roku 1908 i 1909, próbując udoskonalić metody, stworzone w Cambridge, zauważył R. A. Millikan¹⁾, że obserwowanie obłoczka, skroplonego na jonach, można zastąpić skutecznie obserwowaniem pojedynczych kropelek i że ten sposób może dać wyniki nieporównanie pewniejsze od dawnego, gdyż zastępuje badanie prze-

¹⁾ Robert Andrews Millikan urodził się w r. 1868 w Stanach Zjednoczonych A. P. Studja uniwersyteckie zakończył w r. 1895 w Columbia University, gdzie otrzymał stopień doktora filozofii. Następny rok spędził w Niemczech, w Berlinie i Getyndze. Po powrocie do Ameryki został zrazu asystentem, potem (od r. 1910 do 1921) profesorem w Chicago. W roku 1921 został dyrektorem laboratorium fizycznego w Instytucie Politechnicznym miasta Pasadeny w Kalifornji.

Z pomiędzy prac eksperymentalnych Millikana najważniejsze były jego badania nad ładunkiem elementarnym, nad zjawiskiem fotoelektrycznym (p. str. 339 tej książki), nad najkrótszymi falami ultrafioletu (str. 451) i nad promieniowaniem kosmicznym (str. 483). W roku 1923 otrzymał nagrodę Nobla.



Badanie ładunku kropelek w polu elektrostatycznym (Millikan).

[illegible]

$$mg = Cv_0. \quad (3)$$

¹⁾ Uderzający przykład daje nam pył, zawieszony w atmosferze. Bardzo drobne pyłki godzinami i dniami całemi mogą się utrzymywać w powietrzu — tak wolne jest ich spadanie.

Wytwarzając dość silne pole elektryczne, odpowiednio skierowane, i uważając teraz prędkość v za dodatnią, gdy jest skierowana w górę (rys. 178), mamy

$$Ee_n - mg = Cv \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (4)$$

Dzieląc równanie 4-te przez 3-cie, otrzymujemy po kilku przeróbkach:

$$e_n = \frac{mg}{E \cdot v_0} (v + v_0) \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (5)$$

Zwróćmy teraz uwagę czytelnika na pochodzenie ładunku kulki. Kulka elektryzuje się przy rozpylaniu na skutek tarcia. Pozatem jednak, jak dostrzegł Millikan (ta drobna obserwacja była punktem wyjścia dla niezwykle ważnych badań), kulka, poruszając się w przestrzeni zawierającej jony, chwytając jony dodatnie, to jony ujemne, zmieniając przy tem swój ładunek, a nie zmieniając masy.

Ustala się ten fakt, obserwując kulkę oliwy zapomocą lunety krótkoogniskowej. Kulkę oświetla się przytem ultramikroskopowo, t. j. rzuca się na nią cienką a silną wiązkę promieni świetlnych i obserwuje się prostopadle do biegu promieni oświetlających tak, jak się to czyni, kiedy się chce zauważyć pył w powietrzu, gdy światło słońca wdiera się do zaciemnionego pokoju przez szpary w okiennicach. Kulka, która rozprasza promienie padające, wydaje się wtedy obserwatorowi jasną gwiazdką na ogólnem tle ciemnem. Umieszczając poziome nici w okularze lunety, można badać prędkość ruchu kulki. Obserwując kulkę w polu elektrycznem, łatwo można stwierdzić, że zmienia ona skokami swą prędkość, gdy się znajduje w powietrzu zawierającym jony, — widocznie na skutek zmiany ładunku. Prędkość spadania kulki, po wyłączeniu pola elektrycznego, pozostaje wciąż jednakowa, masa kulki nie zmienia się zatem. Można to przewidzieć a priori, bacząc, że masa jonów jest znikomo mała w porównaniu z masą kulki; jony są amikroskopowe, gdy kulkę można badać zapomocą słabego mikroskopu. Przypuśćmy, że dzięki przystawianiu jonów kulka oleju zmienia swój ładunek i że stanie się on równym e_n ; kulka będzie wówczas nabywać w polu elektrycznem prędkości v' , i analogicznie do wzoru (5), będziemy mogli napisać

$$e_n = \frac{mg}{E \cdot v_0} (v' + v_0) \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad (6)$$

Odejmując od 6-go równania 5-te, znajdujemy:

$$e_{n'} - e_n = \frac{mg}{E \cdot v_0} \cdot (v' - v) \quad (7)$$

Po prawej stronie równania czynnik $\frac{mg}{Ev_0}$ jest wielkością stałą; wynika stąd, że zmiany ładunku są proporcjonalne do zmian prędkości. Jeżeli więc istnieje ładunek elementarny, wszelkie zmiany ładunku $e_{n'} - e_n$ powinny zachodzić skokami i powinny się równać całkowitej wielokrotnej określonej liczby; odpowiednio do tego powinno się obserwować raptowne skoki prędkości kulek, znajdujących się w polu E , i zmiany prędkości winny się dać wyrazić jako wielokrotności pewnej liczby. Ten właśnie fakt stwierdzono z całą ścisłością. *Prędkość zmienia się w sposób nieciągły; zmiany prędkości są wielokrotnością określonej liczby.* Taki charakter zjawiska występował stale w niezliczonych doświadczeniach, wykonywanych w najrozmaitszych warunkach eksperymentalnych; należy więc uważać atomistyczną strukturę elektryczności za stwierdzoną ponad wszelką wątpliwość ¹⁾.

Pozostawało jednak ważne zadanie znalezienia liczbowej wartości ładunku elementarnego. Lewa część równania siódmego $= k \cdot e$, gdzie k jest pewną liczbą całkowitą, a e szukanym ładunkiem elementarnym. Po prawej stronie mamy wielkości, dające się zmierzyć bezpośrednio, oprócz masy mikroskopowej kulki oleju. Masę możemy znaleźć pośrednio, obserwując prędkość spadania kulki w polu grawitacyjnym. G. S t o k e s dowiódł teoretycznie, że na kulkę o promieniu a , poruszającą się z prędkością v_0 w ośrodku, którego współczynnik lepkości $= \eta$, działa siła oporu równa $6\pi\eta v_0$. Ta siła musi równoważyć przyspieszające działanie siły ciężkości, a więc

$$mg = \frac{4}{3} \pi a^3 \cdot \rho \cdot g = 6 \pi a \eta v_0; \quad a^2 = \frac{9 \eta v_0}{2 g \rho} \quad (8)$$

gdzie ρ oznacza gęstość kulki (pozorną przy uwzględnieniu prawa Archimedes'a). Równanie powyższe pozwala znaleźć promień kulki, jeżeli znana jest jej gęstość, gęstość ośrodka, jego lepkość i prędkość ruchu kulki w ośrodku. Mając promień kulki, można obliczyć jej masę $= \frac{4}{3} \pi a^3 \cdot \rho$, a dolnej (wzór 7) $e_{n'} - e_n = k e$, — wielokrotność ładunku elementarnego. Okazuje się, że wszystkie wielokrotności

¹⁾ Istnieje powszechna zgoda, że krytyka F. E h r e n h a f t a, opierająca się na odmiennych od rezultatów M i l l i k a n a wynikach szkoły wiedeńskiej, była nieuzasadniona i że prace fizyków wiedeńskich zawierały błędy eksperymentalne.

znalezione dzielą się przez pewną najmniejszą wartość ładunku, jaką można było obserwować w eksperymentach. Tę wartość przyjmujemy za ładunek elementarny e ; Millikan znajduje

$$e = (4.774 \pm 0.005) \times 10^{-10} \text{ jedn. el. stat. C. G. S.,}$$

$$\text{ i } N \text{ (liczbę Avogadra) } = 6.06 \times 10^{23}$$

W stosowaniu prawa S t o k e s a do b. małych kulek napotyka się jednak trudność zasadniczą. Wyprowadzając swe prawo, zakładał S t o k e s, że kulka porusza się w ośrodku ciągłym. Jeżeli kulka jest stosunkowo duża, można pominąć nieciągłość ośrodka, wynikającą z jego struktury molekularnej. Inaczej jednak przedstawia się sprawa w przypadku kulek tego rzędu, jakie były stosowane w doświadczeniach M i l l i k a n a. Wypadło wobec tego, na drodze systematycznych prób, znaleźć empirycznie poprawkę, której wymaga prawo S t o k e s'a przy zmniejszaniu się średnicy kulek. Dopiero po wprowadzeniu tej poprawki, otrzymał M i l l i k a n we wszystkich serjach doświadczeń identyczne wartości ładunku elementarnego.

Empiryczna poprawka, wprowadzona przez M i l l i k a n a, do prawa Stokes'a, nie powinna osłabiać zaufania do liczby przezeń otrzymanej. Zauważymy przede wszystkim, że liczba jego jest niemal identyczna z liczbą, znaną na mocy zjawisk elektrolizy (p. str. 560). Dalej, jest ona zgodna z pomiarami ładunku elementarnego, opartymi na liczeniu cząstek α . Pomiary tego rodzaju były wykonane przez R u t h e r f o r d a i G e i g e r a (1908) i przez R e g e n e r a (1909). Polegały one na tem, że wyznaczano całkowity ładunek, wyrzucany przez preparat promieniotwórczy w postaci cząstek α w obrębie danego małego kąta bryłowego; następnie liczono, ile cząstek α wysyła dany preparat w ciągu tego czasu w obrębie tego samego kąta. Liczenia dokonywa się w ten sposób, na przykład (R e g e n e r), że się obserwuje na ekranie fluoryzującym błyski (scyntylacje), które wytwarza zosobna każda uderzająca w ekran cząstka alfa. Dzieląc całkowity ładunek przez liczbę cząstek α , otrzymuje się ładunek pojedynczej cząstki. Ponieważ cząstka alfa, jako jądro atomu helu, niesie podwójny ładunek elementarny, liczbę znaną należy jeszcze podzielić przez dwa. W ten sposób R e g e n e r otrzymał $e' = 4.79 \times 10^{-10}$, a R u t h e r f o r d i G e i g e r, którzy stosowali elektryczną metodę liczenia cząsteczek, — 4.65×10^{-10} . Liczby, znalezione tą metodą nie mogą być b. dokładne ze względu na trudności eksperymentów. Potwierdzają one całkowicie badania M i l l i k a n a.

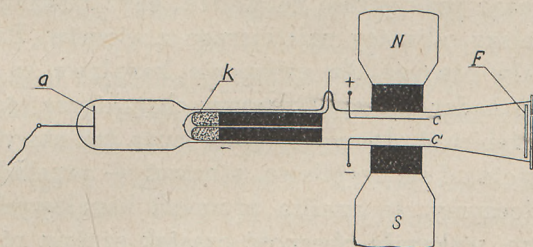
W pracach swych stwierdził Millikan, między innemi, że *ładunek elektronu równy jest ładunkowi elementarnemu*. Umieszczał w tym celu kuleczki oleju w powietrzu nader rozrzedzonym, skierowując na nie wiązkę promieni Röntgena. Promienie Röntgena, padające na ciała materjalne, wyzwalają elektrony fotoelektryczne; w gazie rozrzedzonym liczba jonów, powstających pod działaniem promieni X jest bardzo mała tak, że kuleczki mają znikome szanse połączenia się z jonami. W tych okolicznościach obserwator stale stwierdzał, że kuleczki oleju traciły ładunek ujemny, i strata odpowiadała ładunkowi elementarnemu. Ponieważ, jak się pokazuje (str. 560), jony jednowartościowe również niosą ładunek elementarny, przeto wniosek nasz (str. 554), dotyczący stosunku masy elektronu do masy atomu wodoru, możemy uważać za ugruntowany eksperymentalnie.

Stała e jest w teorji atomu wielkością zasadniczą. Znajomość wartości liczbowej e jest niezbędna we wszelkich obliczeniach, związanych z fizyką atomu.

Rozdział III.

PROMIENIE ELEKTRYCZNOŚCI DODATNIEJ. IZOTOPY.

PROMIENIE katodowe, jak wiemy, są elektronami, posiadającymi ładunek ujemny; w zwykłej rurce próżniowej otrzymują one pęd w pobliżu katody, gdzie istnieje ogromny spadek potencjału. Domyślano się, że cząstki naładowane elektrycznością dodatnią biegną w stronę katody. Promienie elektryczności dodatniej po raz pierwszy



Rys. 179.

Schemat urządzenia rury do badania odchylenia promieni kanałowych w polu elektrycznym i magnetycznym.

otrzymał w roku 1886 E. Goldstein¹⁾. Zastosował on w tym celu prosty i nader pomysłowy sposób: przeborował otworki w katodzie; cząstki naładowane elektrycznością dodatnią, otrzymujące znaczną prędkość w okolicy katody, przebiegały z rozpędu przez te otworki (kanały) i za katodą wytwarzały wiązkę promieni, biegnących po liniach prostych. Ten sposób wytwarzania promieni kanałowych ilustruje rysunek 179, który schematycznie przedstawia rurę,

¹⁾ Eugenjusz Goldstein (fizyk niemiecki, ur. w r. 1850) położył wielkie zasługi w dziedzinie badań nad przechodzeniem elektryczności przez gazy rozrzedzone.

jakiej się używa do badania odchylenia promieni kanałowych w polu elektrycznym i magnetycznym, co pozwala wyznaczyć charakterystyczny stosunek e/m (p. str. 553). Właściwą rurę do wyładowań mamy po lewej ręce; a oznacza anodę, k — katodę. Ta ostatnia jest metalowa, masywna i ma po środku nader wąski kanał, często o średnicy rzędu kilku dziesiątych milimetra. Po przejściu przez kanał¹⁾ promienie kanałowe przechodzą do przestrzeni obserwacyjnej, gdzie ulegają odchyleniu pod wpływem pola elektrycznego i magnetycznego.

Pomiary wykazują, że stosunek e/m dla cząstek promieni kanałowych posiada wartości tego samego rzędu, co i wartości spotykane w przypadku jonów elektrolizy. Jak i tam (p. str. 553), największą wartość e/m otrzymuje się, wytwarzając promienie kanałowe w wodrze, i wartość ta jest identyczna z liczbą otrzymaną w elektrolizie. Widać stąd, że cząstki promieni kanałowych są atomami posiadającymi ładunek dodatni; powstają one widocznie w ten sposób, że atom obojętny traci jeden lub kilka elektronów i otrzymuje ładunek dodatni, nie tracąc praktycznie na wadze, gdyż masa elektronu jest 1848 razy mniejsza od masy najlżejszego z atomów. Badania szczegółowe wykazały również, że promienie kanałowe są promieniami elektrycznymi o nader skomplikowanym charakterze, gdyż jony dodatnie mogą przybierać atomy obojętne, mogą też chwytac elektrony i przytem zobojętniać się częściowo, a nawet — przeładowywać. Dla ilustracji przytoczymy, że analiza promieni kanałowych, wytworzonych w wodrze, wykazała obecność cząstek sześciu różnych rodzajów: 1) atomów o ładunku dodatnim, 2) atomów obojętnych, 3) atomów o ładunku ujemnym, 4) molekuł H_2 o ładunku dodatnim, 5) molekuł obojętnych, 6) molekuł naelektryzowanych typu H_3 .

Poddając promienie kanałowe jednoczesnemu działaniu pola elektrycznego i magnetycznego, możemy oddzielić od siebie jony różnych typów. Tak, na przykład, mając atomy wodoru H i molekuly wodoru H_2 o tym samym ładunku elementarnym dodatnim, oddzielimy je od siebie, gdyż molekuly, posiadające dwukrotnie większą masę, będą odpowiednio słabiej odchylane, niż atomy. Zupełnie analogicznie będziemy mogli oddzielić atomy różnych pierwiastków, posiadające ładunki jednakowe. Tym sposobem pomiary w dziedzinie pro-

¹⁾ Tylko w rurach do pomiaru e/m stosuje się kanały długie. W doświadczeniach o charakterze jakościowym wystarcza katoda, zrobiona z blachy, w której wierci się szereg otworków.

mieni kanałowych stanowią rodzaj analizy chemicznej, subtelniejszej od analizy zwykłej, gdyż dosięgającej indywidualnych atomów lub ich skupień, analizy, wymagającej do przeprowadzenia poszukiwań najminimalniejszych ilości ciała badanego. W opracowaniu tej nowej metody odróżniania atomów położył największe zasługi J. J. Thomson w Cambridge. W roku 1912, posługując się udoskonalonym przyrządem, wykrył on w neonie istnienie atomów o ciężarze 20 i 22, gdy ciężar atomowy samego neonu wynosi 20,2. W tablicy układu perjodycznego niema pierwiastka o ciężarze atomowym 22. Thomson wypowiedział śmiałą hipotezę, że wykryte przezeń cząstki stanowią, zapewne, nową odmianę neonu.

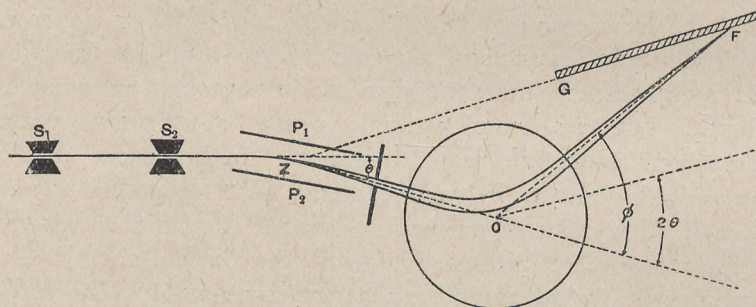
Sprawa została ostatecznie wyjaśniona dopiero przez jednego z uczniów Thomsona, F. W. Astona¹⁾, który doprowadził analizę chemiczną zapomocą badania biegu promieni kanałowych w polu elektrycznym i magnetycznym do wysokiej precyzji i doskonałości. Ostatnio zbudowany²⁾ przez Astona przyrząd, pozwala badać względne masy atomów z dokładnością do $\frac{1}{1000}$, a więc z dokładnością, która niezawsze jest osiągalna w analizie chemicznej. W wyniku swych badań doszedł Aston do dwu wniosków, posiadających kapitalną doniosłość dla fizyki i chemii: 1) znane nam pierwiastki są zawsze niemal mieszaninami kilku ciał prostych, izotopów, których ciężary atomowe grupują się koło ciężaru atomowego, znanego z danych zwykłej analizy chemicznej; 2) ciężary atomowe izotopów wyrażają się liczbami całkowitemi, jeżeli się założy, że ciężar atomowy tlenu = 16. Tak więc okazało się, że neon, zgodnie z przypuszczeniem J. J. Thomsona, jest mieszaniną atomów dwu rodzajów; jedne mają masę względną = 20, inne — 22; przedstawimy to symbolicznie, pisząc Ne^{20} i Ne^{22} . Znany ciężar atomowy neonu 20,2 jest średnią wartością, wynikającą stąd, że, jak pokazują klisze, atomy Ne^{22} stanowią tylko $\frac{1}{9}$ liczby atomów Ne^{20} . Zupełnie analogicznie znaleziono, że chlor jest mieszaniną dwu izotopów: Cl^{35} i Cl^{37} ; rtęć — jest mieszaniną sześciu składników o ciężarze atomowym 198, 199, 200, 201, 202 i 204, a cyna składa się (w/g pracy Astona z r. 1927) aż z 11-tu izotopów.

Wyniki badań Astona mogłyby budzić niewiarę, gdyby nie to,

¹⁾ Wyniki swych badań zebrał Aston w monografii: „Isotopes”, ostatnie (2-gie) wyd. wyszło w Londynie w r. 1924.

²⁾ F. W. Aston. A new mass-spectrograph and the whole number rule. Proceedings Roy. Society, r. 1927, t. 115, s. 487.

że zdołano stwierdzić na drodze czysto chemicznej istnienie izotopów ołowiu, analizując rudy ołowiane różnego pochodzenia (p. rozdz. VI-ty) i gdyby nie to, że istnienie izotopów wiąże się ściśle z faktami z dziedziny zjawisk promieniotwórczych. Niemożność oddzielenia na drodze chemicznej różnych odmian atomów danego pierwiastka wynika stąd, że wszystkie te odmiany posiadają identyczne własności chemiczne; wszystkie zatem powinny się znajdować w tej samej kratce perjodycznego układu. Stąd też pochodzi grecka nazwa izotopów, t. j. pierwiastków zajmujących to samo miejsce. Do zagadnienia tego wrócimy jeszcze w rozdziale, poświęconym promieniotwórczości.



Rys. 180.

Bieg promieni w spektrografie masowym Astona

Uderza fakt, że ciężary atomowe izotopów wyrażają się liczbami całkowitymi lub — bardzo mało różnymi od całkowitych ¹⁾. Niegdyś (r. 1815) wypowiedział lekarz angielski Proust hipotezę, że wszyst-

¹⁾ W swej pracy z roku 1927, posługując się udoskonalonym przyrządem, który pozwolił dziesięciokrotnie zmniejszyć błąd pomiarów, znalazł Aston, że ciężary atomowe wielu izotopów, na które poprzednio otrzymywał dokładnie całkowite liczby, wyrażają się liczbami ułamkowymi, na przykład: C — 12.0036, zamiast — 12.000; N — 14.008, zamiast — 14.000; Cl³⁵ — 34.983; Cl³⁷ — 36.980 i t. p. Trafnie pisał Poincaré (Darrow, Contemporary Physics, 1927, s. 38): Si nos moyens d'investigation devenaient de plus en plus pénétrants, nous découvririons le simple sous le complexe, puis le complexe sous le simple, puis de nouveau le simple sous le complexe, et ainsi de suite, sans que nous puissions prévoir quel sera le dernier terme.

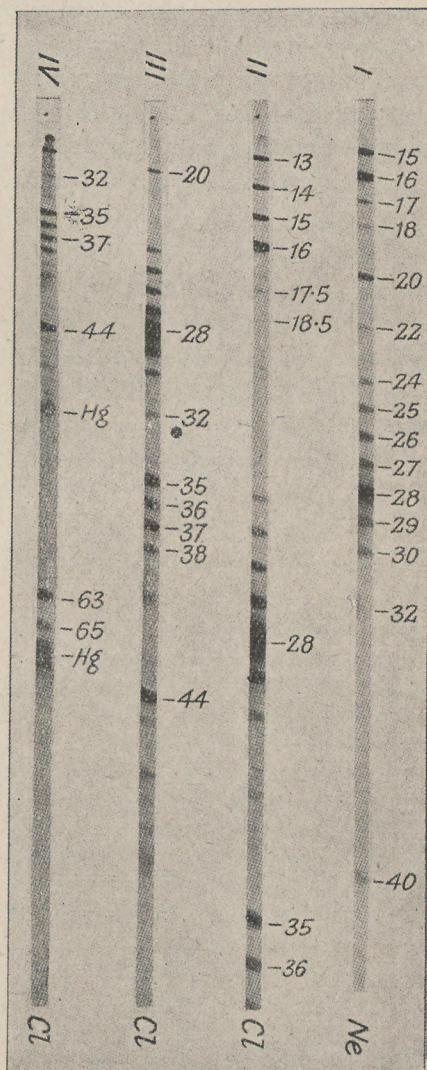
Cokolwiek dałoby się o tem powiedzieć, odchylenia od reguły liczb całkowitych są nader niewielkie, nie przewyższają 0.2%, za wyjątkiem wodoru, którego ciężar atomowy, wg. Astona, = 1.00778, w założeniu, że ciężar at. tlenu = 16.0000.

kie pierwiastki stanowią tylko zagęszczenie pewnej pramaterji, którą jest wodór. Myśl P r o u t a znalazła żywy oddźwięk. Dokoła tej sprawy powstała olbrzymia literatura. Hipotezę odrzucono ostatecznie, gdy się okazało, po wydoskonaleniu metod chemji analitycznej, że ciężary atomowe pierwiastków żadną miarą nie dadzą się sprowadzić do liczb całkowitych, jeżeli ciężar atomowy wodoru uważać za jednostkę. Do hipotezy P r o u t a wraca A s t o n; wydaje się ona dziś prawdopodobną, jeżeli zważyć, jak niewielkie są odchylenia ciężarów atomowych od liczb całkowitych. Rozwiniemy myśl A s t o n a niżej, w związku z zagadnieniem jądra atomowego.

Subtelna sprawa oddzielenia różnych odmian atomów danego pierwiastka wymagała stworzenia specjalnej skomplikowanej aparatury próżniowej. W badania swe¹⁾ włożył A s t o n olbrzymi zasób pracy i pomysłowości. Możemy tu tylko ogólnikowo wyjaśnić zasadę pomiarów, opierając się na schematycznym rysunku 180, przedstawiającym bieg promieni. Promienie kanałowe przechodzą przez dwie szpary S_1 i S_2 i cienką wiązką wpadają w obręb pola elektrycznego,

Rys. 181.

Zdjęcia otrzymane zapomocą spektrografu masowego A s t o n a. Na zdjęciu I-szem widzimy linie dwu izotopów neonu (20 i 22). Zdjęcia II, III i IV zawierają linie izotopów chloru (35 i 37); linie 36 i 38 odpowiadają molekułom HCl, powstającym przez połączenie wodoru z izotopowymi atomami chloru.



¹⁾ Uwieńczone nagrodą Nobla.

wytworzonego pomiędzy płytkami P_1 i P_2 . Załóżmy na razie, że promienie składają się z jednakowych cząstek, które charakteryzuje określony stosunek e/m . Pomimo to, wiązka ulegnie rozszczepieniu, gdyż cząstki posiadają niejednakowe prędkości, a prędsze (podobnie, jak w przypadku kamienia rzuconego poziomo) będą mniej odchylane, niż wolniejsze. W przestrzeni kulistej, naznaczonej na figurze kołem, działa na promienie kanałowe pole magnetyczne, prostopadłe do płaszczyzny rysunku. Pole magnetyczne odchyła promienie w przeciwnym kierunku; warunki tak są dobrane, że promienie różnej prędkości znów się zbiegają w okolicy płyty fotograficznej (F). W różnych miejscach kliszy, przy jednoczesnem działaniu obu pól, będą się ogniskować wiązki, różniące się stosunkiem m/e . Otrzymuje się w ten sposób zdjęcia, przypominające widma linjowe optyki (rys. 181). Dla tej analogji nazwał A s t o n swój przyrząd spektrografem masowym.

Rozdział IV.

PROMIENIOTWÓRCZOŚĆ.

A. **CIAŁA promieniotwórcze.** Równocześnie z badaniami fizyków angielskich, które doprowadziły do wyobrażenia o podzielności atomu, zostało dokonane we Francji w końcu w. XIX epokowe odkrycie ciał promieniotwórczych, ujawniających swe odrębne właściwości samorzutnym rozpadem pierwiastków. Tak więc na przełomie stuleci pod wpływem argumentacji nowych faktów upadło dawne podstawowe wyobrażenie atomistyki chemicznej w. XIX-go: atomy przestały być tworam i niepodzielnymi, zawsze niezmiennymi. Powstała fizyka atomu, jako skomplikowanego układu o swoistej strukturze.

Zjawiska promieniotwórczości ¹⁾ polegają na wysyłaniu przez pewne pierwiastki i ich związki promieniowań analogicznych do tych, jakie spotykamy przy wyładowaniach elektrycznych w rurkach z gazami silnie rozrzedzonymi, przyczem emisja promieni ciał radioaktywnych jest niezależna od jakichkolwiek czynników zewnętrznych.

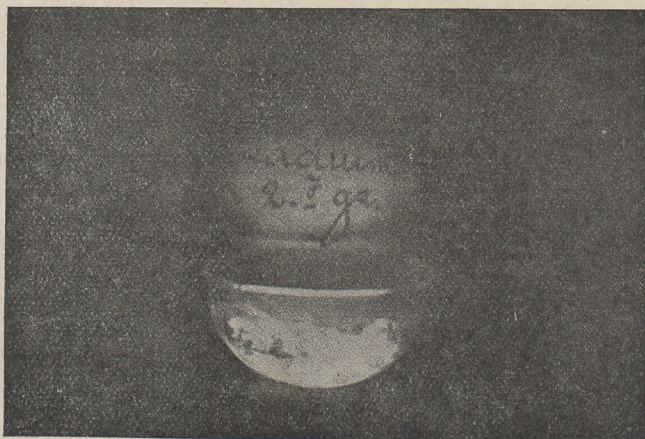
¹⁾ Termin promieniotwórczość (radioactivité) został wprowadzony przez Państwa Curie. Szczegółowe dane o historii odkrycia promieniotwórczości znajdzie czytelnik niżej, str. 631 i dalsze. Tutaj pragnęlibyśmy tylko zaznaczyć, że odkrycie pierwiastków polonu i radu było dokonane wspólnie przez Marję Skłodowską-Curie i Piotra Curie i trudno byłoby ustalić, jaka część zasługi przypada na każdego z tych badaczy z osobna. Należy wszakże podkreślić, że rola Pani Skłodowskiej-Curie nie była bynajmniej drugorzędną. Pani Curie już w pierwszym swym komunikacie, ogłoszonym pod jej tylko nazwiskiem („Rayons émis par les composés de l'uranium et du thorium”, note de M-me Skłodowska Curie, Comptes Rendus z 18 kwietnia 1898), wykazała, że promieniotwórczość jest zjawiskiem atomowym, to jest — nie zależy od rodzaju związku chemicznego, w postaci którego występuje dany pierwiastek promieniotwórczy. Wysunęła dalej hipotezę istnienia w rudach uranowych pierwiastków silniej promieniotwórczych, niż uran, co w konsekwencji doprowadziło do odkrycia polonu i radu. Wyłączną zasługę Pani Skłodowskiej-Curie stanowiło też obmyślenie systematycznej metody chemicznej oddzielania polonu

fluoryzujących, działają na kliszę fotograficzną, wreszcie jonizują gazy. Metody jonizacyjne są najczęściej stosowane w wykrywaniu ciał radioaktywnych.

Pierwiastki promieniotwórcze odznaczają się naogół dużym ciężarem atomowym. Jeżeli pominiemy potas i rubid, których promieniotwórcze jest nader nikłe, będziemy mogli powiedzieć, iż radioaktywnymi są pierwiastki o ciężarze atomowym, przewyższającym 200. Z pomiędzy pierwiastków promieniotwórczych wymienimy kilka najbardziej znanych: uran, tor, rad, polon. Uran i tor należą do pierwiastków nader pospolitych; ich związki można zdobyć minimalnym kosztem (koszulki żarowe, używane do oświetlenia gazowego, zawierają głównie tlenek toru). Rad występuje najobficiej stosunkowo w rudach smołowcowo-uranowych (niem. Pechblende); ilość jego nie Promienie te, dla oka niewidzialne²⁾, wywołują świecenie ekranów

i radu od innych pierwiastków, zawartych w rudzie smołowcowo-uranowej, dokonanie żmudnych operacji chemicznych i wyznaczenie ciężaru atomowego radu.

²⁾ Silne preparaty promieniotwórcze świecą w ciemności (p. rys. 182). Dostrze-



Rys. 182.

Ampułka, zawierająca 2.7 gr. bromku radu. Zdjęcie fotograficzne zostało otrzymane w zupełnej ciemności; światła dostarczył sam preparat.

gany słaby blask należy przypisać bombardowaniu przez promienie zanieczyszczeń preparatu, których nigdy nie można uniknąć całkowicie. Jeżeli preparat znajduje się w powietrzu, w widmie świecenia występują intensywnie linie azotu, pobudzanego przez cząstki α .

przewyższa jednak 0.2 grama na tonnę rudy¹⁾. Rad pod każdym względem przypomina inne pierwiastki; chemicznie jest analogiczny do baru; jego ciężar atomowy został wyznaczony zwykłymi metodami i, według najdokładniejszych analiz = 226,0. Z pierwiastków wyżej wymienionych najmniej poznany został polon. Ilość polonu w rudach jest 5000 razy mniejsza, niż ilość radu. Niepodobna go oddzielić zupełnie od innych ciał. Najbardziej skoncentrowany preparat polonu otrzymała w r. 1910 P. C u r i e przy współpracy D e b i e r n e'a. Poddano przeróbce kilka tonn resztek rudy uranowej. Po szeregu operacji chemicznych otrzymano kilka miligramów substancji, która zawierała około $\frac{1}{10}$ miligrama polonu. Ta znikomo mała ilość polonu promieniowała tak silnie, jak $\frac{1}{10}$ grama radu; preparat wykazał kilka nowych linii widmowych, które przypisano polonowi. Z całokształtu naszych wiadomości o ciałach promieniotwórczych wynika z zupełną pewnością, że polon jest realnym pierwiastkiem, zajmującym 84-te miejsce w tab. układu periodycznego; w wykazach ciał promieniotwórczych oznacza się często polon symbolem *RaF*.

Zadziwiające własności ciał promieniotwórczych uwydatniają się najjaskrawiej w przypadku radu, który promieniuje około pięciu milionów razy silniej, niż taka sama na wagę ilość uranu. Jeżeli odizolować preparat, zawierający chemicznie czysty związek radu, np. chlorek radowy, to można stwierdzić dwa fakty zasadnicze:

- 1) powstawanie z radu nowych zupełnie pierwiastków,
- 2) wytwarzanie przez rad stosunkowo olbrzymich ilości energii.

Rzeczywiście, w czystym preparacie radowym ukazują się już po kilku dniach dwa gazy: lekki hel²⁾ i ciężka emanacja radowa ($55\frac{1}{2}$ ra-

¹⁾ Otrzymywanie radu z rud należy do mozolnych operacji chemicznych. Tem się tłumaczy wysoka cena radu; 1 gr. Ra kosztuje obecnie ok. 70000 dolarów; cena ta ulega zresztą wahaniom. Całkowita produkcja ziemskiego radu wynosiła do r. 1916 około 50 gr., do 1918 — 100 gr., do 1925 — 350 gr.

²⁾ W roku 1868, obserwując podczas zaćmienia chromosferę słońca, odkryto w niej nową linię pomarańczowo żółtą, która nie zbiegała się ze znanymi linjami sodu, choć leżała w pobliżu nich. Linię nazwano D_3 i przypisano nieznanemu pierwiastkowi, który od greckiej nazwy słońca („helios”) otrzymał miano helu. Dopiero w r. 1895 wykrył hel na ziemi W i l l i a m R a m s a y, analizując gaz, otrzymany z minerału norweskiego kleweitu, zawierającego związki uranowe i torowe. Odkrycie helu było pięknym triumfem metody analizy widmowej.

Jak się dowiemy niżej (str. 579 i 591), cząstki α ciał promieniotwórczych są naelektryzowanymi atomami helu. Ze względu na małą zdolność przenikania przez ciała materialne, cząstki α muszą ulegać pochłanianiu w minerałach. Tym sposobem

zy cięższa od helu), zwana też radonem. Obydwa te gazy chemicznie nieczynne są pierwiastkami o zupełnie określonych i odrębnych cechach. Hel nie posiada własności promieniotwórczych, emanacja jest radioaktywna. Ukazywanie się helu i emanacji stwierdzimy zawsze, czy weźmiemy czysty metaliczny rad, czy jakikolwiek związek chemiczny radu. Nie możemy uniknąć wniosku, że atom radu ulega rozpadowi i wytwarza hel i emanację. Przemiana pierwiastka chemicznego staje się faktem.

Tej przemianie towarzyszy wypromieniowywanie energii. Jeżeli preparat umieścić w osłonie, pochłaniającej promienie całkowicie, energia zamienia się w ciepło, które można mierzyć kalorymetrycznie. Okazuje się, że 1 gr. starego preparatu radowego (znajdujący się w równowadze z produktami rozpadu), daje na godzinę w okrągłej liczbie 138 kal. gramowych ciepła, a więc ilość aż nadto wystarczającą, by 1 gr. wody ogrzać od zera aż do wrzenia. Rad zanika stosunkowo wolno; bezpośrednie obserwacje nie dają zmniejszenia się ilości radu. Pośrednimi metodami wyliczono, iż połowa ogólnej ilości atomów preparatu radowego znika wskutek rozpadu po 1580 latach. Biorąc pod uwagę rozpad radu, obliczono, że 1 gr. radu w ciągu swego istnienia wytwarza 3.7×10^9 kaloryj gram. ciepła, to jest ilość ciepła otrzymywaną przy spalaniu 500 kilogramów węgla. Uwydatnia się tu fakt, że zjawiska promieniotwórcze wprowadzają w grę ilości energii, przewyższające wszystko to, co nam dają zwykłe reakcje chemiczne. Do najenergiczniejszych reakcyj należy spalanie wodoru w tlenie; na 1 gr. wodoru otrzymuje się przy tem w okrągłej liczbie 3.4×10^4 kal. gr., a więc 100000 razy mniej ciepła, niż przy rozpadzie 1 gr. radu.

Skłonni jesteśmy przypuszczać na podstawie powyższego, że zjawiska promieniotwórczości muszą być zasadniczo odmienne od zjawisk chemicznych. Potwierdzenie tego poglądu znajdujemy w fakcie, że przebieg zjawisk radioaktywnych okazał się najzupełniej niezależny od zmian temperatury stosowanych w najszerszych nawet granicach i wogóle — niezależny od jakichkolwiek czynników zewnętrz-

można oczekiwać nagromadzenia helu w minerałach, zawierających ciała promieniotwórcze. Istotnie, w wielu skałach radioaktywnych starych formacyj geologicznych znaleziono nagromadzenie helu w ilości 10—20 cm.³ gazu na gram rudy. Ilość cząstek α , wysyłanych na jednostkę czasu przez gram pierwiastka promieniotwórczego, jest znana. Badanie zawartości helu w minerałach pozwala zatem określać dolną granicę wieku pokładów geologicznych.

którego zdolność promieniowania spada do połowy. Wskazaliśmy wyżej, że T polonu = 140 dni, a T emanacji = 3.827 d. Czas przepołowienia otrzymujemy łatwo z wzoru 1-szego, jeżeli jest znana wartość λ . Istotnie,

$$I/I_0 = 1/2 = e^{-\lambda T};$$

biorąc logarytm naturalny, znajdujemy

$$\text{Log } 2 = \lambda T; \quad T = \frac{\text{Log } 2}{\lambda} = \frac{0.6931}{\lambda}$$

T waha się w niezmiernie szerokich granicach. Najwolniej ulega rozpadowi tor (Th); — stała przepołowienia $T = 1.65 \times 10^{10}$ lat. Pierwiastek promieniotwórczy, oznaczany jako ThC' , rozpada się najszybciej; jego stałą T oceniają na 10^{-11} sekundy.

B. Promieniowanie ciał radioaktywnych. Umieszczając ziarenko ciała promieniotwórczego na dnie cylindrycznego wąskiego kanału w bloku ołowianym, otrzymuje się ciekawą wiązkę promieni, które następnie można badać, poddając je działaniu pola magnetycznego i elektrycznego tak, jak to się czyni w przypadku promieni katodowych i kanałowych (str. 556 i 557). Stwierdzono tą metodą, że wysyłane są trzy rodzaje promieni: alfa, beta i gamma.

Promienie α niosą ładunek dodatni. Wyznaczono stosunek e/m i prędkość cząstek tych promieni, poddając je działaniu pola magnetycznego i elektrycznego. Do najdokładniejszych należały w tej dziedzinie pomiary Rutherforda i Robinsona; jako wartość średnią stosunku e/m znaleźli ci uczeni $48230 \frac{\text{kul.}}{\text{gr.}}$, czyli wielkość tegoż rzędu, co i wielkości otrzymywane w przypadku jonów elektrolizy. Niewątpliwie zatem cząsteczki α są atomami lub ugrupowaniami atomów, posiadającymi ładunek dodatni.

Rutherford i Royds¹⁾ dowiedli bezpośrednim eksperymentem, że promienie α są atomami helu. Ich doświadczenie polegało na tem, że zalutowaną cienkościnną rurkę A (rys. 183), napełnioną emanacją radu, umieszczano wewnątrz szerszego naczynia T , w którym wytwarzano jak najdoskonalszą próżnię. Grubość ścianek rurki A była taka (0.02 mm), że przez nie mogły przechodzić cząstki α , a nie mogła się przedostawać emanacja (szkło, jak wiadomo, nie

¹⁾ E. Rutherford i R. T. Royds. Philosophical Magazine, 1909, t. 17, s. 281.

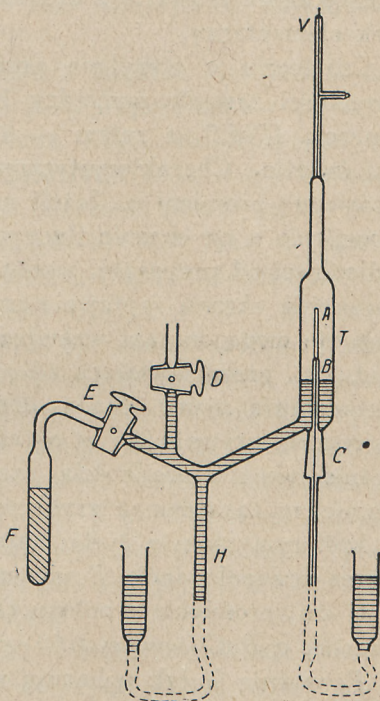
przepuszcza gazów). Podnosząc lewy zbiornik z rtęcią, można było wpędzać gaz wytworzony z cząstek α do kapillary V i tam badać go spektralnie, stosując wyładowania cewki. Po dwu dniach w świeceniu gazu ukazywała się wyraźnie charakterystyczna linja helu; po sześciu dniach można było obserwować wszystkie silniejsze linje widma helu.

Ciężar atomowy helu = 4.002; ciężar at. wodoru = 1.0078. Oczekiwaliśmy zatem, że stosunek e/m cząstek α , gdyby one posiadały ten sam ładunek elementarny, co i jony wodorowe, powinienby być w liczbie okrągłej czterokrotnie mniejszy od stosunku e/m jonów wodorowych, równego 95730. Ponieważ jest tylko dwukrotnie mniejszy, nasuwa się myśl, że atomy helu w postaci cząstek α niosą ładunek podwójny. To przypuszczenie okazuje się trafne. Obliczmy w tem założeniu stosunek e/m , mając na względzie ściśle wartości ciężarów atomowych; znajdujemy

$$\frac{e}{m} = \frac{95730 \times 1.0078}{4.002} \times 2 = 48214 \frac{\text{kul.}}{\text{gr.}},$$

co wprost znakomicie zgadza się z wartością eksperymentalną 48230 kul./gr.

Aby nie było najmniejszej wątpliwości w sprawie natury cząstek α , wyznaczono ich ładunek bezpośrednio. W tym celu (Regener, 1909) określano zapomocą elektrometru ładunek cząsteczek α , wyrzucanych przez preparat polonu w ciągu danego czasu. Przeciętną liczbę cząsteczek znajdowano, licząc je bezpośrednio. Jest to możliwe dzięki temu, że cząstka alfa, padając na ekran, pokryty siarczkiem cynku, powoduje chwilowy przebłysk ekranu. Obserwując ekran znanych rozmiarów przez mikroskop o słabem powiększeniu, można liczyć błyski i określić przeciętną cyfrę cząstek α , wyrzucanych przez preparat w ciągu danego czasu w obrębie pewnego kąta bryłowego. Pomiar Regenera dały na ładunek pojedynczej cząstki α



Rys. 183.

Przyrząd Rutherforda i Roydsa do wykazania przemiany cząstek α w hel.

liczbę 9.57×10^{-10} jedn. el. stat. Rutherford i Geiger (1908) nieco odmienną metodę znaleźli 9.3×10^{-10} j. el. stat. Różnicę tłumaczy trudność eksperymentów. Mając na względzie, że ładunek elementarny w/g Millikana $= 4.774 \times 10^{-10}$ j. el. stat., widzimy, że liczba Regenera z dokładnością — lepszą, niż $\frac{1}{3}\%$ stwierdza identyczność cząstki α z atomem helu, posiadającym podwójny ładunek elementarny.

Cząsteczki α wysyłane przez preparaty promieniotwórcze mają prędkości zawarte pomiędzy 1.40×10^9 cm./sek. (U_1), a 2.06×10^9 cm./sek. (ThC'), a zatem — kilkunastokrotnie mniejsze od prędkości światła. Charakterystyczny fakt stanowi istnienie określonego „zasięgu” promieni α . Jeżeli np. badać scyntylacje wywołane przez promienie α na ekranie fluoryzującym, to okazuje się, że w pewnej odległości od preparatu, wynoszącej w powietrzu kilka centymetrów, świecenie ekranu raptownie ustaje. Energja promieni α wyczerpuje się; nie mogą one ani wzbudzać świecenia, ani powodować jonizacji. Fig. 191, przedstawiająca zdjęcie Wilsonowskie promieni α , naocznie przedstawia zasięg. Ślady dróg promieni α , przypominające kłosa w snopie, urywają się w określonej odległości od preparatu. Zasięg rośnie wraz z prędkością cząstek. Wykryto interesujący związek pomiędzy zasięgiem a szybkością rozpadu pierwiastka. Pierwiastki o krótszym okresie życia mają dalszy zasięg; tak np. rad, którego okres przepołowienia T wynosi 1580 lat, daje cząstki α o zasięgu 3.21 cm; promienie α polonu ($T = 140$ dni) sięgają 3.72 cm, a zasięg cząstek α RaC' wynosi 6.60 cm. ($T = \text{ok. } 0.9 \times 10^{-8}$ sek.).

Promienie β , jak pokazują wyznaczenia prędkości i stosunku e/m (str. 553), są elektronami o stosunkowo dużej prędkości, która, zaczynając się, mniej więcej, od $\frac{1}{3}$ prędkości światła, może dosięgać niemal samej prędkości światła. Tak w promieniowaniu ThC spotyka się cząstki beta o prędkości 2.994×10^{10} cm/sek, gdy prędkość światła w próżni wynosi 2.998×10^{10} cm/sek. Zgodnie z wzorem Einsteina - Lorentza, podanym na str. 406, masa najszybszych cząstek β jest 18 razy większa od masy elektronu spoczywającego.

Promienie γ są promieniowaniem analogicznym do prom. Röntgena (p. str. 476). Promieniowanie γ nigdy nie występuje samodzielnie. Towarzyszy najczęściej promieniom β , czasem też promieniom α .

Dodajmy, że przenikliwość promieni α , β i γ jest bardzo różna.

¹⁾ Zasięgi, które podajemy, odpowiadają ciśnieniu 760 mm. i temp. 0°C; zasięgi są odwrotnie proporcjonalne do ciśnienia. W ośrodkach gęstszych zasięgi maleją.

Gdy promienie α zatrzymuje kartka papieru lub listek aluminiowy, grubości 0.1 mm., to — by pochłonać niemal całkowicie promienie β , trzeba blachy aluminiowej grubości ok. 5 mm, przez którą całkiem swobodnie jeszcze przechodzą promienie γ . Zupełnie odmiennie przedstawia się zdolność jonizacyjna promieni: cząsteczka α na drodze jednego centymetra wytwarza ok. 200 razy więcej par jonów, niż cząstka β , a ta ostatnia kilkadziesiąt razy więcej, niż pojedynczy kwant promieni γ .

Na jonizacji oparta jest główna metoda badania ciał promieniotwórczych. Ilość jonów wytworzonych jest proporcjonalna do natężenia promieniowania. Szybkość opadania listka elektroskopu jest proporcjonalna do liczby jonów wytworzonych; obserwacja wyładowania elektroskopu prowadzi zatem do mierzenia intensywności promieniowania. Czułość metody elektroskopowej jest taka, iż można śmiało wykryć 10^{-10} gr. *Ra* w kilku centymetrach sześciennych substancji nieczynnej; w przypadku emanacji wystarcza 10^{-10} milimetra sześciennego, t. j. ok. 10^{-15} gr.¹⁾ Wogóle, pierwiastki szybciej rozpadające się, wysyłają na jednostkę masy więcej promieni, a zatem intensywniej jonizują gazy, niż ciała długowieczne. Metoda elektryczna wykrywania ciał radioaktywnych pozostawia za sobą daleko wszystkie inne metody fizyczne, nie wyłączając badania spektralnego. Radjolog operuje najczęściej ilościami materji absolutnie niewidzialnemi i nieważkiemi, które jednak potrafi wyznaczać, oddzielać, poddawać elektrolizie. Tę nową chemję, jak powiada pani *Curie*, chętnieby się nazwało chemją imponderabiliów.

W tablicy, która zajmuje stronicę 582, zostało wykreślone drzewo genealogiczne pierwiastków promieniotwórczych. Obok nazwy pierwiastka podany jest czas przepełnienia; litery *a*, *d*, *m*, *s* (pierwsze litery łac. nazw) oznaczają lata, dni, minuty, sekundy. Miejsce odszczepienia rodziny aktynowej od rodziny uranu nie jest dokładnie znane; zaznaczono to znakiem zapytania. *RaC*, *AcC*, *ThC* rozpadają się tak, że część atomów przechodzi w *RaC'*, *AcC'* i *ThC'* a część w *RaC''*, *AcC''*, *ThC''*. Zachodzi rozwidlenie drzewa genealogicznego; w tym przypadku możemy mówić o pierwiastkach bratnich. Litery α i β , postawione obok kreski, znaczą, że przemianie towarzyszy wysyłanie promieni alfa lub beta. Po lewej stronie tablicy podane są numery kolumn układu perjodycznego, do których należą dane pierwiastki.

¹⁾ M. Curie, Conférence Nobel, 11 déc. 1911, s. 12.

Drzewo genealogiczne pierwiastków promieniotwórczych.

Kolumna ukł. per.	Rząd uranowy		Rząd torowy
VI	U_I $4.5 \times 10^9 a$		
IV	$\alpha \downarrow$ UX_1 $23.8 d$		
V	$\beta \downarrow$ UX_2 $1.17 m$		
VI	$\beta \downarrow$ U_{II} (ok. $10^6 a$) ?	(AC — U) ? ? $\downarrow \alpha$	(Th — U) ? ? $\downarrow \alpha$
IV	$\alpha \downarrow$ Jo $9 \times 10^4 a$	$\rightarrow UY$ $24.6 h$	Th $1.65 \times 10^{10} a$
II	$\alpha \downarrow$ Ra $1580 a$	$\beta \downarrow$	$\alpha \downarrow$ $Ms Th_1$ $6.7 a$
V		\downarrow Pa $1.2 \times 10^4 a$	$\beta \downarrow$
III		$\alpha \downarrow$ Ac ok. $20 a$	$Ms Th_2$ $5.95 h$
IV	$\alpha \downarrow$	$\beta \downarrow$ $Ra Ac$ $18.9 d$	$\beta \downarrow$ $Rd Th$ $1.9 a$
II		$\alpha \downarrow$ $Ac X$ $11.2 d$	$\alpha \downarrow$ $Th X$ $3.64 d$
0	$\alpha \downarrow$ $Ra Em (Rn)$ $3.825 d$	$\alpha \downarrow$ $Ac Em$ $3.92 s$	$\alpha \downarrow$ $Th Em$ $54.5 s$
VI	$\alpha \downarrow$ $Ra A$ $3.05 m$	$\alpha \downarrow$ $Ac A$ ok. $1.5 \times 10^{-3} s$	$\alpha \downarrow$ $Th A$ $0.14 s$
IV	$\alpha \downarrow$ $Ra B$ $26.8 m$	$\alpha \downarrow$ $Ac B$ $36.0 m$	$\alpha \downarrow$ $Th B$ $10.6 h$
V	$\beta \downarrow$ $Ra C$ $19.5 m$	$\beta \downarrow$ $Ac C$ $2.16 m$	$\beta \downarrow$ $Th C$ $60.5 m$
VI	$\beta \downarrow$ $Ra C'$ ok. $1.5 \times 10^{-3} s$	$\beta \downarrow$ $Ac C'$ ok. $5 \times 10^{-3} s$	$\beta \downarrow$ $Th C'$ ok. $10^{-11} s$
III	$\alpha \downarrow$ $Ra C''$ $1.32 m$	$\alpha \downarrow$ $Ac C''$ $4.76 m$	$\alpha \downarrow$ $Th C''$ $3.2 m$
IV	$\beta \downarrow$ $Ra D$ ok. $16 a$	$\beta \downarrow$ $Ac D (Pb)$ $_{207}$	$\beta \downarrow$ $Th D (Pb)$ $_{208}$
V	$\beta \downarrow$ $Ra E$ $4.85 d$		
VI	$\beta \downarrow$ $Po (Ra F)$ $1.40 d$		
IV	$\alpha \downarrow$ $Ra G (Pb)$ $_{206}$		

Rozdział V.

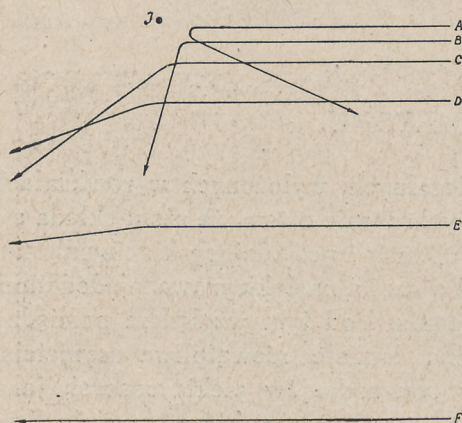
JĄDRO ATOMU.

NA podstawie faktów doświadczalnych, wyłożonych w rozdziałach I i III, wyrobiliśmy sobie wyobrażenie o tem, że atom składa się z elektronów, niosących ładunek ujemny i posiadających znikomą masę $= \frac{1}{1848}$ masy atomu wodoru, i z części naelektryzowanej dodatnio, związanej z całą niemal masą atomu. Pod tym względem pomiędzy elektrycznością dodatnią a ujemną istnieje niewątpliwa asymetria. Jaki jest stosunek przestrzenny obu rodzajów elektryczności, jaka jest struktura atomu obojętnego, oto pytanie, które musiało być postawione po zdobyciu przeświadczenia, że atomy dają się dzielić. Słynny J. J. T h o m s o n, którego badania nad przechodzeniem elektryczności przez gazy zaznaczyły początek nowej epoki w fizyce, stworzył w roku 1906 model atomu, który wzbudził jaknajwyższe zainteresowanie. W modelu T h o m s o n a elektryczność dodatnia wypełniała atom; elektryczność ujemna w postaci elektronów, odpowiednio rozmieszczonych, znajdowała się we wnętrzu ciągłego ładunku dodatniego. Modelowi temu przeciwstawił E. R u t h e r f o r d w r. 1911 swoją własną koncepcję, opartą na doświadczeniach swej szkoły nad przechodzeniem cząsteczek α przez cienkie warstwy materji; w modelu R u t h e r f o r d a ładunek dodatni skupiony jest wewnątrz atomu w postaci jądra, którego średnica stanowi w każdym razie jedynie b. mały ułamek średnicy atomu, rozważanego jako całość; ładunki ujemne pozostawiają sporą przestrzeń swobodną, tworzą zewnętrzną powłokę atomu. Idea ogólna struktury atomu, podana przez R u t h e r f o r d a, oparła się zwycięsko olbrzymim przewrotom, jakim uległa nauka o atomie w ciągu lat ostatnich. Nawet najzagorzalsi zwolennicy zburzenia starego gmachu fizyki atomowej zgadzają się na istnienie jądra atomowego.

Wobec doniosłości zagadnienia rozpatrzmy fakty doświadczalne, które zmusiły do odrzucenia modelu T h o m s o n a, a do przyjęcia

modelu Rutherforda. Cząstka α , jak wiemy, jest atomem helu, niosącym dodatni ładunek elektryczny. Przechodząc w pobliżu atomu, powinna doznawać odchylenia wskutek oddziaływania ładunku dodatniego zawartego w atomie. Obliczenia, dokonane w myśl hipotezy Thomsona, prowadzą do wniosku, że każdy atom może

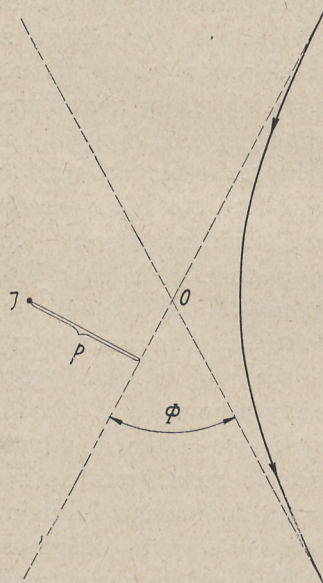
nieznacznie go odchylić cząsteczkę α , — dzięki działaniu sił, istniejących pomiędzy ładunkami jednoimiennymi. Inaczej w modelu Rutherforda



Rys. 184.

Odchylenia cząstek α , przechodzących w pobliżu jądra J .

da. Jeżeli założymy, że ładunek dodatni jest skupiony w jądrze na niezmiernie małej przestrzeni, to dojdziemy do wniosku, że przy dostatecznym zbliżeniu się cząsteczki α do jądra, wystąpią potężne siły, gdyż w myśl prawa Coulomb'a¹⁾ odpychanie jest odwrotnie proporcjonalne do kwadratu odległości; tak więc cząsteczka α , przebiegając dostatecznie blisko jądra, ulegnie odchyleniu o duży kąt, co ilustruje schematyczny rys. 184. Tor cząstki α można obliczyć, znając jej prędkość początkową i masę, mając dalej odległość p (rys. 185), w jakiejby przechodziła koło jądra J , gdyby nie było odpychania, i wiedząc jaki ładunek niesie jądro atomu odpychającego. Obliczenia



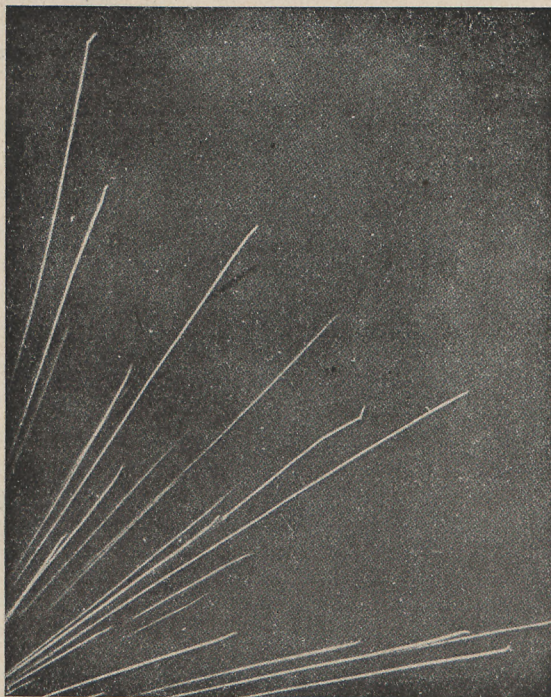
Rys. 185.

Tor hyperboliczny cząstek α ;
 Φ oznacza kąt odchylenia

¹⁾ Stwierdzono, przy przechodzeniu cząstek α przez złoto, że prawo Coulomb'a można było stosować jeszcze na odległości 3×10^{-12} cm.

wykazują, że tor cząstki α stanowi hiperbola. Na rysunkach 184 i 185 zakładamy, że jądro atomu jest nieruchome, co w przypadku atomów b. ciężkich jest z pewnością spełnione z ogromnym stopniem przybliżenia.

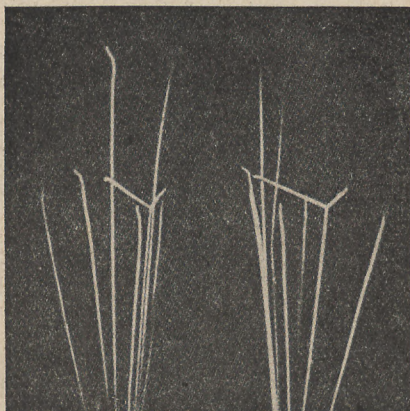
Bieg cząstek α w gazach można obserwować bezpośrednio metodą C. T. R. Wilsona (p. str. 365). Na fotografiach wykonanych metodą Wilsonowską przekonywamy się, że ślady dróg cząstek α są naogół dokładnie prostoliniowe (p. rys. 186); ślady są mocno zaznaczone, gdyż promienie α nader silnie jonizują ośrodek, przez który przebiegają, a na jonach właśnie osiadają kropelki pary wodnej. Przeglądając setki zdjęć biegu cząstek α , można znaleźć między nimi i takie, na których widoczne jest raptowne załamanie się toru, jego zboczenie od kierunku pierwotnego o duży kąt. Najczęściej zdarza się to przy końcu drogi przebieganej przez cząstkę. Obserwowany stan rzeczy jest a priori zrozumiały. Duże odchylenia mogą mieć miejsce wtedy tylko, gdy cząstka α przechodzi tuż w pobliżu jądra atomu; prawdopodobieństwo takiego zjawiska jest małe i dlatego wyraźne załamanie toru spotykamy stosunkowo rzadko. Przy danej odległości drogi cząsteczki α od jądra atomu odchylenie jest tem silniejsze, im prędkość cząstki mniejsza; tem się tłumaczy występowanie załamań głównie na końcach drogi, gdzie prędkość jest już nader zredukowana.



Rys. 186.

Ślady biegu cząstek α , otrzymane metodą C. T. R. Wilson'a.

Gdy cząsteczki α biegną przez gazy lekkie, ich spotkania z jądrami atomowymi dają coś w rodzaju zderzenia; odchyła się wówczas wskutek wzajemnego odpychania i cząstka α , i jądro. Tego rodzaju przypadek widzi czytelnik na rys. 187 i 188. Na obydwu tych zdjęciach dostrzegamy nader wyraźne rozwidlenie drogi. Rysunek 187 dotyczy przechodzenia cząstek α przez tlen, zdjęcie na fig. 188 zostało dokonane w helu. Na zdjęciu pierwszym rozwidlenie prawe jest znacznie krótsze, niż lewe; na zdjęciu drugim obydwie gałęzi są



Rys. 187.

Rozwidlenie śladu cząstki α w tlenie.

w przybliżeniu jednakowe. Wyjaśnienie tych szczegółów od razu się narzuca: cząsteczka α , która posiada masę atomu helu (p. str. 579), jest cztery razy lżejsza od jądra tlenu. Krótka gałąź rozwidlenia odpowiada odskakującemu masywnemu jądro tlenu, które na swej drodze jonizuje gaz; dłuższa to — ślad odchylonej cząstki α . Przy spotkaniu promieni α z jądrami helu mamy do czynienia z oddziaływaniem wzajemnym cząstek o masach jednakowych; obydwa ślady stają się jednakowe.

Spotkania, któreśmy rozpatrzyli wyżej, mają charakter przetrzenny. Jeżeli dokonywać jednocześnie dwu zdjęć zjawiska, w kierunkach wzajemnie prostopadłych, można uzyskać efekt stereoskopowy; metody geometryczne pozwalają wówczas obliczyć kąty pomiędzy kierunkami. Tego rodzaju zdjęcia widzimy na rys. 187; w przypadku zderzenia z atomem tlenu znaleziono, że kąt odchylenia cząstki α od jej kierunku pierwotnego $= 76^{\circ}6'$, a kąt odchylenia atomu tlenu od tegoż kierunku $= 45^{\circ}12'$. Znając masę cząstki α i jej prędkość, można było na tej podstawie obliczyć masę atomu tlenu. Otrzymano 16.7, zamiast 16; zważywszy ogromne trudności pomiaru, wynik należy uważać za wysoce zadawalający. W przypadku helu analiza zjawiska wykazała, że kąt pomiędzy rozwidleniami (rys. 188) wynosi 89.27° , a stosunek mas $= 0.98$, co różni się od prawdziwej wartości 1 tylko o 2% . Fotograficzna metoda badania jest nadzwyczaj uciążliwa i nie może dać b. dokładnych wyników. Na dziesiątki tysięcy sfotografowanych dróg jedna zaledwie daje pożądanę rozwi-

dlenie o dobrze wykształconych obydwu gałęziach. W każdym razie uzyskany materiał świadczy dowodnie, że zdarzają się b. duże kąty odchylenia cząstek α , co jest w zgodzie z modelem atomu Rutherforda, a przeczy modelowi Thomsona.

Wiemy, że wszelkie ładunki elektryczne są wielokrotnością ładunku elementarnego e (str. 560). W roku 1913 postawił Holender A. van den Broek hipotezę, że liczba ładunków elementarnych dodatnich, zawartych w jądrze, równa się numerowi porządkowemu pierwiastka w tablicy układu periodycznego; w myśl tej idei wodór, który zajmuje pierwsze miejsce, posiadałby ładunek e , hel — $2e$, tlen, ósmy¹⁾ z kolei, — $8e$ i t. d. Gdyby tak było, numer porządkowy określałby zarazem liczbę elektronów w atomie obojętnym, gdyż elektrony niosą każdy po elementarnym ładunku ujemnym, i wspólny ich ładunek musi być równy ładunkowi jądra. Badania Moseleya



Rys. 188.

Rozwidlenie śladu cząstki α w helu.

(str. 462) potwierdziły pośrednio słuszność poglądów van den Broeka, wykazały bowiem, że w rozmieszczeniu linii widm Röntgenowskich numer porządkowy pierwiastka, a nie ciężar atomowy, gra rolę decydującą. Jasnym było tedy, na podstawie materiału doświadczalnego ze spektroskopji promieni X, że numer porządkowy musi się wiązać z jakąś podstawową wielkością, odgrywającą zasadniczą rolę w mechanice atomu. Dopiero jednak doświadczenia nad odchyleniem promieni α przy ich przechodzeniu przez cienkie folie metalowe pozwoliły stwierdzić bezpośrednio, że ilość ładunków elementarnych równa jest numerowi porządkowemu pierwiastka.

Przy użyciu folij metalowych niepodobna obserwować cząstek indywidualnych. Można tylko stwierdzić statystycznie, że na daną liczbę cząstek α określony ich ułamek odchyła się od biegu prostoliniowego o pewien kąt. E. Rutherford wyliczył teoretycznie prawdopodobną liczbę cząstek, odchylanych w swym biegu o kąt Φ , gdy promienie α przechodzą przez b. cienką warstwę materji. Pod-

¹⁾ P. str. 465.

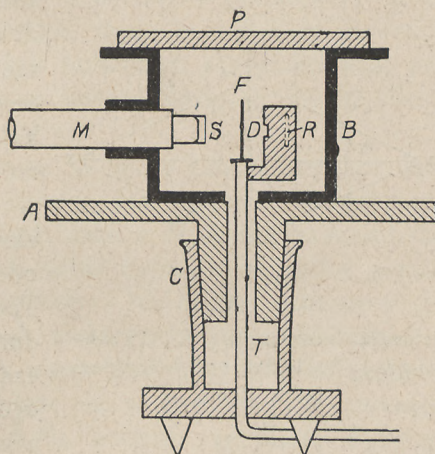
stawę teorii R u t h e r f o r d a stanowiło założenie, że jądro atomu ciężkiego, odchylającego cząstkę α , oddziaływa na nią odpychająco według prawa Coulomba. Wiemy (str. 580), że cząstka α niesie podwójny ładunek elementarny $2e$; założmy, że jądro atomu niesie ładunek $Z.e$. W takim razie, gdy odległość jądra i cząstki α wynosi r , występuje siła odpychająca

$$f = \frac{Ze \cdot 2e}{r^2} = \frac{2Ze^2}{r^2},$$

i cząstka α zakreśla tor hiperboliczny, jak to było pokazane na rys. 185. Nie zatrzymując się na wyliczeniach R u t h e r f o r d a, podamy tylko ich wynik ostateczny. Okazuje się, że prawdopodobieństwo odchylenia cząstki α o kąt Φ szybko maleje ze zwiększeniem się kąta odchylenia (jest odwrotnie proporcjonalne do $\sin^4 \Phi/2$ dalej prawdopodobieństwo odchylenia o kąt określonej wielkości rośnie, gdy się zmniejsza prędkość cząstki α (jest odwrotnie proporcjonalne do czwartej potęgi prędkości), wreszcie jest wprost proporcjonalne do $(Ze)^2$, gdzie Ze oznacza ładunek jądra. Ten wynik jakościowo można było zgóry przewidzieć, bo przecież jasnym jest, że siła odpychania rośnie wraz ze wzrostem ładunku jądra, a skutek działania siły odpychającej musi być tem większy, im mniejszą jest prędkość ciała (obserwujemy to przecież stale w przypadku ciał rzuconych poziomo w polu grawitacyjnym ziemskim). Że odchylenia o kąt duży są mało prawdopodobne wynika stąd, że jądro atomu uważamy za twór o b. małych rozmiarach, wobec czego jest bardziej prawdopodobnem, że cząstka α przejdzie opodal jądra, niż — tuż w jego pobliżu. Należy podkreślić wreszcie, że teoria R u t h e r f o r d a zakłada, iż elektrony znajdują się na tak znacznej odległości od jądra, iż, praktycznie biorąc, ich oddziaływanie na cząstkę α jest znikomem małe w porównaniu z oddziaływaniem samego jądra.

Sprawdzenie eksperymentalne teorii Rutherforda posiadało ogromną doniosłość. Chodziło tu z jednej strony o uzyskanie potwierdzenia zasadniczej koncepcji budowy atomu, z drugiej o wyznaczenie na drodze doświadczalnej ładunku jądra Ze , wreszcie, pośrednio, — o stwierdzenie, że nawet na odległościach, stanowiących mały ułamek średnicy atomu, prawo Coulomba zachowuje swą moc. Zatrzymamy się na dwu najważniejszych w tej dziedzinie pracach, wykonanych już po ogłoszeniu zasadniczej publikacji R u t h e r f o r d a. W roku 1913 H. G e i g e r i E. M a r s d e n dokonali w laboratorium R u t h e r f o r d a imponującej liczebnością i staranno-

ścią serii spostrzeżeń, posługując się przyrządem, którego konstrukcję wyjaśnia schematyczny rysunek 189. Wewnątrz komory zamkniętej, na kolumnie nieruchomej T umocowana jest cienka folja metalowa (np. listek złota grubości kilku dziesięciotysięcznych milimetra). Preparat promieniotwórczy, wysyłający promienie α , znajduje się w R . Mikroskop M o słabym powiększeniu nastawiony jest na szkiełko S , pokryte cieniutką warstwą siarczku cynku, który przy każdym uderzeniu cząsteczki α daje lokalny przebłysk (scyntylację); jeżeli liczba scyntylacji na minutę nie jest zbyt wielka, można je liczyć. Mikroskop wraz z osłoną B można było obracać o kąt określony w szlifie C . Tym sposobem można było liczyć scyntylacje, a więc — i liczbę cząsteczek odchylonych, w granicach $\Phi=5^\circ$ do $\Phi=150^\circ$. Należało dokonać olbrzymiej liczby obserwacji, gdyż tylko wtedy można otrzymywać przeciętne statystyczne, odpowiadające prawdopodobieństwu wydarzeń. Geiger i Marsden obserwowali około 100000 scyntylacji; był to trud olbrzymi, jeżeli się zważy, że przebłyski cząsteczek α można badać tylko okiem dobrze wypoczętym, w zupełnej ciemności. Badania te potwierdziły teorię Rutherforda; okazało się, że zgodnie z teorią liczba cząsteczek odchylonych jest odwrotnie proporcjonalna do $\sin^4 \Phi/2$ ¹⁾. Ścisłość tych nader trudnych doświadczeń nie była jednak wystarczająca, by można było uzyskać dokładne, ilościowe potwierdzenie hipotezy van den Broeka.

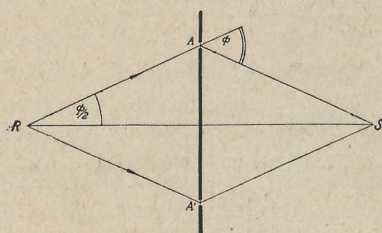


Rys. 189

Przyrząd Geigera i Marsdena do badania odchylenia cząstek α przez folje metalowe.

¹⁾ Jak małem jest prawdopodobieństwo dużych odchylen, pokazują np. liczby, otrzymane w jednej serii spostrzeżeń. Przy 3300 cząstkach α , odchylonych o kąt 5° , było tylko 200 odchylonych o 10° , a tylko trzy — odchylone o 30° . Nadmienimy, że teoria Rutherforda odchylenia cząsteczek α przez jądra atomów okazała się zgodną z faktami w przypadku atomów cięższych od miedzi. W przypadku atomów lekkich stwierdzono poważne odchylenia od przewidywań teoretycznych; przebieg wielu zjawisk w tej dziedzinie tłumaczy nowa mechanika atomu (p. ostatni rozdział niniejszej książki).

Zagadnienie podjął ponownie o parę lat później ¹⁾ J. Chadwick, również pracownik instytutu fizycznego w Cambridge. Uważając za zależność liczby cząstek α rozproszonych od kąta Φ za stwierdzoną, skoncentrował wszystkie swe wysiłki na wyznaczeniu liczby Z ładunków elementarnych, zawartych w jądrze. Schemat urządzenia eksperymentalnego Chadwicka wyjaśnia rys. 190. W punkcie R znajduje się źródło promieni α ; w punkcie S ekranik, na którym obserwuje się scyntylacje tym samym sposobem, co i w poprzednio opi-



Rys. 190.

Schemat urządzenia J. Chadwicka do badań nad ładunkiem jądra atomu.

sanej metodzie. Promienie α mają drogę odciętą przez grube zasłony metalowe; pozostawia się im przejście jedynie przez pierścień cienkiej folii metalowej, którą widzimy na rysunku w punktach A i A' w przecięciu. Tym sposobem na ekranie S pojawiają się promienie, odchylone pod kątem Φ (rys. 185) ²⁾. Teoria daje możliwość obliczenia ładunku jądra ze stosunku liczby cząstek odchylonych o kąt Φ , do ogólnej liczby cząstek wysyłanych przez preparat. W wyniku swych

doświadczeń otrzymał Chadwick ³⁾ na liczbę Z wartości wykazane w poniższej tabelce

Pierwiastek	Liczba Z wyzn. dośw.	Numer porządkowy w tabl. ukł. perj.
Platyna . . .	77.4	78
Srebro . . .	46.3	47
Miedź . . .	29.3	29
Złoto . . .	79	79

¹⁾ Praca z roku 1920.

²⁾ Dajemy tu uproszczony schemat metody; w rzeczywistości, ze względu na skończone rozmiary pierścienia z folii metalowej, trzeba uwzględnić okoliczność, że kąt Φ zmienia się w określonych granicach.

³⁾ Złoto badali Rutherford i Chadwick wspólnie.

Odchylenia liczb Z , znalezionych doświadczalnie, od numerów porządkowych pierwiastków są rzędu błędów obserwacji. Hipoteza van den Broeka potwierdza się; jednocześnie rozszerza się i pogłębia nasz pogląd dotychczasowy na tablicę układu periodycznego. Tablica ta obecnie nie tylko wskazuje na to, że własności chemiczne pierwiastków powtarzają się periodycznie. Mówi ona również i o tym, że każdy następny pierwiastek posiada ładunek jądra o jednostkę większy od swego poprzednika, posiada też o jeden elektron więcej. Wodór, pierwszy na liście, ma jądro zawierające pojedynczy ładunek elementarny; w części zewnętrznej może posiadać tylko jeden elektron. Atom helu ma jądro o dwu ładunkach elementarnych; posiada też dwa elektrony. Największą ilość elektronów, bo 92, liczy atom uranu.

Jądro stanowi rdzeń, duszę atomu. W niem skoncentrowana jest prawie cała jego masa. Nie ona jednak, lecz ładunek elektryczny, decyduje o własnościach chemicznych atomu. Widzimy przecież, że argon i potas, kobalt i nikiel, jod i tellur zajmują w tablicy periodycznej nie te miejsca, któreby wynikały z ich ciężarów atomowych, lecz te, które im wyznacza ładunek elektryczny jądra. Rozumiemy już teraz naturę cząsteczki α , która niesie podwójny dodatni ładunek elementarny i z łatwością przemienia się w hel. Jest to poprostu jądro atomu helu, „naga dusza” helu, mówiąc językiem Przybyszewskiego.

Rozdział VI.

ROZPAD ATOMÓW NATURALNY I SZTUCZNY.

A. **Przemiany radioaktywne.** Rutherforda model atomu pozwala wejrzeć w istotę przemian radioaktywnych. Weźmy jakąkolwiek przemianę, związaną z wysyłaniem cząstek α ; w takiej przemianie masa rozpadającego się atomu musi się zmniejszać o cztery jednostki, gdyż cząstka α jest jądrem helu (patrz koniec poprzedniego rozdziału). Cała niemal masa atomu jest skoncentrowana w jego jądrze; wynika stąd zatem, że cząstka α jest wyrzucana przez jądro atomu, że rozpad atomu polega na jakiejś bliżej nieznanej eksplozji jądra. Założymy, że i cząstki β są wyrzucane z jąder atomów promieniotwórczych; potwierdzenie tego poglądu mamy niebawem. Procesy radioaktywne są więc zjawiskami, rozgrywającymi się we wnętrzu atomu. Z tem widocznie wiąże się nasza bezsilność w oddziaływaniu na przebieg przemian promieniotwórczych; nie rozporządzamy środkami dość subtelnymi i potężnymi zarazem, by móc oddziaływać na jądro atomu.

Cząstki alfa niosą podwójny ładunek elementarny dodatni, cząstki beta pojedynczy — ujemny. Przy wyrzucaniu cząstki α ładunek jądra rozpadającego się atomu zmniejsza się tedy o dwie jednostki, zaś wyrzucanie cząstki β musi być równoważne *zwiększeniu* ład. *dodatniego* o jednostkę. W pierwszym przypadku pierwiastek powstający z danego powinien zająć w układzie periodycznym kratkę, przesuniętą o dwa miejsca w lewo, t. j. — w stronę numerów porządkowych malejących, w drugim — powinien być przesunięty o jedno miejsce w prawo. Taką jest treść słynnego prawa przesunięć, które dali w roku 1913 niemal jednocześnie K. F a j a n s¹⁾ i F. S o d d y. To pra-

¹⁾ Kazimierz Fajans urodził się w Warszawie w r. 1887. Po ukończeniu gimnazjum realnego, udał się na studia do Niemiec, z początku do Lipska, potem do Heidelberga, gdzie w r. 1910 uzyskał doktorat na podstawie interesującej i ważnej pracy eksperymentalnej, w której dowiódł możliwości prze-

wo pozwoliło rozlokować pierwiastki promieniotwórcze w przegródkach układu perjodycznego. Niektóre pierwiastki radioaktywne są dobrze znane tak z punktu widzenia ciężaru atomowego, jak i własności chemicznych. Biorąc je za punkt wyjścia, można niezwłocznie znaleźć miejsca, jakie zajmą produkty rozpadu z nimi genetycznie związane. Weźmy dla przykładu rad, który, posiadając ciężar atomowy 226.0, zajmuje 88-me miejsce w tab. układu perjodycznego (str. 465). Rad, wyrzucając cząstkę α , przechodzi w emanację (p. str. 582); emanacja zatem powinna posiadać ciężar at. 222 i zajmować 86-te miejsce. Ciężar atomowy emanacji, wyznaczony metodami fizycznymi, dobrze się zgadza z wnioskiem powyższym; emanacja, jak stwierdzono eksperymentalnie, jest gazem chemicznie nieczynnym, istotnie więc musi zajmować miejsce 86-te, — w kolumnie gazów szlachetnych. Postępując w sposób wskazany, możemy odnaleźć miejsca dalszych pierwiastków. Całokształt danych doświadczenia potwierdza w zupełności tę metodę lokowania pierwiastków; wypowiedziane wyżej przypuszczenie, że cząstka β wyrzucana jest z jądra atomu, okazuje się w ten sposób uzasadnionem.

Na pierwszy rzut oka rozlokowanie wszystkich pierwiastków promieniotwórczych w tablicy układu perjodycznego wydaje się niemożliwością. Ostatnim pierwiastkiem nieradioaktywnym jest bizmut, zajmujący 83-cie miejsce. Wszystkie pierwiastki promieniotwórcze rzędu uranowego i torowego mają ciężary atomowe zawarte pomiędzy 206 a 238. Pozostaje więc na ogólną liczbę pierwiastków, przewyższającą 40, tylko 9 wolnych kratek. Aby znaleźć wyjście z sytuacji,

miany mieszaniny racemicznej w optycznie czynną pod wpływem pewnych katalizatorów. Za tę pracę otrzymał nagrodę im. Wiktora Meyera. Po krótkim pobycie w Zurychu, zajął się następnie Fajans w r. 1910 i 1911 pracą badawczą w dziedzinie promieniotwórczości w laboratorium Rutherforda w Manchester. Tu wspólnie z H. G. J. Moseley'em opracował ciekawą metodę badania spadku promieniotwórczości pierwiastków o nader krótkim okresie życia; tu również dowiódł doświadczalnie rozwidlenia drzewa genealogicznego radu (p. str. 582). W r. 1912 został Fajans docentem chemii fizycznej w Szkole Politechnicznej w Karlsruhe; w roku 1917 przeniósł się do Monachjum, gdzie w uniwersytecie otrzymał zrazu stanowisko profesora nadzwyczajnego, a potem — zwyczajnego, i gdzie zajmuje się pracą badawczą do dnia dzisiejszego. Dla fizyki najdonioślejsze były badania Fajansa nad ciałami radioaktywnymi: poza rozwidleniem w rodzinie radowej, — odkrycie prawa przesunięć (p. tekst), wykrycie uranu X_2 (wspólnie z O. Göhringem), inicjatywa wykrycia doświadczalnego izotopów ołowiu (p. str. 596). Powszechnie znana jest piękna monografia Fajansa, dotycząca ciał promieniotwórczych i układu perjodycznego. (Radioaktivität und die neueste Entwicklung der Lehre von den chemischen Elementen, Brunświk, Vieweg).

musimy założyć¹⁾, że w jednej kratce układu perjodycznego mieści się po kilka pierwiastków. Znaczy to, że pewne grupy pierwiastków posiadają jednakowy ładunek jądra, odpowiadający danemu numerowi porządkowemu, posiadają też jednakowe własności chemiczne i przeważną część własności fizycznych, mają jednak, naogół, różne ciężary atomowe. Takie pierwiastki nazwał F. S o d d y izotopami²⁾.

Istnienie izotopów w dziedzinie promieniotwórczości potwierdza wyniki znalezione przez A s t o n a w jego badaniach nad promieniami kanałowymi (str. 569). Przypominamy, iż A s t o n o w i udało się wykazać, że zwykły chlor, na przykład, jest mieszaniną atomów o masach odpowiednio równych 35 i 37, i że jego ciężar atomowy 35.46 jest tylko średnią wartością ciężarów atomowych składników; podobnie — w przypadku rtęci (sześć składników), cyny i innych pierwiastków. Izotopy A s t o n a, na podobieństwo izotopów promieniotwórczych, muszą mieć identyczne własności chemiczne, bo nigdy nie udało się oddzielić tych składników od ciał prostych na drodze chemicznej.

Trzeba przyznać, że dowody istnienia pierwiastków izotopowych, znalezione w dwu zupełnie odmiennych dziedzinach badania, były jednak dalekie od bezpośredniości. Mówiono o istnieniu odmian danego pierwiastka, posiadających różne ciężary atomowe, nikt jednak nie dokonywał nigdy wyznaczenia ciężarów atomowych izotopów, gdyż tak w rurkach próżniowych, jak i w zjawiskach promieniotwórczości, rozporządzano znikomymi, nie dającymi się zważyć ilościami materji. W roku 1914 zdołano wykazać istnienie w naturze co najmniej trzech odmian ołowiu, występujących w ilościach tak dużych, że można je z łatwością poddawać dowolnym operacjom chemicznym. Jest rzeczą interesującą, że w poszukiwaniu tych izotopów nic przewodnią dała teoria rozpadu promieniotwórczego i znajomość drzewa genealogicznego pierwiastków. Gdyby nie idee ogólne, przenikające w subtelne

¹⁾ Prawo przesunąć wyjaśnia nam rzecz dokładniej. Wyobraźmy sobie, na przykład, pierwiastek, który ulega rozpadowi, wyrzucając cząstkę alfa; niech dalej po tej przemianie następują dwie przemiany beta. W pierwszej przemianie powstaje ciało przesunięte w układzie perjodycznym o dwie kratki w lewo; dwie przemiany dalsze przesuwają otrzymane produkty rozpadu w prawo. Pierwiastek, wytworzony po tych samych przemianach, zajmie tę samą kratkę, co i pierwiastek, z któregośmy wyszli; będzie miał jednak ciężar atomowy o cztery jednostki mniejszy. Albowiem wyrzucanie cząstki α powoduje stratę ciężaru atomowego o 4.00, zaś przemiana β nie odbija się na ciężarze atomowym, gdyż masa elektronu jest znikomo mała w stosunku do masy jądra.

²⁾ Od greckich słów „izos” — równy i „topos” — miejsce.

szczegóły zjawisk, trwalibyśmy, niewątpliwie, do dziś w mniemaniu, że istnieje tylko jeden ołów o ściśle określonym, niezmiennym ciężarze atomowym, jak tego żądała chemja klasyczna.

Wspominaliśmy już wyżej o tem (odnośnik na str. 594), że przy wysyłaniu cząsteczki α pierwiastek promieniotwórczy musi przechodzić w inny o ciężarze atomowym o 4 jednostki mniejszym, a przy wysyłaniu cząstki β daje początek pierwiastkowi, posiadającemu ciężar atomowy ten sam, co i pierwiastek macierzysty. Przyjrzyjmy się uważniej drzewu genealogicznemu pierwiastków, nakreślonemu na str. 582. Cyfry rzymskie po stronie lewej oznaczają kolumny układu perjdycznego. Weźmy za punkt wyjścia jakiś pierwiastek o dobrze znanym ciężarze atomowym, np. rad (226.0). Znajduje się on w drugiej kolumnie tablicy Mendelejewa. Wysyłając cząstkę α , daje początek emanacji, która, w/g prawa przesunięć, musi należeć do kolumny zerowej; emanacja przechodzi w RaA ; ten ostatni — w RaB i t. d. Przedostatnim w tej kolumnie jest polon (RaF). Polon nie pozostawia po sobie żadnego ciała, któreby się dawało wykryć metodami promieniotwórczości; wywnioskowano stąd, że polon przechodzi w ciało nieczynne i nazwano je RaG . Policzmy przemiany alfa od radu do RaG . Mamy ich pięć, idąc w linii prostej; idąc linią boczną, przez RaC'' , otrzymamy ich tyleż. Ponieważ każda przemiana α powoduje zmniejszenie ciężaru atomowego o cztery jednostki, więc produkt ostateczny przemiany radu powinien posiadać ciężar atomowy

$$226 - 5 \times 4 = 206.$$

W tablicy układu perjdycznego niema pierwiastka, któryby posiadał taki właśnie ciężar atomowy. Najbliższym jest ołów o ciężarze atomowym 207.2. Jeżeli nasze rozumowanie jest ścisłe, produktem rozpadu pierwiastków rzędu uranowego, powinien być izotop ołowiu; nazwijmy go ołowiem radowym. Spróbujmy to samo rozważanie zastosować do rzędu torowego. Ciężar atomowy toru = 232.1. Począwszy od Th do końcowego produktu ThD , mamy sześć przemian alfa. Ciężar atomowy ThD powinien być równy

$$232.1 - 4 \times 6 = 208.1.$$

Znów zatem ¹⁾ ostatecznym produktem rozpadu powinien być inny izotop ołowiu, powiedzmy ołów torowy. Różnica w ciężarach atomo-

¹⁾ W myśl prawa przesunięć.

wych obydwu tych odmian winna była wynosić 1%; należało przeto przypuszczać, że metody zwykłej analizy chemicznej pozwolą z łatwością wykazać istnienie izotopów.

Było oczywiście, że trzeba szukać nowych odmian *Pb* z jednej strony w minerałach uranowych, zupełnie wolnych od toru, z drugiej — w rudach torowych, nie zawierających uranu. To pierwsze jest łatwiejsze, albowiem rudy torowe zawierają z reguły domieszkę uranu. Po pewnej liczbie analiz¹⁾ znaleziono, że krystaliczna uranowa

¹⁾ Już w roku 1907 wypowiedział B. Boltwood w Ameryce myśl o tem, że końcowym produktem rozpadu pierwiastków rzędu uranowo-radowego jest ołów. Boltwood opierał się na wynikach analiz minerałów uranowych. Znalazł on mianowicie, że stosunek ilości ołowiu do ilości uranu jest w przybliżeniu stały we wszystkich minerałach, należących do tej samej mniej więcej epoki geologicznej, a minerały epok bardziej oddalonych zawierają *stosunkowo* więcej ołowiu, niż minerały, należące do nowszych epok. Tak właśnie być powinno, jeżeli ołów jest końcowym produktem przemian, gdyż, będąc pierwiastkiem niezmiennym, musi się nagromadzać z biegiem czasu w minerałach, w których jest wciąż wytwarzany. Co dotyczy końcowego produktu szeregu torowego, odrzucał Boltwood przypuszczenie, że nim może być ołów, ze względu na małą zawartość ołowiu w rudach czysto torowych.

Sprawa z powrotem stała się przedmiotem rozważań, gdy dzięki prawu przesunięć można było rozlokować pierwiastki promieniotwórcze w układzie periodycznym. Wynikało z tego prawa, że produktami ostatecznymi w obydwu wielkich rodzinach promieniotwórczych powinny być izotopy ołowiu. K. Fajans (Ueber die Endprodukte radioaktiver Zerfallsreihen, Sitzungsber. Heidelb. Akad., r. 1914, 11 Ab.) pierwszy podał myśl eksperymentalnego sprawdzenia wniosków teorii. Wybrawszy odpowiednie minerały, powierzył zbadanie ciężaru atomowego ołowiu radowego i torowego asystentowi instytutu chemicznego w Karlsruhe, M. Lember towi. Instytut w Karlsruhe nie miał żadnych tradycyj w dziedzinie wyznaczania ciężarów atomowych; sprawa posuwała się wolno; dla przyspieszenia badań wysłano Lember ta do Ameryki, do laboratorium Th. W. Richardsa, który uchodził za jednego najwybitniejszych specjalistów w dziedzinie wyznaczania ciężarów atomowych. W Ameryce przyjęto myśl poszukiwania izotopów ołowiu jak najsceptyczniej. Chemikom, zaprawionym w otrzymywaniu ścisłych wartości ciężarów atomowych, wydawało się niedorzecznem przypuszczenie, iż stnieją dwa ołowie o ciężarach atomowych, różniących się od siebie o 1%. Uprzedzenia musiały ustąpić wobec faktów. Analizy Richardsa i Lember ta wykazały, że ciężary atomowe ołowiu, otrzymanego z karnotyту, blendy smołowcowo-uranowej i uraninitu były odpowiednio równe: 206.60 ± 0.01 , 206.60 ± 0.03 i 206.4 ± 0.1 ; na ciężar at. ołowiu zwykłego znaleziono 207.15 ± 0.01 , wreszcie torjanity celjońskie, zawierające 60% toru i 20% uranu, dały ołów o ciężarze at. 206.83 ± 0.02 . Istnienie różnych odmian ołowiu stało się faktem. Niebawem wyniki te zostały potwierdzone przez Maurycego Curie, przez O. Hö nigschmida i P-nnę St. Horowitz. Ci ostatni badacze wykryli właśnie ołów o ciężarze at. 206.05, o którym mowa w tekście.

blenda smołowcowa z Morogoro w Afryce zawiera ołów o c. at. 206.05, a pewne toryty (F. Soddy i O. Hönigschmid) pozwalają oddzielić ołów o c. at. 207.9. Pierwsza liczba jest niemal identyczna z teoretyczną; druga jest nieco niższa od przewidywanej (208.1), co łatwo się tłumaczy domieszką ołowiu radowego, gdyż, jakśmy nadmienili, wszelkie minerały torowe zawierają uran.

Badanie własności izotopów ołowiu wykazało, że są one identyczne chemicznie i niemal identyczne fizycznie. Mają — te same widma w dziedzinie Röntgenowskiej i, praktycznie biorąc, widma identyczne¹⁾ w dziedzinie widzialnej i nadfiołkowej; roztwory izotopów posiadają ten sam współczynnik załamania, to samo przewodnictwo elektrolityczne. Różnice występują tylko w tych cechach, które są związane z ciężarem atomowym. Tak na przykład, gęstość ołowiu zwykłego (207.2) wynosi 11,337, a gęstość ołowiu uranowego (206.09) okazała się równą 11.273. Różnica wynosi przeszło $\frac{1}{2}\%$; mógłby ją wykryć przeciętny student w laboratorium ćwiczeń. W Kongo Belgijskim istnieją duże złoża rud, zawierających ołów radowy o cięż. at. 206.05. Gdyby tam istniał uniwersytet, jego studenci musieliby się posługiwać specjalnymi tablicami fizyczno-chemicznymi, uwzględniającymi stałe ołowiu lokalnego.

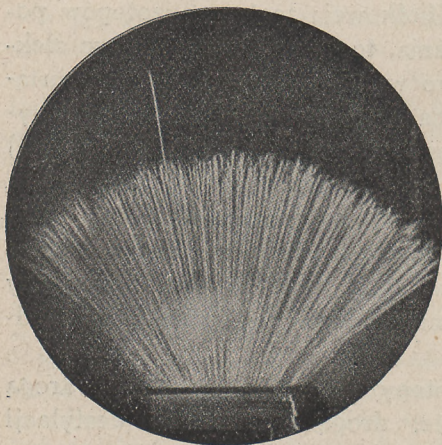
Próbowano również oddzielić izotopy innych pierwiastków drogą dyfuzji przez przegrody porowate, drogą b. powolnej destylacji w daleko posuniętej próżni. Najwydatniejsze wyniki osiągnięto w przypadku rtęci, chloru, neonu. Otrzymano jednak oddzielenie bardzo niekompletne. W najpomyślniejszym przypadku, poddając rtęć destylacji w próżni, zdobyli J. N. Brönsted i G. v. Hevesy (r. 1921) dwie porcje tego metalu, których gęstości różniły się o $\frac{1}{20}\%$.

B. Przemiany pierwiastków sztucznie wywołane²⁾. Badania nad pierwiastkami promieniotwórczymi wyjaśniły, że wszelka przemiana pierwiastków musi polegać na zmianach w jądrze atomowym. Gdybyśmy potrafili oddziaływać na jądra atomów, moglibyśmy urzeczywistnić ideał dawnych alchemików i przetwarzać metale nieszlachetne na złoto. Rozejrzawszy się uważnie w tablicy układu periodycznego, można łatwo zauważyć, że najwięcej nadziei budzi otrzymywanie złota z rtęci.

¹⁾ Wykryte różnice w długości fal nie przewyższają setnych części jednostki Angströma.

²⁾ Przy opracowywaniu tego rozdziału korzystaliśmy z monografii K. W. F. Kohlrauscha w Handbuch der Experimentalphysik, t. XV, str. 797.

Złoto zajmuje 79-te miejsce, a rtęć — 80-te; wiemy, iż znaczy to, że ładunek jądra rtęci = osiemdziesięciu dodatnim ład. elementarnym, a jądro złota posiada 79 ład. element. dodatnich. Gdybyśmy potrafili ulokować w jądrze rtęci jeden elektron, jego ładunek ujemny zubożyłby jednostkę ład. dodatniego, i otrzymalibyśmy z rtęci izotop złota. Kierując się tą myślą, podjęto kilka lat temu szereg badań, w których poddawano rtęć energicznemu wyładowaniu elektrycznemu. Zdawało się nawet przez czas krótki, że skutek pożądan



Rys. 191.

Zdjęcie dróg cząstek α .
(Fotografia Lizy Meitner
i K. Freitaga).

został osiągnięty; wszelako krytyczne doświadczenia sprawdzające dowiodły, że znalezione minimalne ślady złota pochodziły z zanieczyszczenia ciał, użytych do konstrukcji lamp rtęciowych, któremi operowano. Próbowano potem dokonać syntezy helu z wodoru; i tym razem okazało się, że znaleziony spektralnie hel pochodził z powietrza.

E. Rutherfordowi udało się jednak w r. 1918 dokonać sztucznej przemiany pierwiastków, dzięki zastosowaniu potężnego skupienia energii, zawartego w cząsteczkach α . Łatwo można się przekonać,

że na jednostkę masy prędkie cząstki α niosą setki milionów razy więcej energii, niż pociski wielkich dział. Istotnie, z wzoru energii kinetycznej $K = \frac{1}{2} m v^2$, widzimy, że energia jednostki masy $= \frac{1}{2} v^2$. Prędkość pocisku armatniego nie przewyższa 10^3 m./sek. czyli 10^5 cm./sek.; prędkość szybkich cząstek α dochodzi do 2×10^9 cm./sek., jest zatem 2×10^4 razy większa od prędkości pocisków. Energia jednak rośnie proporcjonalnie do kwadratu prędkości; wynika stąd odrazu słuszność wyżej uczynionej uwagi.

Geneza badań Rutherforda nad rozbijaniem atomów była następująca. E. Marsden wykrył tak zwane „naturalne promienie H”. Polegają one na tem, że cząsteczki α , biegnące przez wodór lub też przez związki chemiczne, zawierające wodór, wyzwalaają jądra wodorowe. Mechanizm tego zjawiska łatwo sobie możemy wyobrazić:

gdy jądro helu uderza w jądro wodoru, przekazuje mu część swej energii kinetycznej, analogicznie do wymiany energii w zderzeniach kul sprężystych. Odskakujące jądro wodoru, zważywszy stosunek mas, posiadać będzie prędkość większą, niż cząstka α , a odpowiednio do tego — i zasięg większy. Istotnie, naturalne promienie H , wytworzone przez cząstki α o zasięgu $= 7$ cm., mogą przebiegać w powietrzu pod ciśnieniem atmosferycznym 28 cm. Piękną ilustrację tego zjawiska widzimy na zdjęciu fotograficznym na rys. 192. Jest to zdjęcie Wilsonowskie (p. str. 365) promieni α ¹⁾, przechodzących przez cienką warstwę parafiny. Promienie α tworzą jakby krzaczek, wyrastający z powierzchni parafiny. Naturalne promienie wodorowe wybiegają daleko poza obręb promieni α . Posiadają one nader różne zasięgi. Zdjęcie Wilsonowskie na rys. 191 w sposób naoczny pokazuje istnienie dokładnie określonego zasięgu promieni α . Jest to fotografia stereoskopowa, otrzymana przez L. i Z. Meitner i K. Freitaga. Źródłem promieniowania był osad toru. Najbardziej rzuca się w oczy główny snop promieni α , wyrzucany przez ThC' , o zasięgu 8.6 cm.; prócz tego można dostrzec promienie o zasięgu niemal o połowę mniejszym, należące do ThC . Jedna z cząstek posiada anormalnie wielki zasięg (11.5 cm.); tego rodzaju zasięgi są nader rzadkie;



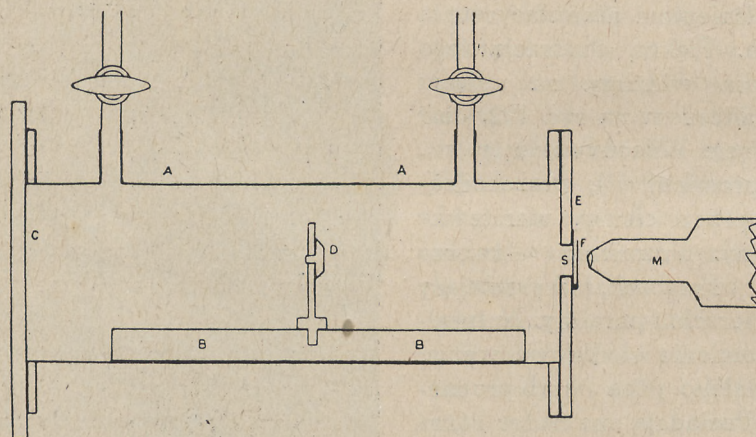
Rys. 192.

Promienie wodorowe wytworzone przez cząstki α polonu.

¹⁾ Zdjęcie to zostało wykonane przez P. D-ra C. Pawłowskiego, adjunkta Uniw. Warsz., którego uprzejmości zawdzięczamy możliwość umieszczenia reprodukcji w książce niniejszej.

stanowią one w przypadku osadu torowego, mniej więcej, $\frac{1}{5000}$ liczby zasięgów normalnych.

Odkrycie sztucznego rozpadu (dezintegracji) atomów zostało dokonane w okolicznościach następujących. W roku 1915 E. Marsden, pracując z początku sam, a potem wspólnie z W. C. Lantberry'm, stwierdził, że naturalne promienie wodorowe powstają i wtedy nawet, gdy na drodze promieni α nie ma żadnych substancji, zawierających wodór. Wy tłumaczenie faktu powyższego można było upatrywać w tem, że sam



Rys. 193.

Przyrząd Rutherforda do badania sztucznego rozpadu pierwiastków.

preparat promieniotwórczy mógł zawierać związki wodoru. Do sprawy tej powrócił E. Rutherford w roku 1918. Zauważył on, że jeżeli wyrzucane jądra wodoru, będziemy je nazywać *protonami*, biorąc swój początek w samym preparacie promieniotwórczym, to otaczający ośrodek bezwodorowy nie powinien wywierać wpływu na ich ilość. Tymczasem doświadczenie pokazało, że w atmosferze CO_2 lub tlenu liczba protonów obserwowanych malała; wzrastała natomiast, gdy doświadczenia były wykonywane w atmosferze azotu. Sposób obserwowania protonów wyjaśnia rys. 193. Preparat promieniotwórczy (rad C) umieszczano w D na podstawce, którą można było przesuwając wzdłuż listwy B, zaopatrzonej w podziałkę. Krany, znajdujące się w górnej części przyrządu, służyły do napełniania go różnymi gazami. Prawa część aparatu, zwrócona ku obiektywowi mikroskopu,

posiadała otwór *S*, zamknięty cienką folią srebrną, która co do zmniejszenia prędkości cząstek α była równoważna 4—6 cm. powietrza. Dopiero za folią znajdował się ekranik *F*, służący do obserwowania scyntylacji (p. str. 589). Było to pokrywkowe szkielek, pokryte cienką warstwą siarczku cynku, którą przyklejano odrobiną rozcieńczonej terpentyny; strona, pokryta substancją świecąca, była, rozumie się, zwrócona ku otworowi *S*. Mikroskop był nastawiony na świecąca powierzchnię ekranu. Pomiędzy ekranem *F* a folią srebrną był pozostawiony niewielki odstęp; można było tam umieszczać zasłonki do badania absorpcji protonów.

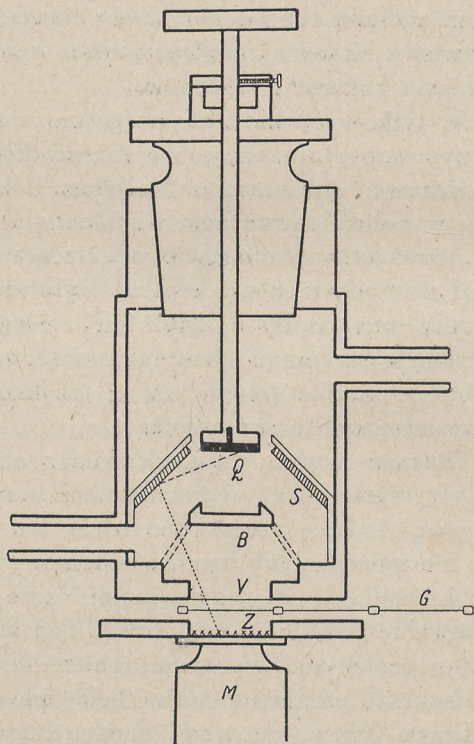
W tych warunkach obserwowano na ekranie *F* scyntylacje, które przypisano protonom, a nie cząsteczkom α . Że to były istotnie jądra wodorowe, dowiedziono niezbie, dokonywując pomiarów odchylenia w polu elektrycznym i magnetycznym. Zastosowano do tego celu w nowszych czasach nawet spektrograf masowy tak, iż ten punkt został ustalony z całą ścisłością. Było zresztą zgóry pewnem, że to nie mogły być cząstki α , gdyż ich zasięg nie pozwalał im dobiec do ekranu *F*; skądinąd scyntylacje obserwowane miały charakter swoisty i były znacznie (mniej więcej trzykrotnie) słabsze od scyntylacji, wytwarzanych przez cząstki α .

Opisane wyżej doświadczenia z azotem, CO_2 i tlenem, przemawiały wyraźnie za wytwarzaniem protonów z jąder azotu. Sceptyki mógłby jednak zawsze twierdzić (co zresztą jest istotnie słusne), że nie można nigdy usunąć zupełnie wszelkich domieszek, zawierających wodór, i że przynajmniej część protonów musiały dostarczać naturalne promienie wodorowe. Ten zarzut udało się odeprzeć dwoma argumentami. Promienie naturalne wodorowe, wytworzone przez najszybsze cząstki α , mają zasięg nie przewyższający 28 cm. w powietrzu, gdy tymczasem, bombardując cząstkami α atomy różnych pierwiastków, otrzymywano protony o zasięgu znacznie większym, dochodzącym w azocie, np., do 40 cm. W przypadku bombardowania glinu obserwowano protony, które sięgały na odległość 90 cm.; energia protonu była w tym przypadku większa od energii padającej cząstki α . Wyrzucaniu protonu musiał więc odpowiadać wewnątrz jądra atomu jakiś rodzaj wybuchu, nadający cząstkom dodatkowy impuls. Wybuchowy charakter przetwarzania się jąder został potwierdzony, gdy *Rutherford* i *Chadwick* wykazali, że protony dezintegracji można obserwować pod kątem prostym, a nawet pod kątem rozwartym, dochodzącym do 180° względem kierunku promieni α ; wynika stąd bowiem, że odłamki jądra rozpryskują się na wszystkie

strony. Tymczasem promienie wodorowe naturalne biegną zawsze w kierunku promieni α , tworząc z nimi kąt nigdy nie przewyższający 90° (p. fig. 192).

W nowszych badaniach nad dezintegracją atomów używano do obserwowania promieni wodorowych najczęściej przyrządów takich, w których się ma do czynienia z protonami odchylenymi od kierunku biegu cząstek α o kąt 90° i więcej. Schemat takiego przyrządu G. Kirscha i H. Peterssona widzimy na rys. 194. W Q znajduje się ciało promieniotwórcze, wytwarzające cząstki α ; w Z mamy ekran do obserwowania scyntylacji zapomocą mikroskopu M; V jest bardzo cienką blaszką miedziową, przez którą swobodnie przechodzą protony; B jest masywną zasłoną metalową, która nie dopuszcza do ekranu cząstek α , idących nawprost. Substancja badana, wystawiona na działanie cząstek α , znajduje się w S, tworząc boczną powierzchnię stożka ściętego. Linja przerywana pokazuje bieg promieni. Jak widać, na ekran Z mogą podać tylko protony odchyłone o kąt 90° . Cząstki α , odbite od S, mają zasięg tak zredukowany, że nie mogą dobiec do ekranu; promienie wodorowe naturalne przy tak dużym kącie odchylenia również nie wchodzi w rachubę.

Posługując się wysubtelnionymi metodami, stwierdzono niezbicie, że cząstki α rzeczywiście *wyswabdzają z jąder atomów protony, że zatem atomy istotnie ulegają rozpadowi*. Dotychczas badania nad dezintegracją były dokonywane głównie w dwu ośrodkach naukowych: w Cambridge (prace Rutherforda i Chadwicka)



Rys. 194.

Przyrząd G. Kirscha i H. Pettersona do badania dezintegracji atomów.

i w Wiedniu (prace K i r s c h a i P e t e r s s o n a). W Cambridge stwierdzono niewątpliwe odszczepianie protonów od pierwiastków następujących: *B, N, F, Na, Al, P, Ne, Mg, Si, S, Cl, A, K*. Nie otrzymano natomiast ani śladów rozpadu w przypadku *Li* i *C*; nie otrzymano też promieni wodorowych, wybiegających z tlenu, miedzi i innych pierwiastków. Wiedeńscy badacze, natomiast, twierdzą z całą stanowczością, że otrzymywali protony z *Li*, węgla, tlenu i innych pierwiastków, poza wyszczególnionymi przez uczonych angielskich. Trudno jest orzec kategorycznie, która strona ma rację; wiele szczegółów eksperymentalnych wymaga jeszcze wyświeślenia. Wydaje się niewątpliwem, że niektóre przypadki rozpadu, obserwowane w Wiedniu, są najzupełniej realne, gdyż znalazły potwierdzenie w badaniach innych uczonych. Między innymi rozpad atomów węgla stwierdzili fizycy wiedeńscy tak na drodze scyntylacyjnej, jak i fotograficznej. Wyrzucanie protonów przez węgiel badał szczegółowo Dr. C. P a w ł o w s k i w laboratorium Pani Curie w Paryżu i otrzymał rezultaty, zgodne z obserwacjami K i r s c h a i P e t e r s s o n a. Upada zatem twierdzenie R u t h e r f o r d a, że nie ulegają dezintegracji pierwiastki, których ciężary atomowe dzielą się przez cztery (ciężar at. węgla = 12).

Na pierwszy rzut oka mogą się wydać dziwnymi różnice w opiniach co do tak prostej, na pozór, sprawy, jak obserwowanie scyntylacji. Trzeba jednak mieć na względzie subtelność tych spostrzeżeń. Scyntylacje, wytwarzane przez protony, są nadzwyczaj słabe; różne drobne okoliczności mogą wpłynąć na ich zamaskowanie; między innymi — to, że preparaty radu *C* i toru *C*, używane jako źródła promieni α , wysyłają też promienie β i γ , które ze swej strony wywołują wtórne promienie β i γ , wzbudzające słabe jednostajne jarzenie się ekranu scyntylacyjnego; na tle tego świecenia mogą łatwo zanikać nagle przebiegi bombardowania protonów. Subtelność spostrzeżeń charakteryzuje regulamin pracy, przyjęty w Wiedniu. Obserwatorzy pracują tylko po 3 dni w tygodniu, za każdym razem — przez $1-1\frac{1}{2}$ godziny; pracuje równocześnie kilka osób na zmianę; każda osoba liczy scyntylacje około 30 sek., poczem zastępuje ją dalsza.

Opisaliśmy szczegółowo scyntylacyjną metodę badania, która do tychczas głównie była stosowana. Dokonywano również badań metodą zdjęć Wilsonowskich. Najliczniejszą serię fotografii otrzymał P. M. S. B l a c k e t t (1925); dokonał on 23000 zdjęć stereoskopowych. Ze zdjęć B l a c k e t t'a wynika między innymi, że w niektórych razach cząstka α przystaje do jądra, z którego wy-

biega proton. Zachodzi więc w tym przypadku rodzaj syntezy pierwiastków.

Na podstawie wyżej podanych wyników badań możemy twierdzić, że w skład jąder bardzo licznych pierwiastków wchodzi protony. Hipoteza A s t o n a o tem, że wszystkie jądra składają się z protonów, zyskała w doświadczeniach Rutherforda trwałą podstawę. Jeżeli odrzucimy niewielkie ułamki (str. 570), będziemy mogli przypuszczać, że ciężary atomowe wyrażają się liczbami dokładnie całkowitemi dlatego właśnie, że protony o masie $= 1$ stanowią cegiełki budowy. Odchylenia od liczb całkowitych tłumaczy A s t o n zagęszczeniem protonów, przyczem część masy zanika, wytwarzając równoważną ilość energii, zgodnie z poglądami teorii względności (p. str. 408). Tak, na przykład, gdy z wodoru powstaje hel, cztery protony dają jądro helu; strata na masie musi wynosić (bierzemy ciężar at. wod. $= 1.008$, c. at. helu 4.000): $4 \times 1.008 - 4.000 = 0.032$. Ma być przytem wytwarzana równoważna ilość energii E^1) tak, że synteza helu z wodoru stanowiłaby rodzej reakcji egzotermicznej o olbrzymiej wydajności energii i temby należało tłumaczyć niezmierną trwałość atomu helu, którego dezintegracji nigdy nie obserwowano.

Mniemanie, iż protony stanowią cegiełkę budowy wszelkich jąder atomowych, w każdym razie nie ma tak mocnych podstaw doświadczalnych, jak twierdzenie, że elektryczność ujemna w atomach występuje zawsze w postaci identycznych elektronów. Między innemi, może się wydać dziwnem, że ciała promieniotwórcze nigdy nie wyrzucają protonów.

Co dotyczy budowy wnętrza atomu, pewnem jest, że w jądrze mamy prócz protonów, jąder helu (cząstki α), jeszcze i elektrony. Świadczą o tem przemiany radioaktywne. Pozatem, jeżeli wszystkie jądra powstają z protonów, konieczna jest pewna liczba elektronów jądrowych dla zubożenia części ładunku jądra. Tak więc jądro helu, wytworzone z 4-ch protonów, powinno mieć poczwórny ładunek elementarny, a niesie tylko ładunek podwójny (hel zajmuje 2-gie miejsce w układzie periodycznym); musi zatem jądro helu zawierać dwa elektrony. Czytelnik łatwo obliczy, że jądro izotopu rtęci o cięż. at. $= 200$ powinno posiadać 120 elektronów, jeżeli jest zbudowane z 200 protonów, gdyż rtęć zajmuje 80-te miejsce w tablicy układu pierwiastków.

Doświadczenia R u t h e r f o r d a zrealizowały po raz pierwszy

¹⁾ Zgodnie z wzorem $E = mc^2$ (str. 408).

w dziejach nauki dążenia alchemiczne do sztucznej przemiany pierwiastków. W stadjum obecnem nie mogą one mieć żadnego znaczenia praktycznego. Obliczono na podstawie cyfr Rutherforda, że promienie 1 grama *Ra*, działając na glin w ciągu 3000 lat, wytworzyłyby 1 mm.³ wodoru. Obecnie badacze dochodzą do bardziej optymistycznej oceny skuteczności uderzeń cząstek α ; twierdzą, że nie jedna cząstka alfa na milion uderzających, jak mniemał Rutherford, wyzwała proton, lecz — 30 na milion. Praktycznie biorąc, nie zmienia to jednak sytuacji.

Rozdział VII.

J. J. THOMSON i E. RUTHERFORD

JOSEPH John Thomson urodził się w roku 1856. Początkowo studjował fizykę w Manchesterze pod kierunkiem Balfoura Stewarta. Ówczesne laboratorja nie były jeszcze tak przepełnione studentami, jak to ma miejsce teraz; dzięki temu młodzi studenci korzystali z daleko większej samodzielności, niż obecnie. Pracowali z danym przyrządem po kilka tygodni i według własnego widzimisie dokonywali prób. Balfour Stewart gorąco miłował pracę naukową i umiał udzielać swe zamięlowanie innym. J. J. Thomson wspomina ¹⁾, że kiedyś Stewart tak umiał go zająć kwestją możliwego związku pomiędzy plamami na słońcu a zmianami magnetyzmu ziemskiego, iż sam ofiarował swe usługi w opracowaniu materiału liczbowego, zebranego przez profesora. Była to robota zmodna, w gruncie rzeczy czysto arytmetyczna; „...a jednak — pisze Thomson — wydała mi się bardzo interesująca; uczucie, iż biorę pewien udział w nauce rzeczywistej, sprawiało mi radość, której nie daje samo powtarzanie doświadczeń laboratoryjnych”. Wówczas też, pomagając Balfourowi Stewartowi w sprawdzeniu prawa zachowania masy przy reakcjach chemicznych, o mało nie stracił wzroku przy eksplozji, podczas gwałtownego łączenia się jodu z rtęcią.

Opuściwszy Manchester, przybył Thomson w roku 1876 do Cambridge. Jedyne prace samodzielne, których dokonał, były dwie rozprawki matematyczne, ogłoszone w „Messenger of Mathematics”. Przez cztery pierwsze lata pobytu swego w Cambridge zaj-

¹⁾ Źródłem wiadomości była dla piszącego te słowa książka pamiątkowa „A history of the Cavendish Laboratory”. Longmans, Green, and Co., 1910, wydana dla upamiętnienia dwudziestopięcioletniego jubileuszu pracy profesorskiej J. J. Thomson'a przez grono jego współpracowników i uczniów.

mował się T h o m s o n jedynie studjami z dziedziny matematyki czystej. Uważa on, iż z tych prac nad matematyką czystą wyniósł ogromną korzyść przez rozszerzenie horyzontu myślowego; sądzi, zresztą, iż człowiek, posiadający pewną, choć nawet powierzchowną, znajomość matematyki, ma i tę przewagę nad innymi, że nie pozwala matematykom imponować sobie straszliwą nomenklaturą, w którą ci tak chętnie ubierają najprostsze twierdzenia.

Dopiero w roku 1880, otrzymawszy stopień uniwersytecki, zaczął J. J. T h o m s o n pracować w Laboratorjum im. Cavendish'a pod kierunkiem lorda R a y l e i g h'a. Założone w roku 1871 Laboratorjum to już posiadało świetne tradycje. Pierwszym kierownikiem był tu C l e r k - M a x w e l l, który pozostawał na tem stanowisku do śmierci (1879). M a x w e l l umiał zachęcać do pracy; wpływ jego na otoczenie był ogromny ze względu na niepospolite zalety umysłu; nie stworzył jednak M a x w e l l własnej szkoły, gdyż pragnął, by każdy szedł własną indywidualną drogą; również chętnie popierał przedsięwzięcia szeroko zakreślone, jak i skromne prace specjalne. Wszystkiem się interesował; praca w laboratorjum była nader różnostronna. Zgłaszano się przeważnie z własnymi pomysłami, które czerpano często z badań teoretycznych M a x w e l l'a.

Po M a x w e l l'u objął zarząd pracownią lord R a y l e i g h. Prace tego wielkiego uczonego w Laboratorjum im. Cavendish'a były skierowane w pierwszym rzędzie ku określeniu zasadniczych jednostek, używanych w pomiarach elektrycznych i magnetycznych. Pod kierunkiem R a y l e i g h'a były wykonane w Cambridge prace miernicze doniosłości ogromnej; od niego też uczyli się sztuki ścisłości pomiarów ludzie, którzy później mieli zająć najwybitniejsze miejsca w metrologji, czyli dziale wiedzy, poświęconym poznaniu jednostek,— że wspomnimy np. G l a z e b r o o k e'a. Pod kierunkiem R a y l e i g h'a podjął T h o m s o n badania nad „prądami przesunięcia“, które podług M a x w e l l'a powinny były istnieć w dielektrykach. Nie otrzymawszy wyników dość określonych, przeszedł J. J. T h o m s o n do wyznaczenia stosunku jednostki ładunku elektrycznego w układzie elektromagnetycznym do wielkości tej samej jednostki w układzie elektrostatycznym. Jednocześnie pracował T h o m s o n teoretycznie nad kwestją zastosowania uogólnionych równań L a g r a n g e'a do zagadnień fizyki i chemii fizycznej. Powstała stąd później książka: „Applications of Dynamics to Physics and Chemistry“. Zajmował się też w tym okresie czasu elektromagnetyczną teorią światła, własnościami ładunków w ruchu będących, ruchem

wirowym i wyładowaniem elektryczności poprzez gazy rozrzedzone. W uniwersytecie powierzono mu wykłady matematyki stosowanej.

Kiedy w roku 1884 lord R a y l e i g h zrezygnował ze stanowiska profesora, T h o m s o n został powołany na to stanowisko, mając lat 28.

Epoka największego rozkwitu pracy naukowej J. J. T h o m s o n'a przypada na okres czasu od 1895 do 1903 r. Odkrycie R ö n t g e n'a nadało nowy impuls badaniom T h o m s o n'a nad przechodzeniem elektryczności przez gazy. W tej dziedzinie stworzył T h o m s o n zasadnicze pojęcia jonu i elektronu, on też pierwszy wyznaczył stałe fizyczne elektronów. Z jego odkryć i dociekań, śmiało rzec można, bierze początek cała nauka współczesna o budowie materji i strukturze elektryczności.

Ogrom pracy, dokonanej w Laboratorium Cavendish'a, przewyższał wielokrotnie siły jednego człowieka. Zasługą J. J. T h o m s o n'a było i to, że umiał stworzyć szkołę. Szczęśliwym zbiegiem okoliczności w tym samym roku 1895 władze akademickie udostępniły pracę w Laboratorium im. Cavendish'a wszystkim tym, którzy, bądź posiadając stopnie naukowe uniwersytetów obcych, bądź też nie posiadając ich wcale, dawali gwarancje, iż podejmą wartościowe badania naukowe. To osłabienie formalistyki okazało się w skutkach zbawiennem. W pierwszym zaraz roku pomiędzy nowoprzybyłymi znaleźli się: R u t h e r f o r d z Nowej Zelandji, T o w n s e n d z Dublina, M c C l e l l a n d z Galway w Irlandji i L a n g e v i n z Paryża. Wiadomo powszechnie, jak wielkie zasługi położyli ci badacze na polu przewodnictwa elektryczności w gazach i promieniotwórczości; wszyscy oni zajmują dziś najwybitniejsze stanowiska naukowe.

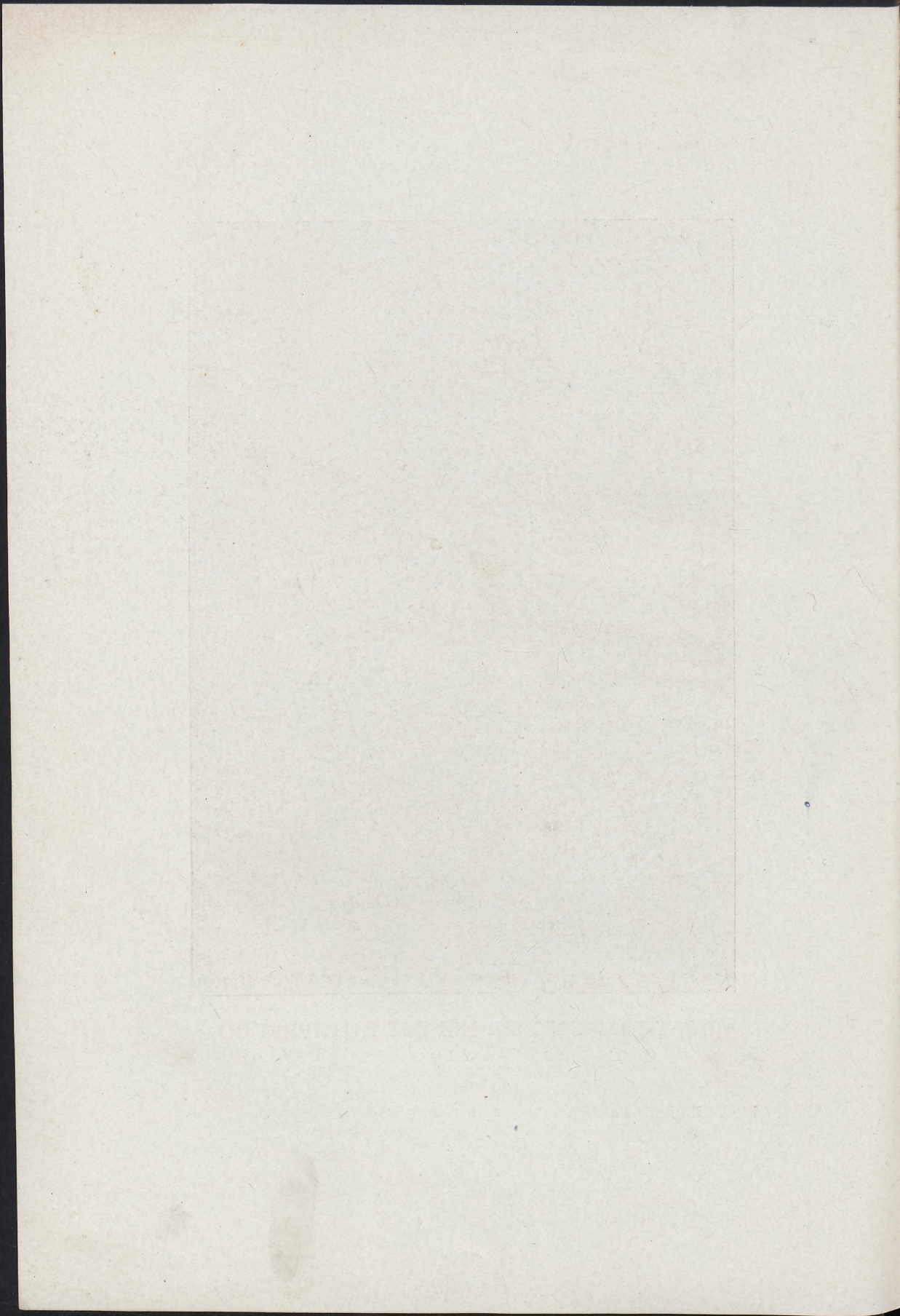
Z późniejszych badań J. J. T h o m s o n'a najważniejsze były pomiary stosunku e/m w promieniach kanałowych, które doprowadziły do wykrycia izotopów (p. str. 569). Stanowisko profesora i kierownika prac laboratorium w Cambridge zajmował T h o m s o n do r. 1918. Przejął je po nim uczeń jego, E. R u t h e r f o r d. T h o m s o n do dziś bierze czynny udział w ruchu umysłowym w dziedzinie fizyki.

E r n e s t R u t h e r f o r d urodził się w r. 1871 w Nowej Zelandji i tam też odbył studia uniwersyteckie. Po okresie prac badawczych w Cavendish Laboratory, został w r. 1898 profesorem w Monrealu. W roku 1907 otrzymał stanowisko w Manchester, skąd w r. 1919 przeszedł do Cambridge, gdzie pozostaje do dnia dzisiejszego.

Pierwsze prace R u t h e r f o r d'a dotyczyły jonizacji gazów. Po-



J. J. THOMSON i SIR ERNEST RUTHERFORD



tem poświęcił się Rutherford całkowicie badaniom w dziedzinie promieniotwórczości. On pierwszy wykazał, że promienie ciał radioaktywnych dzielą się na trzy rodzaje; on też wyjaśnił naturę cząstek α , określił ich stałe, wyznaczył ilość cząstek α , wyrzucanych przez gram *Ra*, przyczyniając się tem do utrwalenia podstaw atomistyki. Rutherford również wprowadził pojęcie jądra atomu, co stanowiło punkt wyjścia dla współczesnych wyobrażeń o strukturze atomu; on wreszcie dokonał sztucznego rozkładu atomów, bombardując je cząstkami α . Obok tych głównych tematów opracowywał ten genialny badacz jeszcze mnóstwo zagadnień ubocznych, wszędzie zwycięsko opanowując trudności eksperymentalne i rozpraszając mroki jasnością swego umysłu.

O przechodzeniu elektryczności przez gazy, wystawione na działanie promieni Röntgen'a.

PRZEZ J. J. THOMSONA i E. RUTHERFORDA¹⁾.

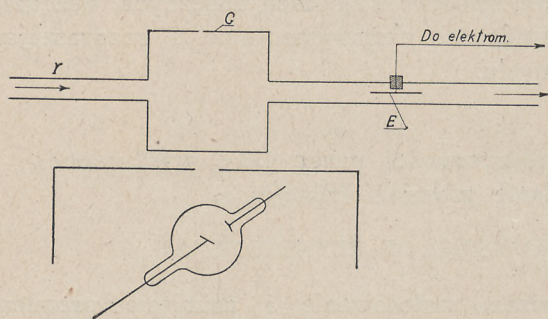
Łatwość, z jaką gaz przez zastosowanie i usunięcie promieni Röntgen'a może być przemieniony z przewodnika na izolator, czyni użycie tych promieni cennym środkiem dla studjowania przewodnictwa elektryczności w gazach, a badanie własności gazów w stanie, w jaki je wprowadzają promienie, obiecuje cenne wyniki w kwestjach, z tym przedmiotem związanych. W ciągu kilku minionych miesięcy wykonaliśmy szereg doświadczeń, dotyczących przechodzenia elektryczności przez gazy, wystawione na działanie tych promieni; wyniki tych doświadczeń są zawarte w poniższej rozprawie.

Gaz zachowuje swą zdolność przewodzenia w ciągu krótkiego czasu po przerwaniu działania nań promieni. Można to łatwo pokazać, załóżniwszy naładowaną elektrodę od bezpośredniego wpływu tych promieni, które przez okienko aluminiowe przechodzą z rurki próżniowej do pudełka obitego blachą ołowianą. Choć niema straty ładunku, kiedy powietrze w pobliżu elektrody jest spokojne, to jednak, gdy skierowujemy na elektrodę prąd powietrza poprzez przestrzeń ponad okienkiem aluminiowym, elektroda niezwłocznie zaczyna tracić nabój.

¹⁾ On the passage of electricity through gases exposed to Röntgen Rays. By J. J. Thomson, M. A., F. R. S. Cavendish professor of experimental physics, Cambridge, and E. Rutherford, M. A., Trinity College, Cambridge, 1851 Exhibition Scholar, New Zealand University. Philosophical Magazine, 1896, t. 42, str. 392.

Aby zbadać szczegółowiej ten punkt, używaliśmy przyrządu następującego¹⁾.

Zamknięte naczynie glinowe umieszczano naprzeciw okienka, przez które przechodzą promienie. Do tego naczynia prowadzi rurka, przez którą powietrze może być wdmuchiwane zapomocą pary mieszków: przepływ powietrza przez rurkę mierzono zapomocą gazomierza, połączonego z rurką szeregowo; w rurce, prowadzącej do naczynia, umieszczano korek z waty szklanej w celu usunięcia pyłu. Powietrze opuszczało naczynie aluminiowe przez inną rurkę, na końcu



Rys. 195.

której było umieszczone urządzenie do mierzenia szybkości straty ładunku elektrycznego (zwykle — drut naładowany do wysokiego potencjału, umieszczony wzdłuż osi rurki metalowej uziemionej, przez którą przechodził prąd gazu; jednocześnie drut był połączony z jedną

parą kwadrantów elektrometru). To urządzenie było starannie ochronione od wpływu bezpośredniego promieni; nie było strat, dopóki prąd powietrza nie przechodził przez przyrząd; gdy jednak płynął prąd powietrza, zachodziła znaczna strata, wskazująca, że powietrze, po wystawieniu na działanie promieni, zachowywało swoją zdolność przewodzenia przez czas (około $\frac{1}{2}$ sekundy), który zużywało na przejście od naczynia glinowego do naładowanej elektrody.

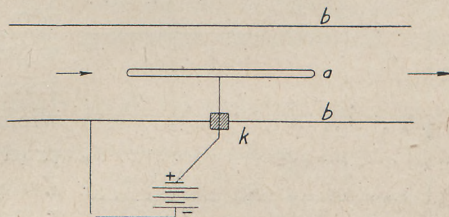
Próbowaliśmy zbadać, czy przewodnictwo gazu nie będzie niszczone przez ogrzewanie go podczas przechodzenia od miejsca, gdzie był wystawiony na działanie promieni, do miejsca, gdzie badano jego przewodnictwo. W tym celu włączano kawałek rurki porcelanowej, który ogrzewano do białości; gaz po przejściu przez tę rurkę był tak gorący, że ręka nie mogła wytrzymać prądu jego, lecz przewod-

¹⁾ Układ doświadczenia jest pokazany na rys. 195. Przez rurkę *r* przechodzi powietrze w kierunku wskazanym strzałką. Wewnątrz naczynia glinowego *G* gaz jest wystawiony na działanie promieni *X*, idących od antykathody *A* rurki Röntgenowskiej. *E* oznacza elektrodę, połączoną z elektrometrem. Elektroda jest osadzona na przecie, przechodzącym przez korek izolujący. (Oryginał nie zawiera rys. 195).

nictwo wydawało się bynajmniej niezakłóconem. Kiedy jednak pęcherzyki gazu bulgoczą, przechodząc przez wodę, wówczas znika, zda się, wszelki ślad przewodnictwa. Gaz tracił również swe przewodnictwo, kiedy go przepuszczano przez korek z waty szklanej, choć przepływ był ten sam, co i w doświadczeniu, które dawało szybką stratę. Kiedy ten sam korek był umieszczony wewnątrz układu rurek, zanim gaz dochodził do naczynia, w którym był wystawiony na działanie promieni Röntgena, wówczas przewodnictwo nie było zmniejszone. To doświadczenie zdaje się pokazywać, że struktura, dzięki której gaz jest przewodnikiem, jest tak gruba (coarse), że nie może znieść przejścia przez małe pory w korku z waty szklanej. Diafragma z delikatnej siatki drucianej lub muślinu zdaje się nie wpływać na przewodnictwo.

Wiele do myślenia daje wynik przechodzenia prądu elektrycznego przez gaz na jego drodze pomiędzy naczyniem glinowym, gdzie jest wystawiony na działanie promieni Röntgena, a miejscem, gdzie się bada jego przewodnictwo. Zbadaliśmy to, włączając w obwód rurkę metalową, wzdłuż osi

której był umieszczony drut izolowany, połączony z jednym biegunem baterji małych akumulatorów, gdy drugi biegun baterji był połączony z rurką metalową; tym sposobem przy przechodzeniu gazu przez rurkę, przesyłano przezeń prąd elektrycz-



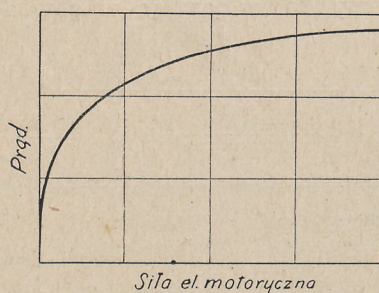
Rys. 196.

ności¹⁾. Przechodzenie prądu z kilku ogniw wystarczało, by znacznie zmniejszyć przewodnictwo gazu, przechodzącego przez rurkę, a przez powiększenie liczby ogniw przewodnictwo gazu mogło być zupełnie zniszczone. Tym sposobem prąd elektryczny przy swem przechodzeniu niszczy osobliwy stan, w którym znajduje się gaz wskutek działania promieni Röntgena. Niszczy ten stan prąd, a nie — pole elektryczne; albowiem, gdy środkowy drut jest zamknięty w rurce szklanej, która zatrzymuje tym sposobem prąd, a po-

¹⁾ Włączona w obwód rurka była połączona z biegunami baterji w sposób pokazany na rys. 196. Biegun dodatni, np., łączono z walcem wewnętrznym, izolowanym od rurki zapomocą korka *k*; od bieguna ujemnego prowadził drut do rury zewnętrznej. W przestrzeni pomiędzy *a* i *b* powstawało wówczas pole elektryczne. (Oryginał nie zawiera rys. 196).

zostawia pole elektryczne, gaz przechodzi przez rurkę, zachowując swe przewodnictwo nienaruszonem. Prąd wywiera na gaz to samo działanie, któreby wywierał w nader słabym roztworze elektrolitu. Wyobraźmy sobie bowiem, że przez rurki zamiast gazu przepływa roztwór; wówczas, gdyby przez roztwór przeszło dość elektryczności, aby rozłożyć cały elektrolit, roztwór, po wyjściu z rurki, byłby nieprzewodnikiem; i to właśnie zachodzi w przypadku gazu. Zobaczymy, że analogja pomiędzy rozcieńczonym roztworem elektrolitu i gazem, wystawionym na działanie promieni Röntgen'a, zachowuje swą wartość w obszernym zakresie, i znaleźliśmy, że ona jest wielce pożyteczna dla wytłumaczenia wielu charakterystycznych własności przewodnictwa w gazach¹⁾.

Ten fakt, że przechodzenie przez gaz prądu elektryczności niszczy jego przewodnictwo, tłumaczy nader charakterystyczną własność



Rys. 197.

straty elektryczności w gazach, wystawionych na działanie promieni Röntgen'a; mianowicie, przy danem natężeniu promieniowania, prąd w gazie nie przewyższa pewnej wartości maksymalnej, niezależnie od wielkości siły elektromotorycznej, — prąd staje się jakby „nasyconym”. Związek pomiędzy siłą elektrobodźczą i prądem jest pokazany na dołączonej krzywej (rys. 197), gdzie rzędne dają prąd, a od-

cięte — siłę elektrobodźczą. Jest oczywiście, że to nasycenie musi zachodzić, kiedy prąd niszczy zdolność przewodzenia gazu, i prądem maksymalnym będzie prąd, który niszczy przewodnictwo w tej samej mierze, w jakiej ta własność jest wytwarzana przez promienie Röntgen'a.

¹⁾ (Tł.). Analogja sięga bardzo daleko. Z tej więc racji mówi się o jonizacji gazu. Jednak, co dotyczy natury jonów gazowych, należy przyznać, iż nauka nie posiada jeszcze na nie poglądu zupełnie zadawalającego. Wiele faktów doświadczalnych zdaje się przemawiać za tem, że jony składają się z jądra naładowanego elektrycznością, otoczonego jakby atmosferą cząstek obojętnych, utrzymywanych w swych pozycjach przez siły elektrostatyczne. Przypuszcza się również, a znajduje to potwierdzenie doświadczalne, że ąldunek jonów gazowych jest ten sam, co i ładunek jonów w elektrolitach.

Autorowie ujmują dalej w formę matematyczną myśl o przewodnictwie za pomocą jonów. Wzory prowadzą do ciekawego wniosku: opór elektryczny gazu, o ile jest osiągnięty prąd nasycenia, powinien zmniejszać się wraz z powiększeniem odległości elektrod. Konieczność tego można jednak zrozumieć i bez wzorów. Prąd powstaje wskutek poruszania się jonów w polu elektrycznym. W stanie nasycenia wszystkie jony są przez pole zabierane; przy większej odległości elektrod, mamy więcej jonów rozporządzalnych, a zatem i prąd nasycenia — silniejszy. Dajemy poniżej wyniki badań oryginalnych.

...Prąd graniczny jest proporcjonalny do odległości pomiędzy elektrodami tak, iż, kiedy się zbliżamy do nasycenia, prąd będzie wzrastał w miarę wzrastania odległości pomiędzy elektrodami, i otrzymujemy ten, na pierwszy rzut oka, paradoksalny wynik, że cienka warstwa powietrza okazuje przechodzeniu prądu opór większy, niż warstwa grubsza. Łatwo jednak zdać z tego sprawę, pamiętając, że w warstwie grubszej mamy więcej cząsteczek przewodzących, niż w warstwie cieńszej, a zatem i prąd, potrzebny do zniszczenia ich, będzie większy.

Doświadczenia pokazują, że wpływ odległości pomiędzy elektrodami (dwie płyty równoległe) na prąd jest bardzo silnie zaznaczony. Następująca tabelka pokazuje wynik niektórych doświadczeń, dotyczących tej kwestji.

Różnica potencjału pomiędzy elektrodami 60 woltów.

Odległość pomiędzy elektrodami w mm.	Prąd (w dowolnych jednostkach)
0.1	9
0.12	15
0.25	21
0.5	37
1	50
1.5	62
3	91
8	110

Przy dużych różnicach potencjału prąd był nasycony we wszystkich doświadczeniach.

.....

Pomiar wielkości wyładowania, kiedy prąd jest nasycony, pozwala nam ocenić liczbę cząsteczek przewodzących, obecnych w gazie; albowiem w tym przypadku liczba cząsteczek przewodzących, wytworzonych przez promienie w ciągu jednostki czasu, równa jest ilości elektrolitu, zniszczonej przez prąd w ciągu tego samego czasu. Weźmy przypadek wodoru; przy prądzie nasyconym strata elektryczności płyt, o powierzchni około 10 cm^2 każda, odległych od siebie o 1 cm ., wynosiła 1 wolt na sekundę, kiedy z elektrometrem była połączona pojemność wielkości około 30 cm . Tym sposobem ilość elektryczności, przechodząca pomiędzy płytami w ciągu jednej sekundy, wynosiła około 10^{-1} jednostek elektrostatycznych lub $\frac{1}{3 \times 10^{11}}$ jednostek elektromagnetycznych, i ta ilość jest dostateczna, aby zelektrolizować cały gaz elektrolityczny, wytworzony przez promienie Röntgen'a. Z drugiej strony 1 jednostka elektromagnetyczna wyswabadza 10^{-1} gramów wodoru lub około 1 cm^3 w zwykłej temperaturze i pod ciśnieniem atmosferycznym. A zatem $\frac{1}{3 \times 10^{11}}$ jedn. elektromagnetycznych odpowiada prawie takiej samej liczbie cent. sześciennych wodoru; objętość przestrzeni pomiędzy elektrodami wynosiła około 10 cm^3 ; tym sposobem w doświadczeniu tem ułamek gazu zelektrolizowanego wynosił tylko $\frac{1}{3 \times 10^{12}}$, to jest jedną trybiljonową całkowitej ilości gazu. Nie dziw, że niektóre doświadczenia, czynione przez nas, aby się przekonać, czy przy przechodzeniu promieni Röntgen'a zachodzi jakakolwiek zmiana w ciśnieniu, musiały dać wyniki ujemne.

Rozdział VIII.

PROMIENIE KATODOWE.

Przez J. J. THOMSON'A.

M. A., F. R. S., profesora fizyki doświadczalnej na katedrze
im. Cavendish'a w Cambridge ¹⁾.

DOŚWIADCZENIA, roztrząsane w tej rozprawie, były przedsięwzięte w nadziei zdobycia pewnych danych co do natury promieni katodowych. Co do promieni tych są wygłaszane najbardziej różnorodne mniemania. Zgodnie z jednomyślnem prawie zdaniem fizyków niemieckich, powstają one dzięki jakiemuś procesowi w eterze, który nie ma sobie analogicznego pomiędzy dotychczas obserwowanymi, jako że w jednorodnym polu magnetycznym bieg promieni tych jest kolisty, a nie — prostoliniowy. Inny pogląd na te promienie orzeka, iż one nie są wcale natury eterowej, lecz są w rzeczywistości zupełnie materjalne i że znaczą drogi cząsteczek materji, naładowanych elektrycznością ujemną. Zdawałoby się na pierwszy rzut oka, że nie powinno być trudno rozstrzygnąć pomiędzy poglądami tak różnemi, lecz doświadczenie pokazuje, że rzecz się ma inaczej, gdyż pomiędzy fizykami, którzy przedmiot ten najgłębiej badali, można znaleźć stronników obydwu teoryj.

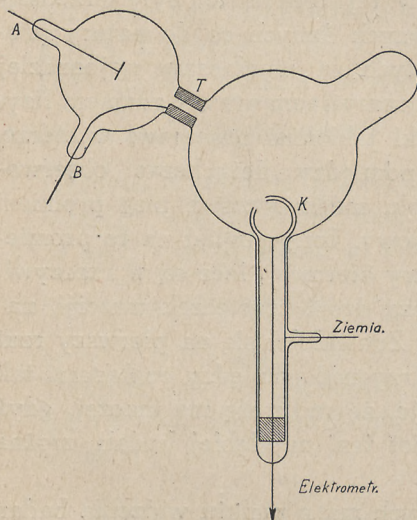
Teorja cząsteczek naelektryzowanych ma z punktu widzenia badań wielką przewagę nad teorją eterową, gdyż jest wyraźnie określona, i wyniki z niej wypływające mogą być przepowiedziane; w teorji eterowej jest niepodobieństwem przewidzieć, co zajdzie w jakichkolwiek danych okolicznościach, gdyż podług teorji tej mamy tu do czynienia z dotychczas nieobserwowanemi zjawiskami w eterze, których praw nie znamy.

Następujące doświadczenia były wykonane celem sprawdzenia niektórych wniosków teorji cząsteczek naelektryzowanych.

¹⁾ Cathode Rays. By J. J. Thomson, M. A., F. R. S., Cavendish professor of experimental physics, Cambridge. Philosophical Magazine, 1897, t. 44, str. 293

Ładunek, niesiony przez promienie katodowe.

Jeżeli te promienie są cząsteczkami naelektryzowanymi ujemnie, w takim razie, wchodząc w przestrzeń zamkniętą, powinnyby wnosić w nią ładunek elektryczności ujemnej. Że tak jest, było dowiedzione przez Perrin'a¹⁾, który umieścił naprzeciw płaskiej katody dwa spółosiowe walce metalowe, izolowane jeden od drugiego; walec zewnętrzny był połączony z ziemią, a walec wewnętrzny — z elektroskopem o złotych listkach. Te cylindry były zamknięte, z wyjątkiem dwu małych otworów, zrobionych każdy w jednym z nich; były one tak umieszczone, że promienie katodowe mogły przez nie przejść do środka walca wewnętrznego. Perrin znalazł, że, kiedy promienie przechodziły do walca wewnętrznego, elektroskop otrzymywał ładunek elektryczności ujemnej, gdy tymczasem żaden ładunek nie dochodził do elektroskopu, kiedy promienie były odchylane przez magnes tak, że już nie przechodziły przez otwór.



Rys. 198.

To doświadczenie dowodzi, że coś naładowanego elektrycznością ujemną jest wyrzucane przez katodę, przyczem biegnie to coś prostopadle względem katody; jest ono odchylane przez magnes. Jednak to doświadczenie dopuszcza zarzut, iż nie dowodzi ono, że przyczyna elektryzacji elektroskopu ma jakikolwiek związek z promieniami katodowymi. Albowiem stronnicy teorii eterowej nie zaprzeczają, iż cząsteczki naelektryzowane są wyrzucane przez katodę, prze-

czą oni jednak temu, aby te cząstki naładowane miały cokolwiek więcej związku z promieniami katodowymi, niż go ma kula karabinowa z błyskiem, który powstaje przy wystrzale. Dlatego też powtórzyłem doświadczenie Perrin'a w formie, która nie dopuszcza tego zarzutu. Użyty układ doświadczenia był następujący. Dwa walce spółśrodkowe (rys. 198), zaopatrzone w szpary, umieszczono w rurce

¹⁾ W r. 1895. (Tł.).

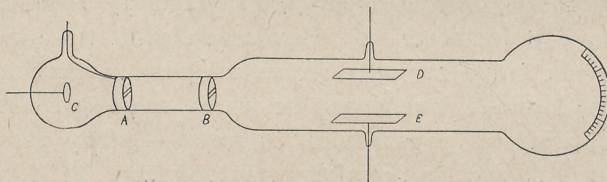
bocznej, połączonej z rurą wyładowań; promienie katodowe od katody A dochodzą do rurki bocznej przez szparę w korku metalowym, ściśle przylegającym do szyjki rurki bocznej; ten korek jest połączony z anodą i z ziemią. Tym sposobem promienie katodowe nie padają wewnątrz cylindrów, o ile nie są odchylane przez magnes. Cylinder zewnętrzny jest połączony z ziemią, wewnętrzny — z elektrometrem. Kiedy promienie katodowe (które znaczyły swą drogę przez fosforoscencję na szkłe) nie padały na szparę, ładunek elektryczny, wysyłany elektrometrowi, kiedy puszczano w ruch cewkę indukcyjną, wytwarzającą promienie, był mały i nieregularny; gdy jednak promienie były zaginane przez magnes tak, że padały na szparę, to ku elektrometrowi był wysyłany duży ładunek elektryczności ujemnej. Zdziwiła mnie nieoczekiwana wielkość naboju; w niektórych przypadkach przez wąską szparę przechodziło do walca wewnętrznego dość elektryczności, aby w ciągu jednej sekundy zmienić potencjał kondensatora o pojemności 1.5 mikrofarada o 40 woltów. Gdy promienie były tak silnie zaginane przez magnes, że przebiegały poza szparą walca, ładunek, wchodzący do walca, znów spadał do małego ułamka swej wartości poprzedniej, to jest, — kiedy promienie trafiały do celu. Tak więc to doświadczenie pokazuje, że, gdy skręcamy i odchylamy promienie katodowe zapomocą sił magnetycznych, elektryzacja ujemna jest nierozzerwalnie związana z promieniami katodowymi.

Odchylenie promieni katodowych przez pola elektrostatyczne.

Jako silny dowód przeciwko pogładowi, że promienie katodowe są cząstkami naelektryzowanymi ujemnie, bardzo powszechnie podają to, że dotąd nie obserwowano odchylenia tych promieni pod wpływem małej siły elektrostatycznej. Chociaż promienie są odchylane, kiedy przechodzą w pobliżu elektrod, połączonych ze źródłami znacznych różnic potencjału, jak cewki indukcyjne lub maszyny elektryczne, to jednak zwolennicy teorii eterowej uważają, że w tym przypadku odchylenie powstaje wskutek wyładowania, przechodzącego pomiędzy elektrodami, nie zaś na skutek pola elektrostatycznego, jako przyczyny pierwotnej. H e r t z przepuszczał promienie pomiędzy dwiema płytami metalowymi, umieszczonemi wewnątrz rurki wyładowań, lecz znalazł, że promienie nie były odchylane, kiedy płyty były połączone z baterją akumulatorów. Powtarzając to doświadczenie, otrzy-

małem z początku ten sam wynik, lecz doświadczenia następne pokazały, że brak odchylenia jest spowodowany przewodnictwem, nadanem gazowi rozrzedzonemu przez promienie katodowe. Mierzac to przewodnictwo, znaleziono, że ono zmniejsza się nader prędko, gdy stopień rozrzedzenia wzrasta; zdawało się, że, próbując doświadczenia H e r t z'a przy bardzo silnych rozrzedzeniach, możnaby mieć dane do wykrycia odchylenia promieni katodowych zapomocą siły elektrostatycznej.

Użyty przyrząd jest przedstawiony na rys. 199. Promienie, idące od katody C, przechodzą przez szparę w anodzie A, którą stanowi korek metalowy, szczelnie przylegający do rurki i połączony z ziemią; po przejściu przez drugą szparę w drugim korku metalowym B, połączonym z ziemią, biegną one pomiędzy dwiema równoległymi

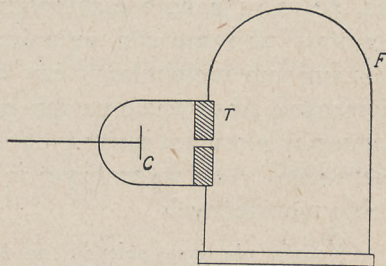


Rys. 199.

plytkami glinowymi, które mają około 5 cm. długości, 2 cm. szerokości i są odległe od siebie o 1.5 cm.; wówczas padają promienie na koniec rurki i wytwarzają wąską plamkę fosforyzującą o ostrych konturach. Skala, przyklejona na stronie zewnętrznej rurki, służy do mierzenia odchylenia tej plamki. Przy silnych rozrzedzeniach promienie były odchylane, kiedy płytki aluminiowe łączono z biegunami baterji małych akumulatorów. Promienie były odpychane na dół, kiedy płyta górna była połączona z ujemnym biegunem baterji, a dolna — z dodatnim, i były podnoszone, kiedy płyta górna była połączona z biegunem dodatnim, a dolna — z ujemnym. Odchylenie było proporcjonalne do różnicy potencjału pomiędzy płytami, i mogłem wykryć odchylenie wtedy nawet, gdy różnica potencjałów była nie większa od dwu woltów.

Odchylenie magnetyczne promieni katodowych w różnych gazach.

Odchylenie promieni katodowych w polu magnetycznym badano zapomocą przyrządu, pokazanego na rys. 200. Katoda była umieszczona w rurce bocznej, przymocowanej od klosza; otwór pomiędzy tą rurką i kloszem był zamknięty zapomocą korka metalowego (T), zaopatrzono go w szparę; ten korek był połączony z ziemią i był używany jako anoda. Promienie katodowe dochodziły do klosza przez szparę, biegnąc w nim wzdłuż powierzchni szklanej płyty pionowej, podzielonej na małe kwadraty. Klosz umieszczano pomiędzy dwiema dużymi cewkami równoległymi, urządzone na wzór cewek galwanometru Helmholtz'a. Bieg promieni określano, robiąc zdjęcie fotograficzne klosza podczas przebiegu promieni katodowych; podziałki na płytce pozwalały określić tor promieni.



Rys. 200.

Badania utrudniała ta okoliczność, że wiązka promieni nie była jednorodna i pod wpływem pola magnetycznego rozszczepiała się na kilka części niejednakowo odchylanych.

Fotografie uwydatniły jeden punkt nader interesujący — mianowicie, że, w danym polu magnetycznym i przy danej przeciętnej różnicy potencjałów pomiędzy elektrodami, droga promieni nie zależy od natury gazu. Były wykonane zdjęcia wyładowań w wodorze, powietrzu, dwutlenku węgla, jodku metylu, to jest w gazach, których gęstości są zawarte pomiędzy 1 a 70, a jednak nietylko drogi najbardziej odchylanych promieni były te same we wszystkich przypadkach, lecz nawet szczegóły takie, jak rozmieszczenie odstępów jasnych i ciemnych, były te same, i rzeczywiście, z trudnością można było odróżnić jedne fotografie od drugich; ciśnienia nie były te same; ciśnienia w różnych gazach tak były dobrane, żeby przeciętne różnice potencjału pomiędzy katodą i anodą były we wszystkich gazach te same. Kiedy się obniża ciśnienie gazu, różnica potencjałów pomiędzy elektrodami wzrasta, i odchylenie promieni, wywołane przez magnes, zmniejsza się, lub w każdym razie zmniejsza się odchylenie promieni, kiedy fosforescencja jest maksymalna. Włączenie iskiernika daje ten sam skutek.

Ponieważ promienie katodowe niosą ładunek elektryczności ujemnej, odchylane są przez siłę elektrostatyczną, jak gdyby były naelektryzowane ujemnie, i siła magnetyczna działa na nie tak właśnie, jakby działała na ciało naelektryzowane ujemnie, poruszające się wzdłuż drogi tych promieni, wydaje mi się przeto nieuniknionym wniosek, że to są naboje elektryczne, przenoszone przez cząstki materji. Powstaje najsamprzód pytanie: czem są te cząsteczki? czy one są atomami lub molekułami, czy też materją w stanie podziału subtelniejszego? Aby rzucić na ten punkt nieco światła, wykonałem szereg pomiarów stosunku masy tych cząsteczek do ładunku przez nie przenieszonego. Aby wyznaczyć tę wielkość, używałem dwu metod od siebie niezależnych.

Metoda pierwsza polegała na tem, że autor określał ładunek, przenoszony przez promienie i ich energję kinetyczną, a zarazem obserwował ich odchylenie w polu magnetycznem danego natężenia. Te pomiary prowadzą do dwu prostych równań, zawierających dwie niewiadome $\frac{m}{e}$ i v , to jest stosunek masy do ładunku i prędkość promieni. Ta metoda, ze względu na trudności doświadczalne, nie dała wyników równie dokładnych, jak metoda odchylenia w polu elektrycznem i magnetycznem (p. opis tej metody na str. 556). Poniżej dajemy wyciąg z tabeli spostrzeżeń oryginalnych. H oznacza natężenie pola magnetycznego, F — nat. pola elektrycznego, l — długość drogi, którą promienie przebiegają w polu elektrycznem; wszystkie wielkości są wyrażone w jednostkach elektromagnetycznych bezwzględnych.

G A Z	H	F	l	$\frac{m}{e}$	v
Powietrze	5.5	1.5×10^{10}	5	1.3×10^{-7}	2.8×10^9
Powietrze	5.4	1.5×10^{10}	5	1.1×10^{-7}	2.8×10^9
Powietrze	6.6	1.5×10^{10}	5	1.2×10^{-7}	2.3×10^9
Wodór	6.3	1.5×10^{10}	5	1.5×10^{-7}	2.5×10^9
Dwutlenek węgla . .	6.9	1.5×10^{10}	5	1.5×10^{-7}	2.2×10^9
Powietrze	5	1.8×10^{10}	5	1.3×10^{-7}	3.6×10^9
Powietrze	3.6	1×10^{10}	5	1.1×10^{-7}	2.8×10^9

W pierwszych pięciu doświadczeniach katoda była z glinu, w dwu ostatnich — z platyny; w ostatniem doświadczeniu zastosowano Sir Williama Crookes'a metodę usuwania pary rtęci przez włączenie pomiędzy pompę a rurkę próżniową rurki z siarką tłuczoną, jodkiem siarki i strużkami miedzianemi.

Z tych wyznaczeń widzimy, że wartość $\frac{m}{e}$ nie zależy od natury gazu, i że wartość tego stosunku 10^{-7} jest bardzo mała w porównaniu z wartością 10^{-4} , która jest najmniejszą wartością tej wielkości, jaką znano poprzednio, a która została znaleziona w przypadku jonu wodorowego w elektrolizie¹⁾.

Tak więc dla cząstek, niosących elektryczność w promieniach katodowych, ułamek $\frac{m}{e}$ jest bardzo mały w porównaniu z jego wartością w elektrolizie. Mała wartość $\frac{m}{e}$ może zależeć bądź od tego, że m jest małe, bądź od tego, że e jest wielkie, bądź od kombinacji tych dwu przyczyn.

Jak mniemam, tłumaczenie, zdające sprawę z faktów w sposób najprostszy i najbardziej bezpośredni, jest oparte na poglądzie na budowę pierwiastków chemicznych, który był przychylnie przyjęty przez wielu chemików: ten pogląd polega na tem, że atomy różnych pierwiastków chemicznych są różnorodnymi agregatami atomów tego samego rodzaju. W formie, w której hipoteza ta była wypowiedziana przez P r o u t'a, atomy różnych pierwiastków byłyby atomami wodoru; w tej określonej formie hipoteza nie da się utrzymać; lecz, jeżeli zastąpimy wodór jakąś nieznaną materją pierwotną X, to nie znajdziemy faktów z hipotezą taką niezgodnych. Taką hipotezę podtrzymywał niedawno Sir Norman L o c k y e r dla racyj, wynikających z badań nad widmami gwiazd.

Gdyby w bardzo silnem polu elektrycznem, w sąsiedztwie katody molekuly gazu doznawały dysocjacji i były rozszczepiane nie na zwyczajne atomy chemiczne, lecz na te praatomy, które gwoli krótkości będziemy nazywali korpuskułami, i gdyby te korpuskuły były naładowane elektrycznością i wyrzucane od strony katody przez pole elektryczne, to one zachowywałyby się ściśle tak, jak się zachowują promienie katodowe. Dawałyby one oczywiście wartość $\frac{m}{e}$, niezależną od natury gazu i jego ciśnienia, gdyż cząstki, niosące ładunek, byłyby te same, niezależnie od gazu.

¹⁾ Na str. 554 podaliśmy dokładne wartości stosunku odwrotnego, t. j. stosunku e/m . Średnia wartość stosunku e/m , według pomiarów Thomsona = 0.77×10^7 , gdy wartość obecnie przyjęta = 1.76×10^7 . W każdym razie rząd wielkości był ten sam, i konkluzje pozostają niezmienione. (Tł.).

Tak więc, w myśl tego poglądu, mamy w promieniach katodowych materję w nowym stanie, — stanie, w którym podział materji doprowadzony został nierównie dalej, niż w zwykłym stanie lotnym, — w stanie, w którym wszelka materja, — to jest materja, pochodząca z różnych źródeł, takich, jak wodór, tlen i t. p., jest jednego i tego samego rodzaju. Ta materja jest substancją, z której są zbudowane wszystkie pierwiastki chemiczne.

Przy użyciu przyrządów wielkości zwykłej ilość materji, wytworzonej wskutek dysocjacji koło katody, jest tak mała, iż wyklucza niemal możliwość jakiegokolwiek badania chemicznego jej własności. Tak np. obliczyłem, że gdyby cewka, której używałem, była w ciągu roku w ruchu nieustannym w dzień i w nocy, to wytworzyłaby tylko około jednej trzymiljonowej części grama tej substancji.

.

Rozdział IX.

MARJA SKŁODOWSKA - CURIE.

MARJA Skłodowska-Curie, najmłodsza córka Władysława Skłodowskiego, nauczyciela szkół warszawskich, urodziła się w roku 1867. Dzieciństwo spędziła w domu rodzicielskim. Wykształcenie średnie odebrała w gimnazjum w Warszawie; nauki ukończyła z medalem złotym. Następnie przez lat kilka była nauczycielką prywatną po części na wsi w Płockiem, po części w Warszawie, gdzie przed wyjazdem do Paryża pracowała w pracowni Fizycznej Muzeum Przemysłu i Rolnictwa.

W dziedzinie fizyki pierwszym kierownikiem przyszłej uczonej był jej ojciec. W ćwiczeniach analityczno-chemicznych, któremi P. Skłodowska zajmowała się w pracowni chemicznej Muzeum Przemysłu i Rolnictwa, udzielali jej rad i wskazówek: Napoleon Milicer i Dr. Ludwik Kossakowski.

Wyjeżdżając zagranicę, posiadała panna Skłodowska dokładną znajomość matematyki (włączając tu rachunek różniczkowy i całkowity), miała też duży stopień przygotowania praktycznego w dziedzinie fizyki i chemii.

Z temi zasobami wiedzy udała się do Paryża, gdzie w roku 1893 uzyskała licencjat nauk fizycznych, w roku 1894 — licencjat nauk matematycznych, w roku 1896 — prawo nauczania w szkołach średnich, a w roku 1903 — doktorat.

Od r. 1898 rozpoczyna się okres samodzielnych publikacyj naukowych p. Skłodowskiej-Curie. Jedną z pierwszych prac nosiła tytuł: „Sur les propriétés des aciers trempés” (O własnościach stali hartowanej). W badaniach tych chodziło o wyjaśnienie związku pomiędzy własnościami magnetycznymi a składem chemicznym i temperaturą hartowania różnych rodzajów stali. Badania te dotyczyły

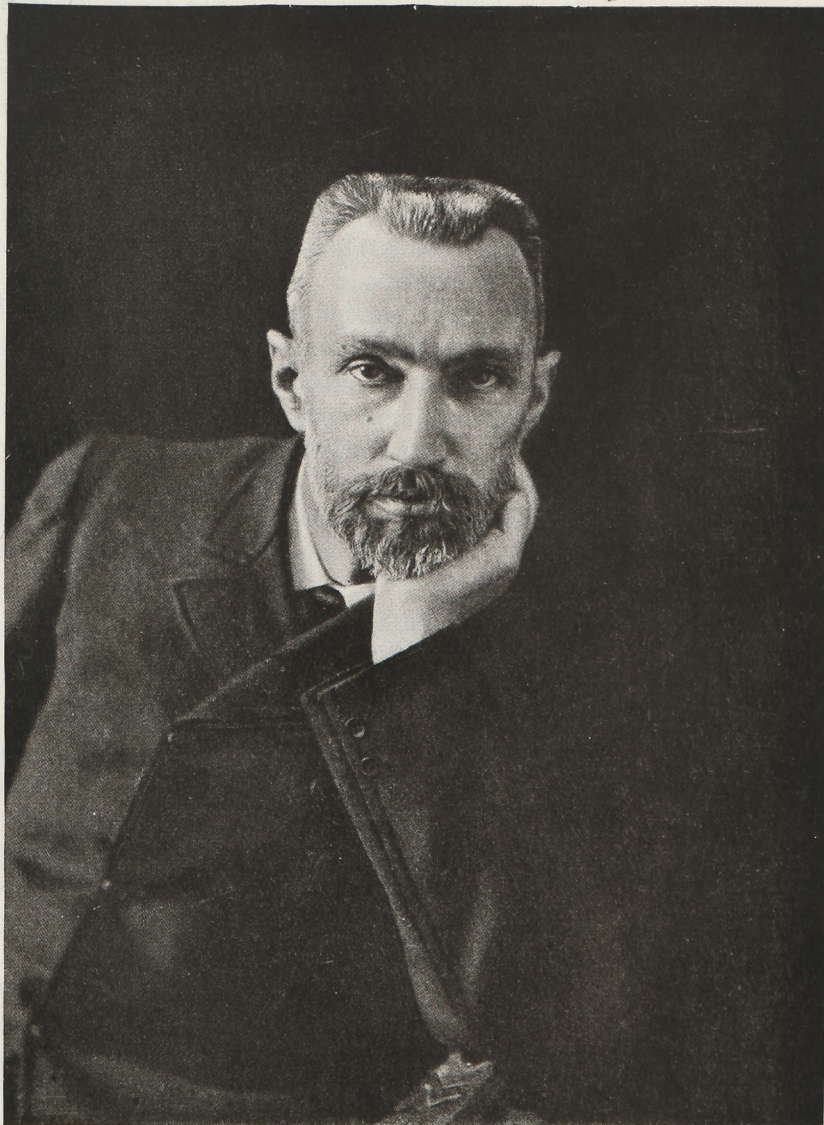
nietylko zwykłych gatunków stali, lecz — i stali, zawierającej domieszki baru, miedzi, manganu, niklu, wolframu, molibdenu. Ta nadzwyczajnie systematyczna, staranna i mozolna praca została nagrodzona przez Towarzystwo Przemysłowe w Lille medalem złotym Kuhlmann'a.

Reszta działalności p. Curie została poświęcona badaniu ciał promieniotwórczych. Historję odkrycia promieniotwórczości znajduć czytelnicy poniżej w rozprawie oryginalnej p. Curie i w biografii Piotra Curie jej pióra. Dla łatwiejszej orientacji wskażemy tylko na kilka najważniejszych punktów w działalności naukowej państwa Curie i samej pani Curie, po śmierci męża: 1. Odkrycie, iż promieniotwórczość jest własnością atomową pierwiastków. 2. Stworzenie metody badania ciał promieniotwórczych. 3. Odkrycie radu i polonu. 4. Odkrycie osadu promieniotwórczego (promieniotwórczości wzbudzonej). 5. Wyznaczenie ciężaru atomowego radu. 6. Otrzymanie radu metalicznego (wspólnie z p. Debierne).

W roku 1906 została p. Curie kierowniczką pracowni fizyki ogólnej w Sorbonnie. Ta pracownia była mało przystosowana do prac nad zjawiskami promieniotwórczości. Już w roku 1912 zapadła w sferach miarodajnych uchwała wybudowania specjalnego instytutu badań w dziedzinie promieniotwórczości. W czasie wojny światowej zostały wzniesione pawilony Institut du Radium, który dzieli się na dwie sekcje: jedna, poświęcona badaniom fizyczno-chemicznym, pozostaje pod zarządem p. Curie i związana jest z Sorbonną; druga przeznaczona została na prace, dotyczące biologicznego oddziaływania ciał promieniotwórczych i pozostaje pod zarządem Instytutu Pasteura. W swem nowem laboratorium oddała się p. Curie intensywnej pracy naukowej, kierując jednocześnie badaniami licznego zespołu uczonych, którzy rekrutują się z całego świata. Laboratorium p. Curie ogłosiło setki prac naukowych; do najważniejszych należały badania nad polonem, nad widmem linjowem promieni β , nad widmem promieni α , badania nad odskokiem promieniotwórczym, nad ugrupowaniami osadu promieniotwórczego, nad redukcją zasięgu promieni α przy przechodzeniu przez materję.

W roku 1913, w związku z pobytem p. Curie w kraju, powstała w Warszawie przy Towarzystwie Naukowem Pracownia Radiologiczna, której pracami kierowali zrazu J. Danysz i L. Wertenstein, a po śmierci Danysza (1915) na polu walki we Francji — prof. L. Wertenstein. Do najważniejszych prac, ogłoszonych przez Pracownię Radiologiczną, należały badania nad ładunkiem pro-

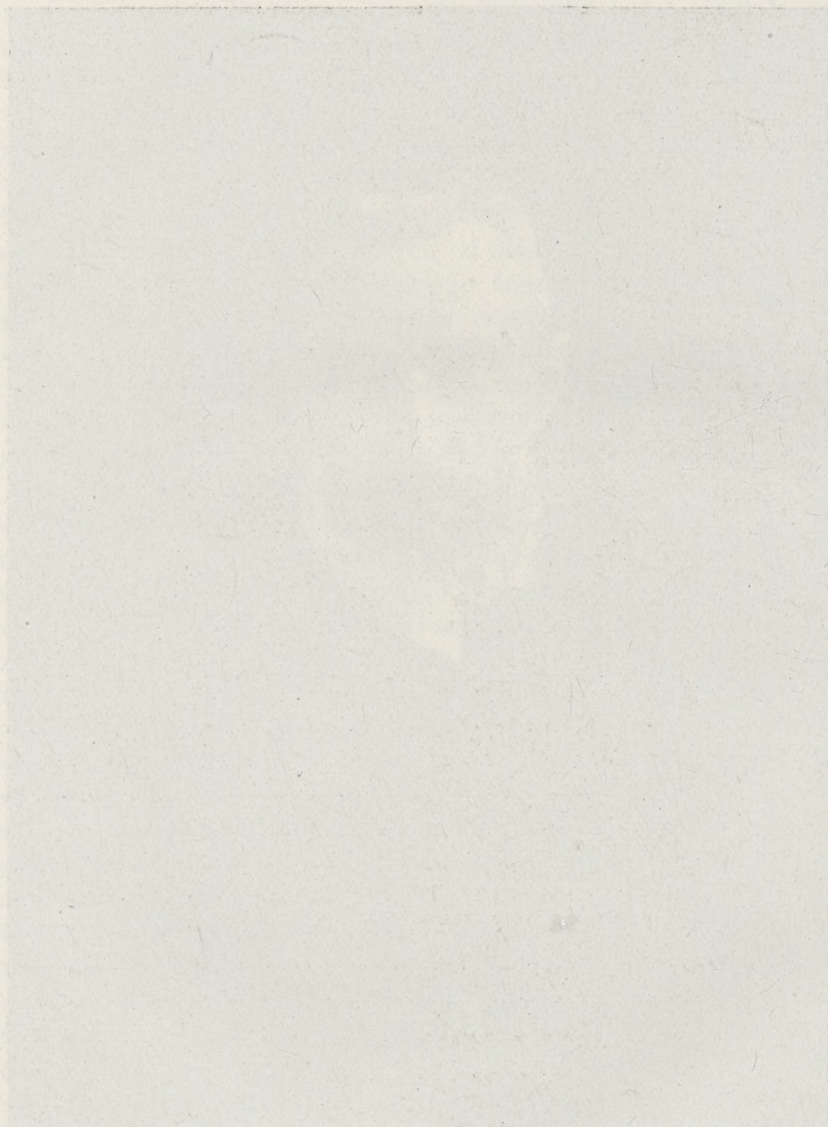
Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



PIOTR CURIE

Wyd. „Mathesis Polska”.





mieni β , nad fluktuacjami promieni α , nad odskokiem promieni β , nad ciepłem, związanem z promieniami β ¹⁾.

Olbrzymia doniosłość odkryć i prac p. Skłodowskiej-Curie została uznana przez świat cały. Dawano temu niejednokrotnie wyraz w postaci nagród i zaszczytnych odznaczeń. Poprzestniemy na wymienieniu kilku: w roku 1903 otrzymali państwo Curie medal Davy'ego od Królewskiego Tow. Nauk w Londynie i w tym samym roku, wspólnie z H. Becquerel'em, nagrodę Nobla. W roku 1911 sama pani Curie otrzymała za swe badania nagrodę Nobla. W roku 1921 odbyła p. Curie podróż do Ameryki, gdzie prezydent Harding ofiarował jej w hołdzie 1 gram radu, który wielka uczona przekazała Instytutowi Radowemu w Paryżu. W roku 1929, w czasie ponownej bytności w Stanach Zjednoczonych, otrzymała p. Curie również 1 gram radu, który przeznaczyła na potrzeby wznoszonego w Warszawie Instytutu Radowego.

Z dzieł p. Curie najbardziej znanem jest „*Traité de Radioactivité*” (r. 1910), wyczerpujący traktat w dwu tomach, zawierający przeszło 1000 stronik tekstu.

MARJA ZE SKŁODOWSKICH CURIE.

Przedmowa do dzieł Piotra Curie²⁾.

Piotr Curie, syn doktora Curie, urodził się w Paryżu 15-go maja 1859 roku; wychowywał się wraz z bratem swym Jakóbem (Jacques), który przez długi okres czasu był jego towarzyszem pracy, a zawsze pozostał najlepszym brata swego przyjacielem.

Piotr nie uczęszczał do liceum, pobierał natomiast lekcje prywatne, a po zdaniu „baccalaureatu”³⁾ studjował na uniwersytecie paryskim, gdzie z łatwością w 18-ym roku życia uzyskał licencjat.

Poziom tego egzaminu był zresztą naówczas względnie dość niski, i tylko osobistemu wysiłkowi Piotr zawdzięczał swą ogromną erudycję oraz zdolności eksperymentatorskie, jakie wykazał w następstwie. Już w pierwszej swej młodości okazał zainteresowanie do nauk doświadczalnych, głównie pod wpływem ojca swego, który miał ogrom-

¹⁾ Czytelnik, któryby się interesował temi pracami, znajdzie dużo danych w t. XXII-gim Handbuch der Physik, w rozdziałach, poświęconych promieniotwórczości.

²⁾ Przedruk z tłumaczenia J. F a t e r s o n a we „*Wszechświecie*” (rok 1908, str. 545); ze względu na warunki miejsca musieliśmy streścić część życiorysu.

³⁾ Baccalauréat odpowiada naszej maturze (świadectwu dojrzałości). (Tł.).

ne zamiłowanie do nauk przyrodniczych i często przedsiębrał doświadczenia w tej dziedzinie. W 15-tym roku życia Piotr był już dostatecznie obyty z życiem laboratoryjnym, gdyż, przychodząc często do Szkoły Farmacji, gdzie brat jego był preparatorem, pomagał mu w przygotowaniach do wykładów fizyki i chemji. Praca laboratoryjna nie była mu więc obcą, gdy po uzyskaniu licencjatu został mianowany preparatorem Desainsa, profesora S o r b o n y. W tym samym czasie rozpoczyna się jego działalność naukowa.

W pięć lat później wstąpił jako kierownik laboratorium fizycznego do świeżo naówczas założonej Szkoły Fizyki i Chemji Przemysłowej, a na stanowisku tem wytrwał przez lat dwanaście. Dopiero w r. 1895, gdy badania jego oddawna były już znane i cenione, został profesorem w tej szkole, gdzie założono dla niego nową katedrę. W tym również czasie ożenił się po uzyskaniu stopnia doktora; otrzymał pozwolenie pracowania z nim razem w szkole. Od roku 1890-go był docentem na uniwersytecie paryskim (nauczanie P. C. N.) ¹⁾, a w cztery lata później, po uzyskaniu nagrody Nobla za wykrycie radu, założono dla niego specjalną katedrę. Jednocześnie C u r i e pożegnał z żalem szkołę fizyki, w której mu upłynęło przeszło dwadzieścia lat pracy nieprzerwanej. W r. 1905-tym został mianowany członkiem instytutu. 19-go kwietnia 1906 r., gdy liczył zaledwie lat 47, tragiczny wypadek położył kres życiu jego ²⁾.

*

*

*

Środki do pracy, jakimi C u r i e rozporządzał, były zawsze bardzo ograniczone, i w istocie rzecz można, że nigdy nie miał on przyzwoitego laboratorium do zupełnego swego użytku. Na stanowisku dyrektora pracowni fizycznej w Szkole Fizyki mógł posiłkować się, o ile to było możliwe, pracownią szkolną. Nieraz wyrażał swoją wdzięczność za swobodę, jaką pozostawiono mu pod tym względem, lecz w laboratorium tem nie posiadał wcale sali do wyłącznego swego użytku; miejsce, które najczęściej służyło mu za schronienie, było to wąskie przejście między schodami a salą robót praktycznych,—

¹⁾ P. C. N. skrócone physique, chimie, sciences naturelles (zoologja i botanika). Nauczanie to, obowiązkowe dla studentów medycyny, trwa tylko rok jeden. Aczkolwiek stanowi zamkniętą w sobie całość, ma na celu gruntowne przygotowanie do studiów medycznych. (Tł.).

²⁾ Piotr C u r i e został zabity przez wóz ciężarowy, pod który dostał się, przechodząc przez ulicę. (Z.).

tam to właśnie wykończył dużą swoją pracę o magnetyzmie. Później dopiero uzyskał pozwolenie obrócenia na swój użytek oszklonej pracowni, na parterze Szkoły położonej, która do owego czasu służyła za magazyn oraz salę maszyn; w pracowni tej rozpoczęliśmy wspólne nasze poszukiwania nad promieniotwórczością. Nie można było naturalnie myśleć o wykonaniu zamierzonych doświadczeń chemicznych bez uszkodzenia aparatów; doświadczenia te urządziliśmy w opuszczonym budynku, nawprost pracowni położonym, w którym niegdyś znalazły schronienie instalacje tymczasowe Szkoły Medycznej.

W szopie tej, w której latem niemiłosiernie piekło słońce, a zimą słabo ogrzewała piecyk żelazny, — bez podłogi, o oszklonym dachu, niedostatecznie chroniącym nas przed niepogodą, — spędziliśmy najszczęśliwszą część naszego istnienia, poświęcając się całkowicie pracy bez wytęchu. Nie bacząc na to, że byliśmy pozbawieni tych wszystkich udogodnień, które w wysokim stopniu ułatwiają pracę chemika, wykonaliśmy tam mnóstwo doświadczeń nad wciąż wzrastającymi ilościami materji. O ile doświadczeń tych nie można było wykonać na zewnątrz, musieliśmy wchłaniać szkodliwe pary, które powoli uchodziły przez otwarte okna. Cały inwentarz składał się ze starych zużytych stołów jodłowych, na których rozkładałam cenne odłamki koncentracji radu. Nie posiadając żadnego sprzętu, w którym moglibyśmy umieścić otrzymane preparaty promieniotwórcze, rozkładaliśmy je na stołach i półkach. Przypominam sobie dokładnie zachwyty, jakiego nieraz doznawaliśmy, gdy wypadło nam czasem wejść w noc do naszej pracowni, na widok słabo lśniących sylwetek owoców naszej pracy, jakie ze wszech stron ku nam spoglądały.

Po zamianowaniu profesorem na uniwersytecie paryskim Curie uzyskał nie bez trudności małe laboratorium tymczasowe, składające się z kilku pokoiów — na wydziale P. C. N. Nie mógł zresztą od razu z niego korzystać, gdyż sumienne opracowanie wykładów pochłaniało mu dużo czasu; zaczął pracować w nowej swej pracowni regularnie dopiero po zakończeniu swego kursu pierwszego półrocza, 1905 — 1906, — to znaczy w ciągu ostatniego miesiąca życia.

Środki materialne, jakimi Curie rozporządzał dla prac swoich, były w ciągu prawie całej jego kariery naukowej również bardzo ograniczone. Dopiero po zamianowaniu go profesorem Sorbony uzyskał kredyt dostateczny na założenie laboratorium. Kosztowne nasze poszukiwania, które miały na celu wykrycie radu, były prowadzone dzięki darom prywatnym oraz subwencji Instytutu.

A jednak człowiek ten, całkowicie pozbawiony wymagań osobistych,

tak obojętny na warunki materialne istnienia, pragnął posiadać laboratorium dobrze urządzone, spokojne schronienie, wygodnie przystosowane do jego pracowitego trybu życia. Było to jednym z jego marzeń, które nigdy nie miały się urzeczywistnić, troską żywota, do której ciągle powracał. Wiadomo, że nie chciał przyjąć zaofiarowanej mu Legji Honorowej; w czasie, gdy uczyniono mu tę propozycję, uważał za potrzebne zwrócić uwagę na przedmiot swoich pragnień, — pisał mianowicie w liście, w którym uchyla się od zaofiarowanego mu odznaczenia: „Nie pragnę wcale być dekorowanym, odczuwam natomiast wielką potrzebę laboratorium”. Niestety, łatwiej było ofiarować mu to, dla czego był zupełnie obojętnym, aniżeli to, co mogłoby go uczynić szczęśliwym.

C u r i e należał do ludzi, którzy z dzieła swego uczynili główny cel swojej działalności oraz wszechogarniającą troskę żywota. Rozmłowany w poszukiwaniach naukowych już wówczas, gdy był jeszcze dzieckiem prawie, poświęcił im trwałą wysiłek oraz nieustanną pracę swego żywota, wyrzekając się wszelkiej rozrywki, wszelkich stosunków światowych, niezbędnych nawet wywczasów wakacyjnych. Tak więc życie jego było zawsze w zgodzie z jego ideałem młodości, i zgodnie z myślą młodzieńca 20-letniego, na papier w owej epoce rzucaną, udało mu się „uczynić z życia marzenie, a marzenie obrócić w rzeczywistość”.

Poważny i milczący, obracał się chętnie w świecie swoich myśli i nie znośił zgiełku zewnętrznego. Poza pracą swoją lubił przede wszystkim wycieczki wiejskie; niezmiernie wrażliwy na piękno przyrody, znał doskonale wszystkie jej objawienia. Z usposobienia wysoce uczciwy, dbał o to, by zachować lojalność względem siebie i innych, a we wszelkich okolicznościach życia starał się zachować zgodność między czynem a słowem. Był z natury bardzo dyskretny i lubił to w innych, — jego życie wewnętrzne było dostępne tylko dla tych, których kochał; lecz dobroć jego i słodycz charakteru zapewniały mu sympatię każdego, kto miał sposobność zbliżyć się do niego.

Twórczość naukowa stała się dla C u r i e'go potrzebą, a pojęcie, jakie sobie o twórczości tej wyrobił, było szczególnie czyste i wzniosłe. Napróżnobyś tam szukał jakiejś obcej przymieszki, jakichś względów na karierę, na powodzenie, na zaszczyty nawet i sławę. Górowała w nim potrzeba rozmyślenia nad zagadnieniami, jakie się nasuwały jego umysłowi; nieustannie szukał ich rozwiązania, nie szczędząc czasu, ni pracy, wydobywał je z otchłani niewiadomości i coraz bardziej udoskonalał, — aż wreszcie docierał do jakiegoś całokształtu

wyników pewnych, stanowiących istotny krok naprzód w poznaniu obchodzącego go problemu. Jakkolwiek umysł jego był ustawicznie pochłonięty ideami naukowymi, mającymi doniosłość ogólną, umiał wnosić w wykonanie każdej pracy ogromną sumiennność i skrupulatność: nie było szczegółu praktycznego, którego by nie uważał za godny wysiłku, a przecież nigdy nie miał na widoku olśnienia rezultatem zdobytym, nigdy nie myślał o wrażeniu, jakie wywrze jego praca.

Nie troszcząc się bynajmniej o wyciąganie korzyści materialnych ze swych badań lub o zadowolenie miłości własnej, uważał każdą rozprawę ogłoszoną za logiczne uświęcenie otrzymanego wyniku, za spis — że tak powiem — całokształtu faktów lub myśli jasno pojętych i związanych ze sobą węzłem logicznym. Nigdy nie dał się porwać chęci ogłaszania spostrzeżeń pośpiesznych, na dobie będących, gdyż mówił i myślał szczerze, że jakość pracy znaczy więcej, niż imię autora. Gdy rozmawiano z nim o kwestjach tego rodzaju, odpowiadał spokojnie: „cóż to szkodzi, że nie ogłosiłem tej lub innej pracy, skoro już inny tego dokonał”. Wielu doświadczeń, o których Curie nie wyrobił sobie zdania zadawałającego, nie opisał zupełnie, i zdarzało mu się często, że przez długi czas pracował nad jakąś kwestją, w której już doszedł był do pewnych wyników, a nic nie ogłosił w tej mierze.

To też w rozległej sferze zagadnień, jakie go interesowały, lubił wybierać te przedewszystkiem, które jeszcze nie ściągnęły na siebie uwagi licznych badaczy, a którymi mógł się zajmować w spokoju i bez pośpiechu. Po odkryciu radu, gdy do badania promieniotwórczości przystąpiło wielu uczonych, Curie z trudnością dostrajał się do produkcji gorączkowej i szybkości, z jaką następowały po sobie komunikaty w tej dziedzinie. I często doznawał pokusy zaniechania na pewien czas przedmiotu, w którym jednak tyle dokonał, by cofnąć się do innych dziedzin wiedzy, spokojniejszych i bardziej odpowiednich dla refleksyjnego jego umysłu. Pragnął przedewszystkiem powrócić do swych badań nad symetrią ośrodków krystalicznych.

Pierwsza praca Piotra Curie ukazała się, gdy jej autor liczył zaledwie lat 21. Była ona wykonana wspólnie z prof. Desains; w tej pracy została opracowana nowa metoda mierzenia długości fal w podczerwieni. Następna praca, podjęta wspólnie z bratem Jakóbem, dotyczyła badań nad ciałami krystalicznymi. Doprowadziła ona do odkrycia piezoelektryczności, która polega na tem, iż pewne kryształy, poddane odkształceniom mechanicznym, wytwarzają swobodne ła-

dunki elektryczne. Pomimo wielkich trudności doświadczalnych, gdyż pomiary piezoelektryczności należą do najsubtelniejszych badań elektrostatycznych, bracia Curie zdołali ustalić prawa, którym podlegało nowe zjawisko. Kwarcem piezoelektrycznym posługiwali się później Państwo Curie w swych pracach w dziedzinie promieniotwórczości. Równocześnie zajmował się Piotr Curie badaniami teoretycznymi nad symetrią ośrodków krystalicznych; istnienie piezoelektryczności przewidzieli młodzi fizycy a priori, a dopiero później przystąpili do poszukiwań eksperymentalnych. Od roku 1892 do 1895 pracował Curie nad własnościami magnetycznymi ciał w różnych temperaturach. Badania dotyczyły 20 ciał i sięgały 1400° C, poczynając od temperatury pokojowej. Curie wykrył zasadnicze prawa zależności współczynnika namagnesowania od temperatury, zwane do dziś jego imieniem. Prawa te odgrywają ogromną rolę w teorii zjawisk magnetycznych. Rozprawa o magnetyzmie stanowiła pracę doktorską Piotra Curie.

Koło roku 1896 rozpoczął Curie pracę nad wzrostem i rozpuszczaniem się kryształów. Otrzymał już szereg ciekawych wyników, kiedy, zainteresowany się nową dziedziną badań, której oddała się pani Curie, porzucił badania nad kryształami dla wyjaśnienia zagadkowego promieniowania rud uranowych. Wspólna praca Państwa Curie została uwieczniona powodzeniem: w roku 1898 zostały odkryte nowe pierwiastki, — polon i rad. Po wielkich odkryciach nastąpił szereg prac szczegółowych, posiadających jednak wielką doniosłość naukową: Curie zajmował się wyznaczaniem ciepła, wytwarzanego przez rad, wykrył osad promieniotwórczy (promieniotwórczość indukowaną) i zbadał ewolucję tego osadu, wyznaczył stałą rozpadu emanacji, prowadził badania nad promieniotwórczością wód mineralnych i wiele innych poszukiwań. Był również Piotr Curie zręcznym konstruktorem: jego waga aperiodyczna i jego elektrometr należą do przyrządów nader chętnie używanych przez fizyków.

Ostatnie lata życia swego Curie poświęcił badaniom nad promieniotwórczością oraz pracom teoretycznym z fizyki ogólnej — niezmierniej doniosłości. Były one obfite w wyniki. Jego władze umysłowe, również jak i zdolności eksperymentatorskie, były w pełni rozwoju. Wierzył, że — jeszcze lat kilka — a uda mu się wreszcie stworzyć laboratorium, którego tak pragnął, a w którym będzie mógł zgrupować dokoła siebie współpracowników zdolnych, przejętych takim jak on zapałem do pracy. Zaiste, umiał wywierać wpływ głęboki, nie tylko dzięki potędze swojego umysłu, lecz także przez swą wysoką moralność; cała jego istota tchnęła jakimś czarem niewysłowionym, któremu trudno było się oprzeć. Otwierała się przed nim nowa era życia; wobec potężniejszych środków działalności, miała ona być naturalnem przedłużeniem godnej podziwu kariery naukowej. Los zrzucił inaczej, i dusza wzdryga się na samą myśl konieczności uchylecia czoła przez jego niepojętym wyrokiem.

Badanie ciał radioaktywnych, przez Marię Skłodowską - Curie ¹⁾.**Część historyczna.**

Odkrycie zjawisk radioaktywności jest związane z poszukiwaniami, prowadzonymi od czasu odkrycia promieni Röntgena, a dotyczącymi działań fotograficznych ciał fosforyzujących i fluoryzujących.

Pierwsze rurki wytwarzające promienie röntgenowskie nie posiadały antykatody metalicznej. Źródło promieni Röntgena znajdowało się w ścianie szklanej, uderzanej przez promienie katodalne. Ścianka ta jednocześnie fluoryzowała bardzo silnie. Można więc było przypuszczać, że emisja promieni röntgenowskich nieodłącznie towarzyszy fluorescencji, powstającej pod jakimkolwiek wpływem. Myśl tę powziął pierwszy p. Henryk Poincaré ²⁾.

Wkrótce potem p. Henry doniósł, że otrzymał obrazy fotograficzne pod działaniem siarczka cynku fosforyzującego przez papier czarny ³⁾. P. Niementowski wywołał to samo zjawisko siarczkiem wapnia, który poprzednio był wystawiony na działanie światła ⁴⁾. Nakoniec p. Troost otrzymał silne obrazy fotograficzne, działając sztucznie otrzymaną blendą heksagonalną fosforyzującą poprzez papier czarny i grubą tekturę ⁵⁾.

Przytoczone powyżej doświadczenia nie mogły być powtórzone, pomimo wielu w tym kierunku usiłowań. Niepodobna więc żadną miarą uznać za rzecz dowiedzioną, że siarczek cynku i siarczek wapnia pod wpływem światła wysyłają promienie niewidzialne, które mogą przechodzić przez papier czarny i działać na płytę fotograficzną.

P. Becquerel wykonywał doświadczenia podobne z solami uranu, z których pewna część okazywała fluorescencję ⁶⁾. Otrzymał on obrazy fotograficzne przez papier czarny, używając siarczanu uranylowo - potasowego. P. Becquerel sądził zrazu, że ta sól, która posiada fluorescencję, zachowuje się tak, jak siarczek cynku i siarczek wapnia w doświadczeniach panów Henry'ego, Niementowskiego i Troosta. Ale dalszy bieg doświadczeń przekonał go, że zjawisko uważane nie ma żadnego związku z fluo-

¹⁾ Podajemy poniżej wyjątki z rozprawy, ogłoszonej po polsku w Warszawie w r. 1894. (Odbitka z „Chemika Polskiego”).

²⁾ Revue générale des sciences, 30 stycznia 1896.

³⁾ Comptes rendus, CXXII, 312.

⁴⁾ Comptes rendus, CXXII, 386.

⁵⁾ Comptes rendus, CXXII, 564.

⁶⁾ Becquerel, Comptes rendus z r. 1896 (kilka komunikatów).

rescencją. Niema konieczności, żeby sól była naświetlona, a, co więcej, uran i wszystkie jego połączenia działają w jednakowy sposób, a uran metaliczny jest najbardziej czynny. P. Becquerel spostrzegł następnie, że związki uranowe, pomimo przechowywania ich w całkowitej ciemności, zachowują własność działania na płyty fotograficzne przez papier czarny w ciągu lat całych. P. Becquerel przyjął, że uran i jego związki wysyłają szczególniejsze promienie: promienie uranowe. Dowiódł, że promienie te mogą przechodzić przez cienkie zasłony metalowe i że wyładowują ciała naelektryzowane. Poczynił też doświadczenia, z których wynioskował, że promienie uranowe ulegają załamaniu, odbiciu i polaryzacji.

Badania innych fizyków (Elstera i Geitla, lorda Kelvina, Schmidta, Rutherforda, Beattiego i Smoluchowskiego) potwierdziły i rozszerzyły wyniki poszukiwań p. Becquerela za wyjątkiem odbicia, załamania i polaryzacji promieni uranowych, które zachowują się w tym względzie jak promienie röntgenowskie, co przedewszystkiem zostało wykazane przez p. Rutherforda, a następnie i przez samego p. Becquerela.

ROZDZIAŁ I.

Promieniotwórczość uranu i toru. Minerały promieniotwórcze.

Promienie Becquerela. Promienie uranowe, odkryte przez p. Becquerela, działają na płytę fotograficzną bez dostępu światła; mogą przenikać przez wszelkie ciała stałe, ciekłe i gazowe, o ile warstwa jest odpowiednio cienka; przechodząc przez gazy, nadają im własność przewodzenia elektryczności w stopniu słabym¹⁾.

Własności powyższe związków uranowych nie są zależne od żadnego bodźca znanego. Promieniowanie zdaje się być samoistnem; natężenie jego nie zmniejsza się bynajmniej, jeżeli związki uranu są przez całe lata przechowywane w zupełnej ciemności; zjawisko nie jest więc wcale jakąś fosforoscencją szczególną, wzbudzoną przez światło.

Samoistość i trwałość promieniowania uranowego stanowią zjawisko fizyczne nader osobliwe. P. Becquerel przechowywał w ciemności kawałek uranu przez lat kilka i przekonał się, że po upływie tego czasu działanie na płytkę fotograficzną nie zmieniło

¹⁾ Becquerel, Comptes rendus, 1896 (kilka komunikatów).

się w sposób, dający się dostrzec. Pp. Elster i Geitel wykonali doświadczenie podobne i przekonali się również, że działanie jest stałe ¹⁾).

Natężenie promieniowania uranu mierzyłam, korzystając z działania tego promieniowania na przewodnictwo elektryczne powietrza. Otrzymałam w taki sposób liczby, które stwierdzają stałość promieniowania w granicach dokładności doświadczeń, to jest, aż do 2 lub 3 mniej więcej odsetek ²⁾).

Do pomiarów tych była używana płytką metaliczna, pokryta warstwą uranu sproszkowanego; płytki tej nie przechowywano w ciemności, gdyż warunek ten, według spostrzegaczy wyżej przytoczonych, nie ma znaczenia. Liczba pomiarów, wykonanych z tą płytką, jest bardzo wielka, i obecnie odnoszą się one do okresu czasu wynoszącego już pięć lat.

Były czynione poszukiwania, mające na celu dowiedzieć się, czy i inne ciała mogą działać tak, jak związki uranowe. P. Schmidt pierwszy ogłosił, że tę własność posiada również tor i jego związki ³⁾). Przeprowadzone jednocześnie odpowiednie badania i mnie także dały wynik takiż sam. Ogłosiłam to spostrzeżenie, nie znając jeszcze komunikatu p. Schmidt'a ⁴⁾).

Mówimy, że uran, tor i ich związki wysyłają promienie Becquerel'a. Ciała, które są źródłem emisji tego rodzaju, nazwałam radioaktywnymi ⁵⁾ (promieniotwórczymi), i nazwa ta odtąd została przyjęta ogólnie.

Promienie Becquerel'a przez swoje działanie fotograficzne i elektryczne zbliżają się do promieni Röntgen'a. Mają też, na równi z temi ostatnimi, zdolność przenikania wszelkich substancyj. Różnią się jednak bardzo pod względem siły przenikania: promienie uranowe i torowe zostają powstrzymane po przebyciu drogi, wynoszącej kilka milimetrów w materji stałej, a w powietrzu przebyć nie mogą odległości większej nad kilka centymetrów; tak jest przynajmniej dla znaczniejszej części promieniowania.

Badania różnych fizyków, a przed innymi p. Rutherford'a,

¹⁾ Becquerel, Comptes rendus, t. CXXVIII, str. 771. — Elster i Geitel, Beibl. t. XXI, str. 455.

²⁾ M. Curie, Rev. gén. des. Sc., styczeń 1899.

³⁾ Schmidt, Wied. Ann. t. LXV, str. 141.

⁴⁾ M. Curie, Comptes rendus, kwiecień 1898.

⁵⁾ P. Curie i M. Curie, Comptes rendus, 18 lipca 1898.

dowodły, że promienie B e c q u e r e l'a nie ulegają ani prawidłom odbicia, ani załamaniu, ani polaryzacji¹⁾.

Słaba zdolność przenikania promieni uranu i toru zbliżałaby je raczej do promieni wtórnych, które są wytwarzane przez promienie R ö n t g e n'a, a których badaniem zajął się p. S a g n a c²⁾, aniżeli do samych promieni R ö n t g e n'a.

Z drugiej strony możnaby poszukiwać zbliżenia pomiędzy promieniami becquerelowskimi, a promieniami katodalnemi rozchodzącemi się w powietrzu (promienie Lenarda). Wiadomo nam dzisiaj, że różne te zbliżenia są wszystkie uprawnione.

Minerały radioaktywne. Zbadałam w swoim przyrządzie znaczną liczbę minerałów³⁾; niektóre z pomiędzy nich wykazały aktywność, szczególnie blenda smolista, chalkolit, autunit, monacyt, toryt, oranżyt, fergusonit, kleweit i t. d. W tabliczce poniższej i przedstawia wyrażone w amperach natężenie prądu, otrzymane z uranem i z różnemi minerałami:

	$i \times 10^{11}$
Uran	2.3
Blenda smolista z Johanngeorgenstadu	8.3
" " z Jachimowa (Joachimsthalu)	7.0
" " z Příbramu	6.5
" " z Kornwalii	1.6
Kleweit	1.4
Chalkolit	5.2
Autunit	2.7
Toryty różne	0.1
	0.3
	0.7
	1.3
	1.4
Oranżyt	2.0
Monacyt	0.5
Ksenotym	0.03
Eschinit	0.7
Fergusonit, 2 razy	0.4
	0.1
Samarskit	1.1

¹⁾ Rutherford, Phil. Mag., styczeń 1899.

²⁾ Sagnac, Comptes Rendus, 1897, 1898, 1899 (kilka komunikatów).

³⁾ Okazy minerałów ze zbioru Muzeum były mi łaskawie użyte przez p. L a c r o i x.

Niobit, 2 okazy	{ 0,1
	{ 0,3
Tantalit	0,02
Karnotyt ¹⁾	6,2

Prąd, wytwarzający się za użyciem oranżytu (minerał, zawierający tlenek toru), zmieniał się bardzo w zależności od grubości warstwy minerału. Zmieniając tę grubość od 0,25 mm do 6 mm: otrzymano prąd od 1,8 do 2,3.

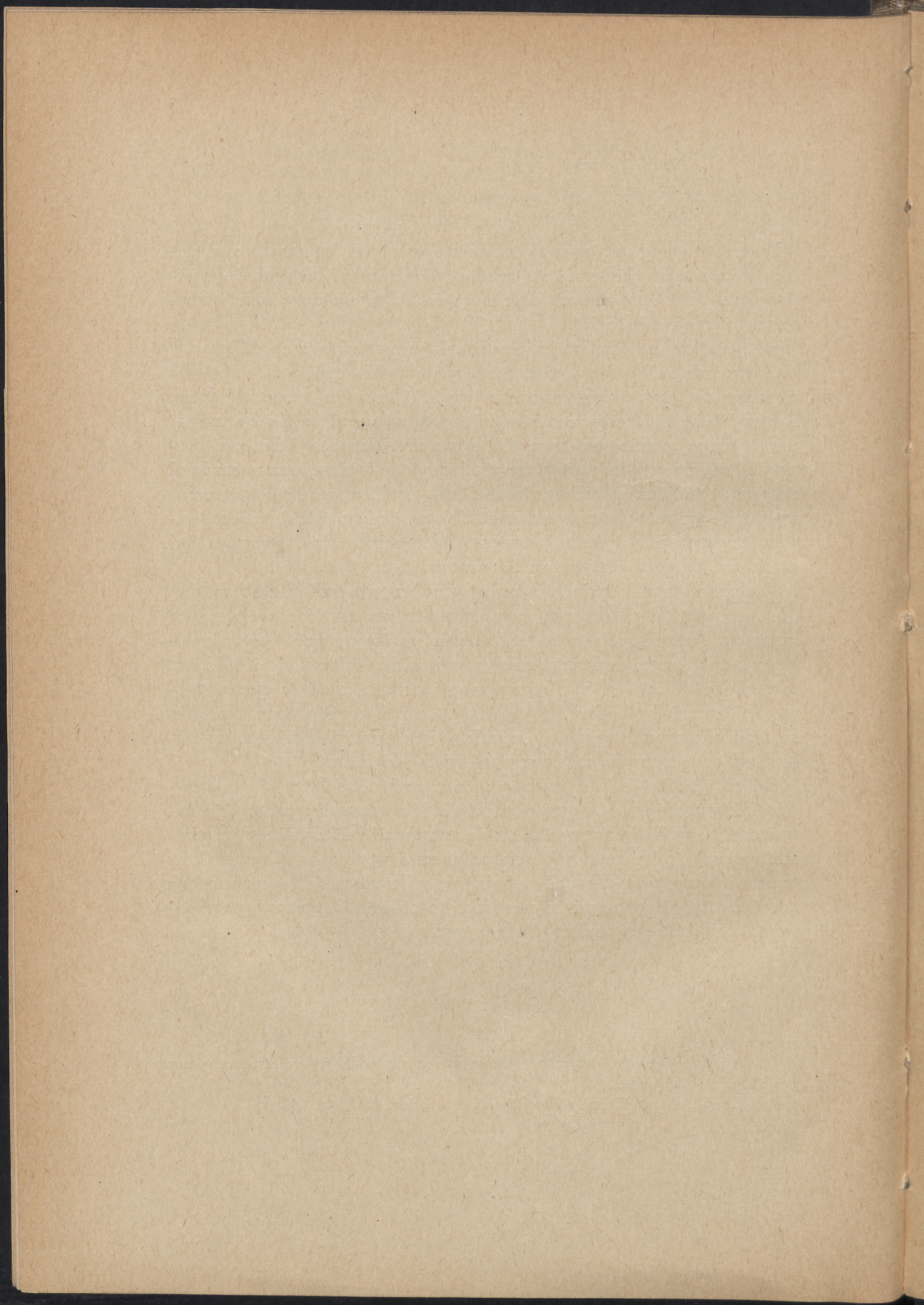
Wszystkie minerały, które się okazały promieniotwórczemi, zawierają tor lub uran; aktywność ich była oczekiwana, lecz natężenie zjawiska dla niektórych minerałów wydało się nam zdumiewającym. Tak, znaleziono blendy smoliste (minerały zawierające tlenek uranu) cztery razy bardziej aktywne od uranu metalicznego. Chalkolit (fosforan miedziowo-uranowy krystaliczny) jest dwa razy bardziej aktywny od uranu metalicznego. Autunit (fosforan uranowo-wapniowy) jest równie aktywny, jak uran. Fakty te nie zgadzają się z uwagami poprzedniemi, według których żaden minerał nie powinien był się okazać bardziej aktywnym od uranu i toru.

Ażeby ten punkt wyjaśnić, przygotowałam chalkolit sztuczny według sposobu Debraya²⁾, wychodząc z materiałów pierwotnych czystych. Metoda polega na zmieszaniu roztworu azotanu uranylowego z roztworem fosforanu miedzi w kwasie fosforowym i ogrzaniu mieszaniny do 50 lub 60°. Po upływie pewnego czasu w cieczy tworzą się kryształy chalkolitu²⁾. W taki sposób wytworzony chalkolit posiada aktywność zupełnie normalną, jeżeli uwzględnimy skład jego: jest on półtrzecia raza mniej aktywny od uranu.

Od tej chwili stało się rzeczą bardzo prawdopodobną, że tak wysoka aktywność blendy smolistej, chalkolitu, autunitu zależy od zawartości w tych ciałach małej ilości substancji bardzo silnie promieniotwórczej, odmiennej od uranu, toru i wogóle od pierwiastków poprzednio znanych. Wydało mi się, że, o ile tak jest w istocie, mogę mieć nadzieję wydobyć z minerału tego ciała zapomocą postępowania zwyczajnego analizy chemicznej.

¹⁾ Karnotyt jest to naturalny wanadan uranu, odkryty niedawno przez pp. Friedla i Cumengea.

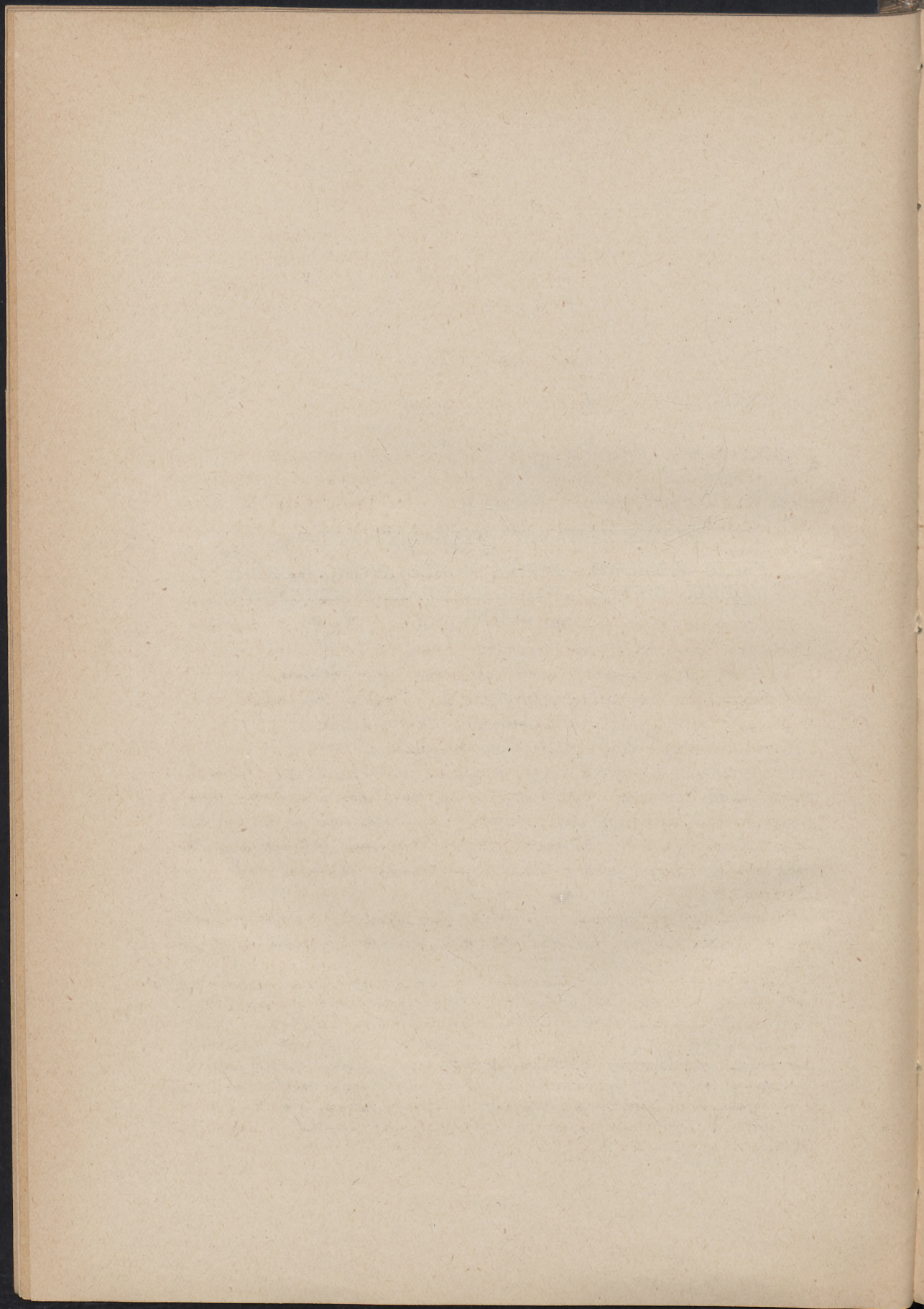
²⁾ Debray, Ann. de Chim. et de Phys., serja 3, tom LXI, str. 445.



DZIAŁ II

PROMIENIOWANIE I MECHANIKA ATOMU

SERJE WIDMOWE.— BOHRA MODEL ATOMU.— BRAKI
MODELU BOHRA. — NOWE KIERUNKI W MECHANICE
ATOMU.



Rozdział X.

STRUKTURA WIDM.

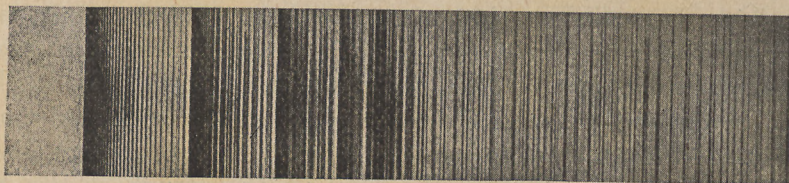
OKREŚLONĄ strukturę posiadają tylko widma nieciągłe. Ich charakter wskazuje pośrednio na nieciągłość procesów energetycznych, których siedliskiem jest atom. Aż do r. 1913 daremnie usiłowano stworzyć teorię zjawisk spektralnych. Spektroskopia ówczesna przypominała biologję z epoki, poprzedzającej ukazanie się wielkich teorii ewolucyjnych XIX wieku: była olbrzymim zbiorem materiałów surowych, faktów niczem ze sobą nie związanych. Doskonale odzwierciadla ten stan rzeczy dzieło H. K a y s e r a „Handbuch der Spektroskopie”, wydane w sześciu wielkich tomach pomiędzy rokiem 1900 a 1912; na kilku tysiącach stron mamy tam zbiór faktów, cyfr, opisów metod, krytykę hipotez przeróżnych, — żadnej natomiast myśli, spajającej części oddzielne w jednolitą, łączną całość.

Ten stan rzeczy uległ radykalnej zmianie w r. 1913, gdy N i e l s B o h r ogłosił swe podstawowe rozprawy, dotyczące teorii powstawania widm linjowych. Odtąd datuje się nowa era w spektroskopji; prace w tej dziedzinie przestają być suchą rejestracją danych doświadczenia, wiążą się natomiast ściśle z ogólnymi problematami fizyki atomu; widma rzucają światło na przebieg procesów wewnątrzatomowych ¹⁾).

Odróżniamy dwa główne typy widm nieciągłych: 1) widma pasmowe, 2) widma linjowe właściwe. Widma pasmowe są widmami linjo-

¹⁾ W Polsce największe i najważniejsze laboratorium, poświęcone zagadnieniom spektroskopji, stworzył Prof. S. P i e ń k o w s k i w Instytucie Fizycznym Uniwersytetu Warszawskiego. Liczne publikacje Instytutu można znaleźć tak w „Sprawozdaniach Pol. Tow. Fizycznego”, jak i w innych wydawnictwach naukowych krajowych i zagranicznych. Zagadnieniami spektralnymi zajmują się też instytuty fizyczne we Lwowie, Wilnie, Poznaniu. Nader doniosłe badania teoretyczne z zakresu spektroskopji, cieszące się rozgłosem światowym, ogłasza prof. W. R u b i n o w i c z we Lwowie. Zastosowaniu nowych teoryj promieniowania w astrofizyce poświęcone są prace Prof. Cz. B i a ł o b r z e s k i e g o (Warszawa).

wemi specjalnego typu o dużym zagęszczeniu linii. Niejednokrotnie linie skupiają się w sposób charakterystyczny w pewnych miejscach, zwanych głowicami (krawędziami) pasm; skupienia mogą być tak gęste, że nawet przy użyciu dużej dyspersji linie nie dają się oddzielić od siebie. Widzimy to na rys. 201, gdzie krawędzi zostały zaznaczone cyframi, wskazującymi długości fal. Charakterystyczny jest wygląd krawędzi, które tylko po jednej stronie są jakby silnie zacienione. Z całokształtu badań spektralnych wynika, że widma pasmowe są wysyłane nie przez atomy, lecz przez molekuły. Autor niniejszego stwierdził to doświadczeniem bezpośrednim (Philos. Magazine, wrzesień 1922). Poddając parę jodu, składającą się wyłącznie z molekuł



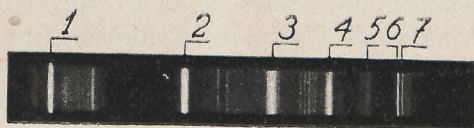
Rys. 201.

Pasma w widmie łuku węglowego. Linie nierozdzielone tworzą ciemne smugi. (Zdjęcie H. K o n e n a, dokonane zapomocą dużej siatki dyfrakcyjnej).

J_2 , szybkozmiennym wyładowaniami elektrycznym, otrzymywał widmo pasmowe. Przy ogrzewaniu pary jodu, zawartej w rurce kwarcowej, widmo pasmowe zanikało wraz ze zwiększeniem się stopnia dysocjacji pary; przy zupełnej dysocjacji, gdy świecąca część rurki zawierała tylko atomy jodu J, otrzymywano widmo linjowe.

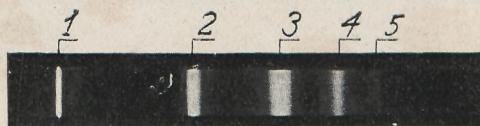
W badaniach nad mechaniką atomów punktem wyjścia jest istnienie *seryj spektralnych*, ujawniających zadziwiającą regularność struktury widm. Tej sprawie poświęcimy rozdział niniejszy. Naogół spostrzeżenia powierzchowne nie ukazują żadnych prawidłowości w rozmieszczeniu linii spektralnych. Gdy widmo, co się zdarza często, składa się z nader licznych linii, obserwator ma wrażenie zupełnego chaosu.

Wyjątek stanowi widmo wodoru, pierwszego pierwiastka w tablicy układu perjodycznego; wiąże się to z prostotą struktury atomu wodoru. Wodór daje właściwie dwa widma; jedno z nich, zwane wielolinjowem, jest wysyłane przez drobinę wodoru — H_2 . Drugie nazwano czterolinjowem, gdyż składa się ono w części widma widzialnej



Rys. 202.

Na rysunku tym widzimy fotografię widma wodoru (rurka Geisslerowska), otrzymaną zapomocą spektrografu o szklanych częściach optycznych. Linje, należące do serii B a l m e r a, zostały ponumerowane. Na fotografii mamy siedem linii wodoru jednoatomowego. Pozostałe prążki należą do wodoru molekularnego — H_2 .



Rys. 203.

Na rysunku mamy bardzo wyraźnie zdjęte widmo czterolinjowe wodoru (rurka Geisslerowska). Użyto przy tem zdjęciu silniejszych wyładowań elektrycznych, niż przy zdjęciu, podanem na rys. 202. Linje wodoru molekularnego znikły niemal zupełnie.



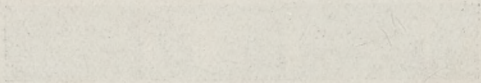
Rys. 204.

Linje serii Balmerowskiej występują tu jako prążki absorpcji na tle widma ciągłego. Fotografia daje widmo gwiazdy ζ Tauri, zdjęte zapomocą reflektora $37\frac{1}{2}$ calowego. Pierwszy prążek po stronie prawej jest linią $H\gamma$ (4340 \AA). Po lewej stronie figury prążki zagęszczają się w okolicy linii granicznej. Na naszej reprodukcji z łatwością można naliczyć około 20-tu prążków; na zdjęciu oryginalnem dostrzega się 31 prążków.

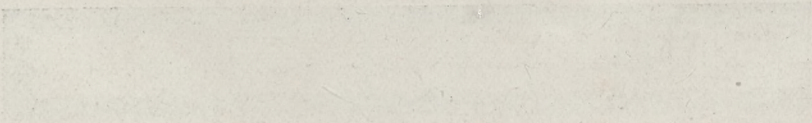
11-11-11



11-11-11



11-11-11



11-11-11

z czterech ¹⁾ linii. Gdy się poddaje działaniu wyładowań cewki Ruhmkorffa wodór, zawarty w zwykłej kupnej rurce Geisslerowskiej, występują naogół obydwa widma. Jeżeli się włączy w obwód cewki równolegle do rurki butelkę Lejdejską, a oprócz tego da się w obwodzie rurki iskiernik, przez rurkę przejdą wyładowania silnie skondensowane, i na plan pierwszy wysunie się widmo czterolinjowe, które wytwarza wodór jednoatomowy H, powstający na skutek dysocjacji drobin. Na tablicy IX-tej pokazane jest widmo wodoru; zdjęcia sięgają początku ultrafioletu. Czytelnik z łatwością dostrzeże (rys. 202), że cztery prążki w widzialnej części stanowią początek regularnego ciągu linii, które w ultrafiolecie zagęszczają się niejako. Lepiej jeszcze uwydatnia się to na rys. 204, tablicy IX, gdzie te same linie występują jako prążki absorbcyjne na tle widma ciągłego.

Regularność rozmieszczenia prążków nasuwa myśl, że powinnyby się one dać ująć w prosty wzór matematyczny. Wzór taki został wykryty w roku 1885 przez J. J. B a l m e r a ²⁾. Zmieniając cokolwiek kształt wyrażenia danego przez odkrywcę, możemy je napisać w formie poniższej:

$$\nu' = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right); n = 3, 4, 5...$$

We wzorze tym ν' oznacza odwrotność długości fali, inaczej mówiąc — liczbę fal, które się mieszczą na 1 cm; R jest wielkością stałą, która na część jednego z najbardziej zasłużonych spektroskopistów nosi nazwę stałej R y d b e r g a; n może przybierać kolejne wartości liczb naturalnych, poczynając od 3; tym wartościom odpowiadają następujące po sobie linie widmowe. Jasnym jest, że

¹⁾ Czwarta linia, $\lambda = 4102 \text{ \AA}$, leży w dalekim fiolecie. Oko jest bardzo mało wrażliwe na tę część widma; częstokroć nie dostrzega się okiem tej linii.

²⁾ B a l m e r, który był nauczycielem gimnazjum w Bazylei, podjął pracę nad widmem czterolinjowym wodoru na propozycję H a g e n b a c h a, profesora uniwersytetu w tem samym mieście. Szczęśliwy traf zrządził, że udało mu się wyrazić zapomocą prostych liczb całkowitych związek pomiędzy temi liniami; zapoznawszy się z pomiarami spektroskopistów angielskich w bliskim ultrafiolecie, stwierdził B a l m e r, że wzór jego posiada znaczenie ogólniejsze i obejmuje wszystkie linie wodoru znane podówczas. Dalsze postępy w dziedzinie rozpoznania seryj widmowych zawdzięczała nauka przede wszystkim J. R y d b e r g o w i (1890) i W. R i t z o w i (1908), którzy, zachęceni przykładem B a l m e r a, szukali regularności w układzie linii innych pierwiastków. Serje widmowe były punktem wyjścia wszystkich współczesnych teorii mechaniki atomu; bez przesady można powiedzieć, że przygodne odkrycie prowincjonalnego nauczyciela gimnazjalnego dało początek jednej z najżywotniejszych i najpotężniejszych gałęzi nauki.

odstępny pomiędzy kolejnymi linjami zmniejszać się będą przy m rosnącym; *kres* ciągu otrzymujemy, gdy $m = \infty$. W rzeczywistości w obserwacji linii serii Balmerowskiej nie przekroczono wyrazu 35-go; tak daleko jednak dojść można tylko na zdjęciach spektralnych *ciał niebieskich*. W warunkach laboratoryjnych nie udało się przekroczyć 20-tej linii. Główna trudność polega na tem, że intensywność prążków nader szybko maleje ze wzrostem numeru porządkowego linii. Tak np. R. W. W o o d podaje, że natężenie 6-tej linii wynosi tylko $\frac{1}{60}$ natężenia 1-szej linii serii, natężenie 14-ej $= \frac{1}{15000}$, wreszcie 20-ta posiada intensywność 900000 razy mniejszą, niż pierwsza.

Prócz serii B a l m e r a wykryto w widmie wodoru jednoatomowego kilka innych analogicznych seryj. Czytelnik zechce rozpatrzeć dokładnie rys. 205 na str. 643, na którym widmo wodoru zostało zobrażowane nader poglądowo¹⁾. Po stronie lewej zostały podane długości fali λ w jednostkach Ångströma; po stronie prawej mamy odwrotności λ , któreśmy we wzorze B a l m e r a (ob. str. 641) oznaczyli ν' .

Widma zostały wykreślone w skali $\nu' = \frac{1}{\lambda}$; widać to z jednostajności podziałki po stronie prawej, gdy natomiast podziałka po lewej ręce przebiega nierównomiernie. Czytelnik zechce teraz obrócić tablicę o 90° — tak, by napisy szły od lewej ręki ku prawej. Mamy na figurze szereg poziomych pasm, w których zostały zaznaczone linie widmowe wodoru. Grubość kresek w przybliżeniu charakteryzuje natężenie linii. Nie trzeba wielkiej przenikliwości, by dostrzec, że w widmie wodoru możemy wyodrębnić kilka grup linii, nie zachodzących na siebie. Jedną z tych grup, 3-cie pasmo od góry, stanowi serja B a l m e r a, o której była mowa wyżej. Idąc od góry na dół napotykamy kolejno serje następujące:

1) Serja L y m a n a (1906)

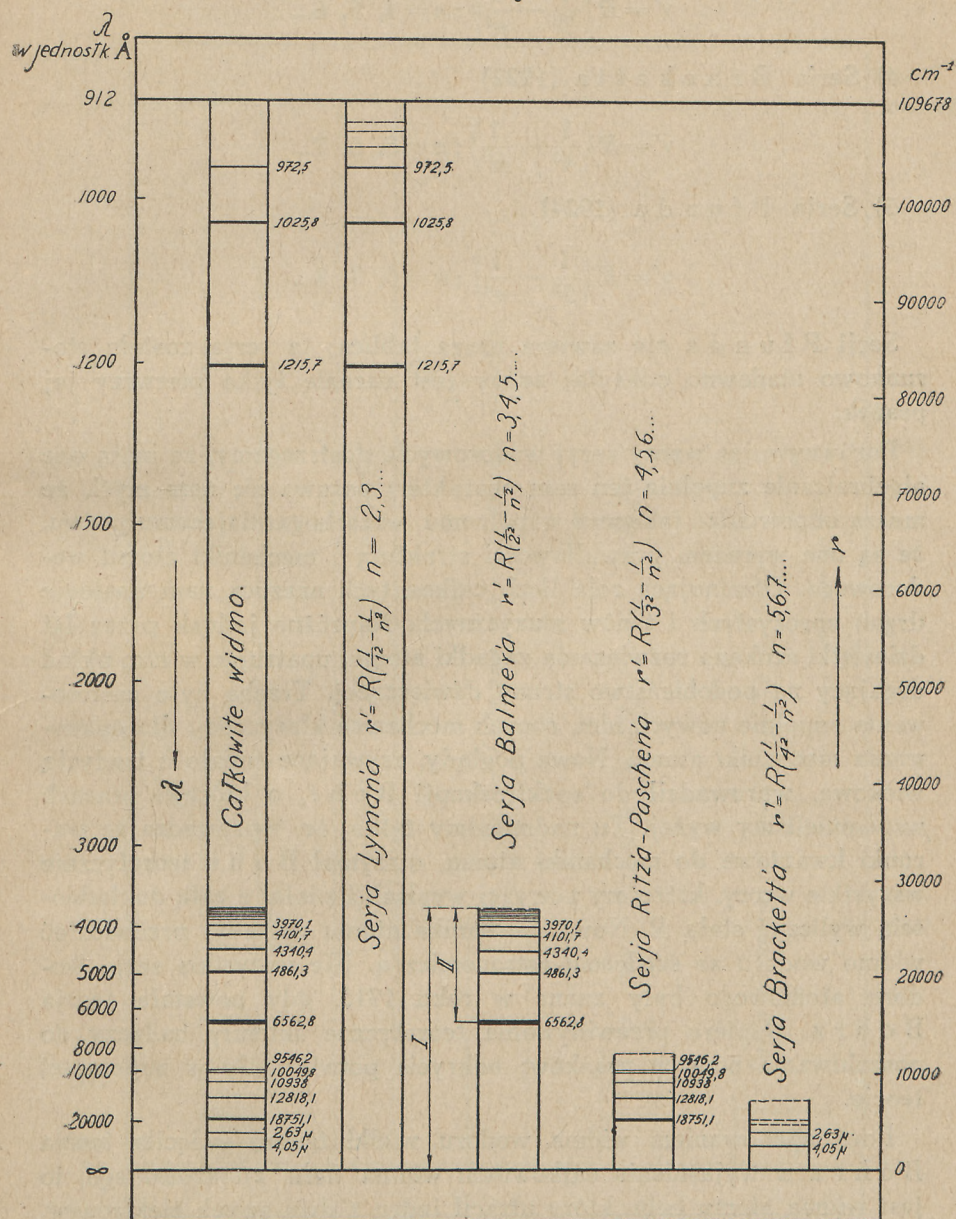
$$\nu' = R \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{n^2} \right); n = 2, 3, 4, \dots$$

2) Serja B a l m e r a (1885)

$$\nu' = R \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right); n = 3, 4, 5, \dots$$

¹⁾ Tablicę wzięliśmy z dzieła: W. G r o t r i a n, Graphische Darstellung der Spektren von Atomen und Ionen mit ein, zwei und drei Valenzelektronen. Berlin. Springer, 1928.

Widmo wodoru jednoatomowego.



Rys. 205.

3) Serja R i t z a - P a s c h e n a (1908)

$$\nu' = R \left(\frac{1}{3^2} - \frac{1}{n^2} \right); n = 4, 5, 6 \dots$$

4) Serja B r a c k e t t'a (1922)

$$\nu' = R \left(\frac{1}{4^2} - \frac{1}{n^2} \right); n = 5, 6, 7 \dots$$

5) Serja P f u n d a (1924)

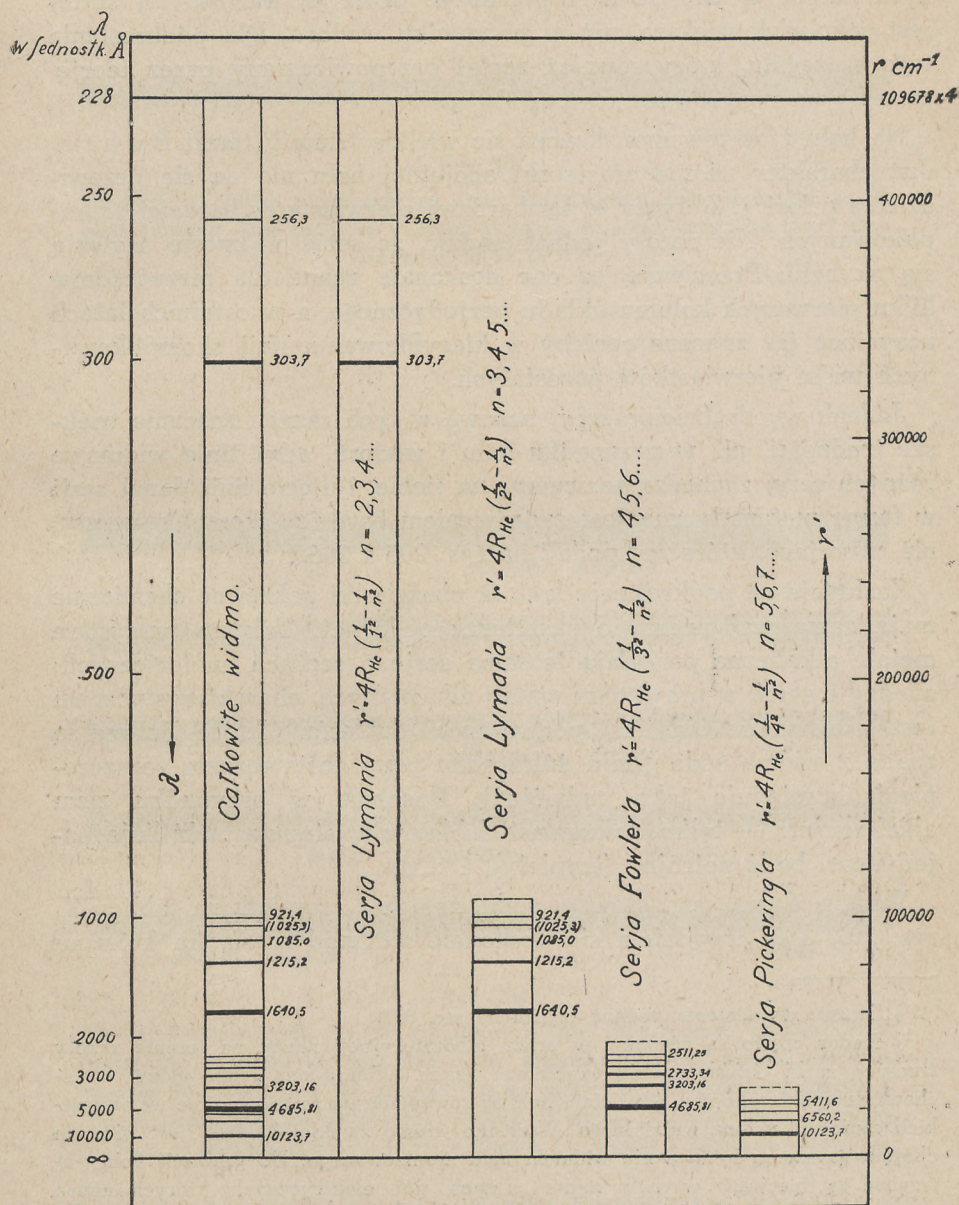
$$\nu' = R \left(\frac{1}{5^2} - \frac{1}{n^2} \right); n = 6, 7, 8 \dots$$

Serji P f u n d a nie zawiera nasza tablica; ta serja została stosunkowo niedawno odkryta; znany jest narazie tylko pierwszy jej prążek.

Porównywując wzory seryj wodorowych, dostrzegamy, że mają one algebraicznie zupełnie ten sam charakter; nasuwa się nam myśl, że muszą odpowiadać jakiemuś wspólnemu, wszechogarniającemu prawu, że są one wyrazem prawidłowości struktury i mechaniki atomu wodorowego. Dominująca rola liczb całkowitych narzuca nam analogję drgań sprężystych i tonów muzycznych. Napróżno jednak przez lat dziesiątki szukano rozwiązania zagadki atomu, upatrując w nim układ drgający na podobieństwo struny dźwięczącej. Trzeba było zastosowania zupełnie nowych idei, obcych mechanice klasycznej, dla opanowania mechaniki atomu. Nowe poglądy, zrywające śmiało z tradycją wiekową, wprowadził do spektroskopji B o h r, o którego pracach wspomnieliśmy wyżej. Tu nadmienimy tylko, że, wprowadzając warunki kwantowe do mechaniki atomu, otrzymał B o h r teoretycznie wszystkie wzory, któreśmy powyżej wypisali i zdołał z całą dokładnością wyliczyć stałą R . Nowa mechanika atomu potrafiła przewidzieć widmo wodoru ze ścisłością astronomiczną. Nie wszystkie serje wodoru atomowego były znane w roku 1913, gdy powstała teoria B o h r a. Dopiero przewidywania teoretyczne skłoniły badaczy do poszukiwania nowych prążków; odkrycia potwierdziły w zupełności teorię.

Poza opanowaniem widma wodoru, wielki triumf święciła teoria B o h r a w wyjaśnieniu całkowitem widma *helu zjonizowanego*, to jest widma atomu helu, który utracił jeden z dwu swych elektronów. Serje widmowe helu zjonizowanego znajdzie czytelnik na rys. 206. Rysunek został wykonany tak samo, jak i rysunek na str. 52, przed-

Widmo helu zjonizowanego. (He II)



Rys. 206.

stawiający schematycznie widmo wodoru; dłuższe komentarze byłyby przeto zbyteczne. Zwracamy uwagę na to, że stałą R wzorów seryjnych należy w widmie helu pomnożyć przez 4; wartość tej stałej jest cokolwiek większa, niż w przypadku wodoru. Dla podkreślenia tego szczegółu, który również został przepowiedziany przez teorię, piszemy na rys. 206 nie R , lecz R_{He} ¹⁾.

Na helu zjonizowanym kończą się wielkie triumfy teorii B o h r a. Już charakter widma cząsteczki obojętnej helu nie da się przewidzieć a priori²⁾. Dotyczy to tembardziej pierwiastków bardziej skomplikowanych. Nie należy jednak sądzić, że serje widmowe urywają się na helu. Przeciwnie, są one doskonale znane dla pierwiastków kilku pierwszych kolumn układu periodycznego, a w ostatnich latach uczyniono też znaczne postępy w klasyfikowaniu linii skomplikowanych widm pierwiastków pozostałych.

Jednak wyodrębnienie seryj nasuwa w tych razach znacznie większe trudności, niż w przypadku helu i wodoru, gdyż linie widmowe różnych seryj zachodzą zazwyczaj na siebie, i ujęcie linii danej serji w formę matematyczną jest zagadnieniem bardziej skomplikowanym, niż w serjach, któreśmy podali na rys. 205 i 206.

Zasługuje na podkreślenie fakt, iż pierwiastki pokrewne chemicznie mają zazwyczaj widma o strukturze podobnej. Tak np. wszystkie metale alkaliczne posiadają te same serje o cechach analogicznych; między innemi, w przypadku metali alkalicznych, charakterystycznym jest ukazywanie się linii podwójnych (dubletów), które dobrze są znane z widma sodu (linja żółta sodu przy dostatecznem rozszczepieniu występuje jako podwójna). Podobnie w przypadku ziem alkalicznych, — tylko, że zamiast dubletów występują bądź linie pojedyncze, bądź potrójne (tryplety), i t. d.

Widmo, t. zw. serji głównej sodu, znajdzie czytelnik na tablicy X, rys. 207. I tu uwydatnia się doskonale istnienie kresu, ku któremu

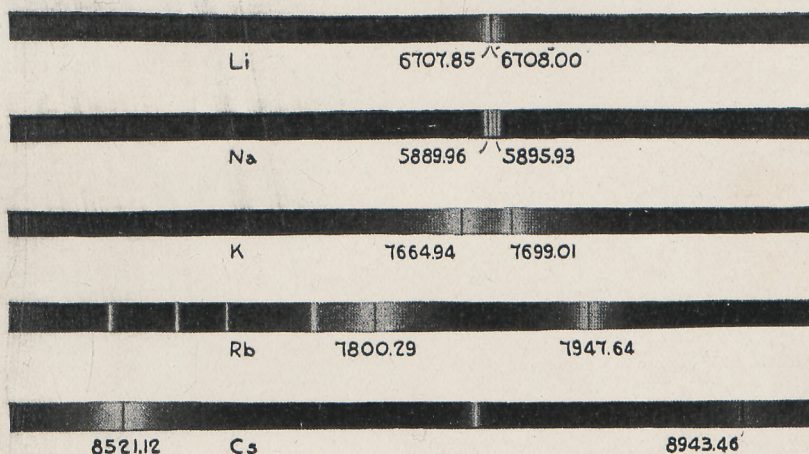
1) Bliższe wyjaśnienie podane będzie na str. 657.

2) Nader często są używane w pracy laboratoryjnej, nawet na terenie szkoły średniej, rurki Geisslerowskie napełnione helem. Oddają one cenne usługi w przechowaniu spektroskopów, gdyż linje helu są równomiernie rozmieszczone we wszystkich częściach widma widzialnego. Wszelako widmo zwykłej helówki jest widmem obojętnego atomu helu, a nie widmem helu zjonizowanego. Do jonizacji helu potrzebne są specjalne warunki nader silnych pól elektrycznych, których niema w normalnie używanych rurkach.



Rys. 207.

Na zdjęciu widma absorbcyjnego sodu dostrzegamy kolejne prążki t. zw. serji głównej. Kres serji, ku któremu zbiegają się linie, mamy po lewej ręce. Naznaczono 21 prążków.



Rys. 208.

Na fotografiach widm metali alkalicznych litu, sodu, potasu, rubidu i cezu występują pierwsze dublety linii serji głównej; ukazują się tu one jako cienkie linie absorbcji. Ich długości fal są podane w jednostkach Angströma. Uderzającym jest, że odległość pomiędzy liniami dubletów stale i szybko wzrasta ze zwiększeniem liczby porządkowej pierwiastka (ciężaru atomowego).

Zdjęcie zostało wzięte z książki: F o o t e n a d M o h l e r. The origin of spectra.

[REDACTED]

[REDACTED]

[REDACTED]

[REDACTED]

[REDACTED]

[REDACTED]

[REDACTED]

[REDACTED]

[REDACTED]

zbiegają się linje seryjne. Na zdjęciu tem¹⁾, wykonanem przez W o o d a, nie dostrzega się rozdwojenia lni² ze względu na niewystarczającą dyspersję. Dublety w widmie metali alkalicznych pokazane są nader wyraźnie na rys. 208 tej samej tablicy.

Na tych ogólnych uwagach o bardziej skomplikowanych serjach zmuszeni jesteśmy poprzestać, odsyłając czytelnika do bardziej specjalnych dzieł, których wykaz dajemy w końcu tej książki.

¹⁾ Nadmienimy, że W o o d i F o r t r a t dokonali badań nad absorbcją pary sodu w serji głównej, posługując się potężniejszymi środkami optycznymi, niż ktokolwiek z innych badaczów. Ich spektrograf posiadał *trzyście* pryzmatów kwarcowych, o kącie 60° każdy; rura napełniona parą sodu miała 3 metry długości. Autorom tym udało się otrzymać na kliszy 57 prążków badanej serji; w pierwszych siedmiu prążkach mogli oddzielić linje dubletów, które w wyższych wyrazach zbiegają się tak blisko, że nie dały się oddzielić nawet przy użyciu niezwykle silnej dyspersji.

Rozdział XI.

NIELS BOHR.

NIELS BOHR urodził się w r. 1885 w Kopenhadze, gdzie ojciec jego, fizjolog, był profesorem uniwersytetu. Studja wyższe ukończył w roku 1911, otrzymując stopień doktora filozofji. W tym samym roku udał się do Cambridge, gdzie pracował w Cavendish Laboratory pod kierunkiem J. J. Thomsona. W r. 1912 przeniósł się do Manchester, gdzie się bliżej zapoznał z pracami szkoły Rutherforda, związanymi z teorią jądra atomowego. Tu stworzył też swój słynny model atomu. Po rocznym pobycie w Kopenhadze powrócił do Manchester w r. 1914. W roku 1916 został profesorem fizyki teoretycznej w swem rodzinnem mieście, a od r. 1920 — kierownikiem instytutu fizyki teoretycznej, który skupia licznych badaczy, zjeżdżających się do Kopenhagi z całego świata. W instytucie Bohra wzięły swój początek ważne badania nad fizyką atomów, — tak teoretyczne, jak i doświadczalne.

Bohra model atomu stanowił olbrzymi postęp w porównaniu z modelem Rutherforda. Bohr pierwszy zdołał ściśle wytłumaczyć widma linjowe wodoru i helu zjonizowanego. Wyprowadzenie na mocy danych teoretycznych stałej Rydberga znamionowało przewrót w spektroskopji i wywarło potężne wrażenie na umyśle. Zdawało się zrazu, że Bohr wyświetlił zagadkę atomu i że postępy w mechanice atomów będą zależały jedynie od postępów w matematycznym opanowaniu przypadków skomplikowanych, które spotykamy w atomach ciężkich. Obecnie jednak model Bohra okazał się z jednej strony niewystarczającym do ujęcia całokształtu danych empirycznych, z drugiej zaś — budzi zastrzeżenia teoretyczne. Model ten nie utracił jednak swej wartości heurystycznej i dydaktycznej. On jeden pozwala pogładowo ujmować zagadnienie promieniowania atomu, i eksperymentator powraca dość chętnie, gdy chodzi o zobrazowanie przewidywań lub wyników. Zresztą i nowo-

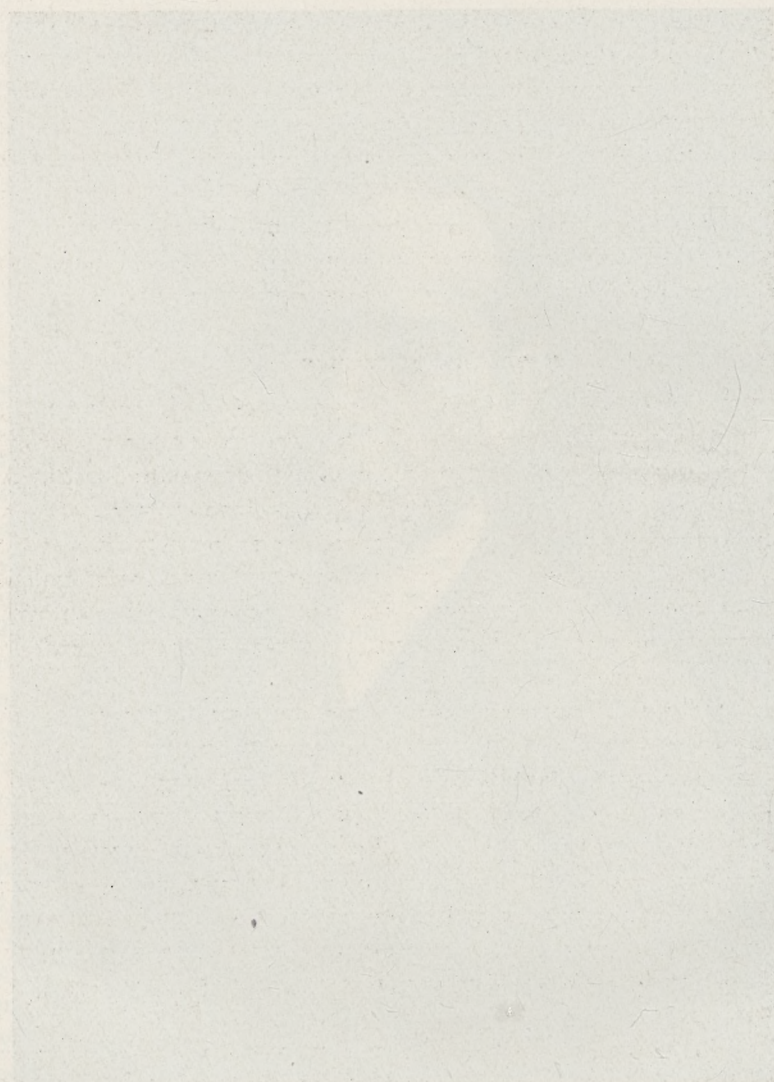
Dzieje rozwoju fizyki. T. II.



NIELS BOHR

Wyd. „*Mathesis Polska*”.

Printed by the Government Printer, Ottawa, 1914.



PRINTED BY THE GOVERNMENT PRINTER, OTTAWA, 1914.

czesna mechanika atomów posługuje się wielu pojęciami, zaczerpniętymi z teorii B o h r a; ta ostatnia pozwala zrozumieć genezę wielu obecnych poglądów, które bez znajomości modelu B o h r a wydawałyby się niepojęte. W zasadzie odpowiedniości powiązał B o h r swą kwantową teorię promieniowania z klasyczną teorią undulacyjną. W roku 1921 i 1922 oświecił B o h r układ perjodyczny pierwiastków ze stanowiska swojej teorii budowy atomu i pokazał, jak się komplikuje stopniowo układ elektronów, okalających jądro, w miarę wzrastania numeru porządkowego atomu. Teoria ta doprowadziła do wykrycia przez C o s t e r a i v. H e v e s y'ego pierwiastka Nr. 72, któremu od łacińskiej nazwy miasta Kopenhagi nadano miano hafnium. W roku 1922 otrzymał B o h r nagrodę Nobla.

Bohra model atomu.

A. Widmo wodoru. Podaliśmy wyżej pogląd E. R u t h e r f o r d a na strukturę atomów. W modelu R u t h e r f o r d a rdzeń atomu stanowi jądro naelektryzowane dodatnio; najbliższa okolica jądra ma być zupełnie wolna od elektronów, które wytwarzają zewnętrzną powłokę atomu. Główną wadę modelu R u t h e r f o r d a stanowił brak stateczności: wskazany układ części naelektryzowanych nie byłby trwały, gdyż, wskutek działania sił elektrycznych, elektrony musiałyby złączyć się z jądrem, i atom o żądanej strukturze niebawem przestałby istnieć.

N i e l s B o h r¹⁾ znalazł wyjście z tej sytuacji w założeniu dodatkowym, że elektrony nie pozostają w spoczynku, lecz poruszają się naokoło jądra, jak planety naokoło słońca. Przyciąganie elektrostatyczne gra wtedy rolę siły dośrodkowej i ruch może trwać nieograniczenie, jak i ruchy ciał niebieskich. Taki model posiada już cechę trwałości. Jeżeli się wmyślić głębiej w koncepcję powyższą, dostrzega się nowe trudności. Według praw klasycznej elektrodynamiki, elektron w ruchu musi wypromieniowywać energję. Do takiego wniosku prowadzą ściśle rozważania teoretyczne, które dają też

¹⁾ N. B o h r. On the constitution of atoms and molecules. *Philosoph. Magazine*, 1913, t. 26, trzy rozprawy. Jasno ujęte zestawienie najważniejszych myśli i wyników, zawartych w rozprawach powyższych, znaleźć można w książce: N. B o h r, *Drei Aufsätze über Spektren u. Atombau*, wyd. Viewega, 1924, s. 1—19.

Być może, iż myśl o krążeniu elektronów pochodziła z laboratorium R u t h e r f o r d a. W każdym razie w swych pracach oryginalnych, dotyczących modelu atomu (r. 1911 i 1914), R u t h e r f o r d nic nie wspomina o ruchach elektronów wewnątrz atomu.

możność wyliczenia energii wypromieniowywanej. Jednak i proste zupełnie rozumowanie uzasadnia wypromieniowywanie energii przez elektron poruszający się po elipsie. Wyobraźmy sobie, że jedna z osi elipsy zmniejsza się wciąż — tak, iż elipsa przechodzi wreszcie w linię prostą; ruch eliptyczny przemienia się wtedy w ruch harmoniczny. Perjodyczny ruch elektronu po prostej stanowi rodzaj prądu przemiennego, analogicznego do tych prądów, jakie mamy, na przykład, w antenie radiowej; jak i tam, energia będzie promieniować na zewnątrz.

Gdyby zatem elektron krążący podlegał prawom fizyki klasycznej, traciłby wciąż energię drogą wypromieniowywania, a wskutek tego nie mógłby się utrzymać na danej orbicie, lecz spadłby po pewnym czasie na jądro. B o h r wszakże zakłada, że ruchami elektronów w atomie rządzą prawa odmienne od praw elektrodynamiki, znanych ze świata makroskopowego, i że elektron krążący nie wytwarza promieniowania. Do przypuszczenia o niemożności stosowania praw fizyki klasycznej skłania go, między innymi, fakt, że w wytłumaczeniu promieniowania ciała czarnego, zjawiska fotoelektrycznego, kresu widma Röntgenowskiego należy stosować rozważania kwantowe (p. str. 335), a fizyce klasycznej obce jest pojęcie kwantów.

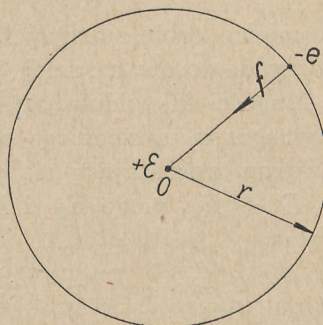
Weźmy atom najprostszy, mianowicie atom wodoru, który, jak wiemy, posiada tylko jeden elektron i jądro w postaci protonu. Elektron, krążący naokoło protonu po trwałym torze, miałby w myśl powyższego stanowić układ stateczny, nie promieniujący. Jakże wytłumaczymy istnienie widma wodoru, składającego się z licznych oddzielnych linii? Aby odpowiedzieć na to pytanie ucieka się B o h r do nowych hipotez. Zakłada mianowicie, że istnieje dużo trwałych orbit i że elektron wypromieniowuje energię, przeskakując z jednej orbity na drugą. Emisja ma się odbywać zgodnie z zasadą zachowania energii. Elektron bowiem, jak to wykażemy, posiada na dalszych orbitach energię większą, a na bliższych mniejszą; przeskakując z dalszej orbity na bliższą, traci energię, która ma być wypromieniowywana w postaci kwantu $h\nu$. Jeżeli więc założymy, że energia na orbicie dalszej równa jest E_1 a na orbicie bliższej — E_2 , to w myśl hipotezy B o h r a:

$$E_1 - E_2 = h\nu \quad \dots \dots \dots (1)$$

Wzór ten pozwala zatem obliczyć ν , a więc i długość fali światła wypromieniowywanego. Pozostaje do wytłumaczenia fakt, że linie wodoru dają się ująć w serje, dla których są charakterystyczne proste związki

liczb całkowitych. Wiedziony intuicją, zakłada B o h r, że stateczne tory elektronu czynią zadość pewnemu prawidłu kwantowemu¹⁾, uzależniającemu orbity możliwe od liczb całkowitych. To przypuszczenie prowadzi w konsekwencji do seryj Lymana, Balmera i innych, któreśmy podali w rozdziale poprzednim (str. 642).

Dla uniknięcia bardziej skomplikowanych obliczeń uczynimy z początku założenie najprostsze, przypuszczając, że elektron zakresła drogę kołową (rysunek 209). Wprowadzimy następujące oznaczenia: e — ładunek elektronu, m — jego masa, \mathcal{E} — ładunek jądra, r — promień orbity elektronu, v — prędkość linjowa elektronu, ω — jego prędkość kątowna. Przyciąganie elektronu przez jądro stanowi siłę dośrodkową $m\omega^2 r$ i w myśl C o u l o m b'a:



Rys. 209.

$$\frac{\mathcal{E}e}{r^2} = m \omega^2 r, \dots \dots \dots (2)$$

$$\mathcal{E}e = m \omega^2 r^3 \dots \dots \dots (2a)$$

Za możliwe orbity stateczne uważać będziemy takie, na których moment ilości ruchu elektronu jest równy $n \cdot \frac{h}{2\pi}$, gdzie n jest jedną z kolejnych liczb całkowitych, a h oznacza stałą P l a n c k a. Przez ilość ruchu rozumiemy $mv = m\omega r$; moment ilości ruchu w odniesieniu do punktu 0 równa się $m\omega r^2$. Warunek kwantowy B o h r a daje się zatem ująć we wzór:

$$m \omega r^2 = \frac{n h}{2\pi} \dots \dots \dots (3)$$

Podnosząc równanie 3-cie do kwadratu i dzieląc otrzymany wynik przez równanie 2-gie, będziemy mogli znaleźć możliwe promienie orbit; przeróbka ta prowadzi do wzoru

$$r = n^2 \cdot \frac{h^2}{4\pi^2 \mathcal{E} \cdot e \cdot m} \dots \dots \dots (4)$$

¹⁾ Warunek kwantowy mechaniczny zastosował w teorii widm jeszcze przed B o h r e m (w r. 1912) astronom angielski J. W. Nicholson. Teoria jego pod innymi względami różniła się zasadniczo od teorii B o h r a i nie doprowadziła do poważniejszych wyników.

$n = 1, 2, 3 \dots$, zatem kolejne promienie $r_1, r_2, r_3 \dots$ będą się miały do siebie, jak kwadraty liczb naturalnych:

$$r_1 : r_2 : r_3 \dots = 1^2 : 2^2 : 3^2 \dots$$

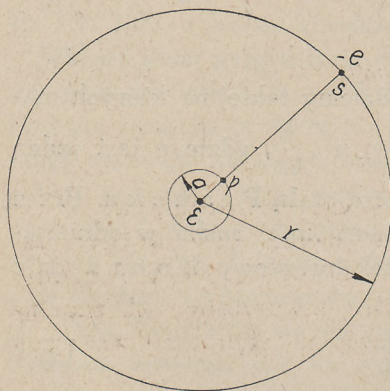
Promienie orbit możliwych rosną więc nader szybko, gdy przechodzimy do torów bardziej oddalonych od jądra.

Długości fal widma wysyłanego przez atom da nam wzór 1-szy. Wymaga on uprzedniego obliczenia energii całkowitej, jaką posiada elektron, poruszający się po orbicie n -tej. Energia całkowita $E = E_k + E_p$, gdzie E_k i E_p oznaczają energię kinetyczną i potencjalną.

$$E_k = \frac{1}{2} mv^2 = \frac{1}{2} m \omega^2 r^2 = \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathcal{E}e}{r}, \dots \dots \dots (5)$$

gdyż mnożąc obie strony równania 2-go przez r , mamy $m \omega^2 r^2 = \frac{\mathcal{E}e}{r}$.

Co dotyczy energii potencjalnej, tak w tym, jak i w innych przypadkach, możemy obliczać tylko różnicę pomiędzy energią potencjalną elektronu na orbicie n -tej, a energią potencjalną, którą on posiada, znajdując się w jakiejś określonej odległości od jądra, np. w odległości a (rys. 210). Ta różnica równa jest pracy wykonywanej przez siły pola, gdy elektron przechodzi, na przykład, z punktu s na rys. 210 do punktu p . Znane z fizyki elementarnej twierdzenie mówi, że praca wykonana przy przejściu w polu elektrycznym pewnego ładunku z jednego punktu do drugiego równa jest iloczynowi z danego ładunku przez różnicę potencjałów pomiędzy punktami. Zastosujemy to twierdzenie do przejścia z punktu s do p . Potencjał w s równa



Rys. 210.

się E/r ; potencjał $p = E/a$. Praca wykonana W , zważywszy ujemny ładunek elektronu, wyraża się wzorem:

$$W = (-e) \left(\frac{\mathcal{E}}{r} - \frac{\mathcal{E}}{a} \right) = \frac{\mathcal{E}e}{a} - \frac{\mathcal{E}e}{r} = E_p \dots \dots \dots (6)$$

Napisaliśmy, że ta praca jest miarą energii potencjalnej — podobnież, jak miarą energii potencjalnej ciała podniesionego na pewną wyso-

kość jest praca wykonywana, gdy to ciało spada z danej wysokości na powierzchnię ziemi.

W myśl wzorów 5-go i 6-go mamy, że energja całkowita

$$E = E_k + E_p = \frac{\mathcal{E}e}{a} - \frac{1}{2} \frac{\mathcal{E}e}{r}.$$

Podstawiając wartość r z wzoru 4-go, znajdujemy, że

$$E = \frac{\mathcal{E}e}{a} - \frac{1}{n^2} \cdot \frac{2\pi^2 \mathcal{E}^2 e^2 m}{h^2} \quad \dots \quad (7)$$

Zastosujemy teraz wzór 1-szy, by znaleźć częstość drgań wysyłanej fali świetlnej. Załóżmy, że elektron przeskakuje z orbity n -tej, na której posiada energję E_1 , odpowiadającą wzorowi 7-memu, na orbitę k -tą, gdzie energję E_2 będzie wyrażać wzór

$$E_2 = \frac{\mathcal{E}e}{a} - \frac{1}{k^2} \cdot \frac{2\pi^2 \mathcal{E}^2 e^2 m}{h^2}$$

W myśl wzoru 1-go

$$h\nu = E_1 - E_2 = \frac{2\pi^2 \mathcal{E}^2 e^2 m}{h^2} \left(\frac{1}{k^2} - \frac{1}{n^2} \right) \quad \text{czy} \quad \nu = \frac{2\pi^2 \mathcal{E}^2 e^2 m}{h^3} \left(\frac{1}{k^2} - \frac{1}{n^2} \right).$$

Od częstości drgań przechodzimy do liczby fal $\frac{1}{\lambda} = \nu$ i znajdujemy

$$\nu' = \frac{\nu}{c} = \frac{2\pi^2 \mathcal{E}^2 e^2 m}{h^3 c} \left(\frac{1}{k^2} - \frac{1}{n^2} \right) \quad \dots \quad (8)$$

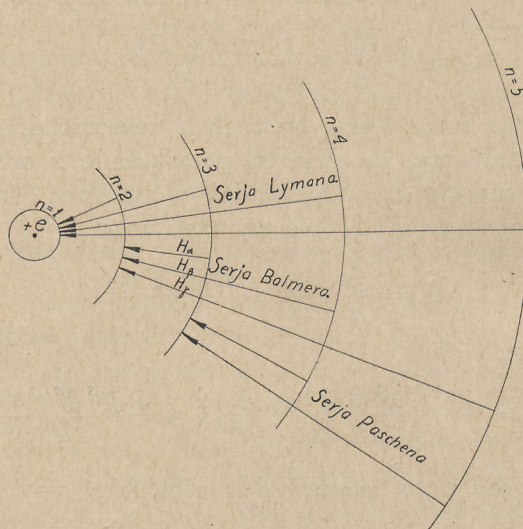
W tym wzorze czynnik przed nawiasem jest wielkością stałą, k i n są liczbami całkowitemi, które mogą przybierać różne wartości zależne od tego, z jakiej orbity n spada elektron na orbitę k . Porównując wzór 8-my z wzorami seryj wodoru, stwierdzamy ich zupełne podobieństwo. Jeżeli nasza teoria jest słuszna, stała wzorów, wypisanych na str. 643,

$$R = \frac{2\pi^2 e^4 m}{h^3 c} {}^1) \quad \dots \quad (9)$$

Stała R znana jest na podstawie badań spektralnych z ogromnym stopniem dokładności. Według nowszych źródeł $R = 109677.69 \text{ cm}^{-1}$. Prawą stronę wzoru 9-go łatwo obliczymy, mając na względzie, że $e = 4.774 \times 10^{-10}$ j. el. st.; m , masa elektronu, równa się $1.662 \times$

¹⁾ Ładunek \mathcal{E} jądra wodoru = e , t. j. ład. elementarnemu. Wzór 9-ty otrzymujemy, podstawiając we wzorze 8-ym e , zamiast \mathcal{E} . Stała R jest to czynnik, znajdujący się we wzorze 8-ym przed nawiasem.

$\times 10^{-27} \text{ gr}^1)$, $h = 6.55 \times 10^{-27} \text{ erg. sek.}$, $c = 2.9987 \times 10^{10} \text{ cm. sek.}^{-1}$
 W rachunkach możemy poprzestać na miernej dokładności, gdyż błąd wyznaczenia niektórych wielkości, na przykład h , przewyższa 1 na 1000; znajdujemy w ten sposób, że teoria Bohra daje $R = 1.097 \times 10^5 \text{ cm.}^{-1}$. Mając na względzie dopiero uczynioną uwagę, musimy przyznać, iż teoria idealnie się zgadza z danymi empirycznymi.



Rys. 211.

W oświetleniu teorii B o h r a wyjaśnia się sens fizyczny wzorów serjnych. Jeżeli porównamy wzór Balmera (str. 641) z wzorem 8-mym, dostrzeżemy, iż dotyczy on przechodzenia elektronu z którejkolwiek orbit dalszych na orbitę 2-gą. Na rys. 211 uzmysłowiliśmy przejścia elektronu, odpowiadające trzem pierwszym serjom widmowym wodoru.

Realne istnienie w atomie oddzielnych poziomów energetycznych, na których mogą się znajdować elektrony, zostało stwierdzone w przypadku wodoru bezpośrednimi doświadczeniami, opartymi na metodzie zderzeń z elektronami powolnymi. Mówiliśmy już poprzednio o tem (str. 374 i dalsze), że strumień elektronów powolnych, napotykać atomy, oddaje im energię dopiero wtedy, gdy wartość tej ener-

¹⁾ Oblicza się m , znając wartość stosunku e/m i wielkość ładunku elementarnego e . Czytelnik zechce zwrócić uwagę na to, że na str. 554 e/m jest podane w jednostkach elektromagnetycznych bezwzględnych. Posługując się jednostkami elektrostatycznymi, musimy pomnożyć tamtą wartość przez 3×10^{10} .

gji odpowiada pewnemu minimum, niezbędnemu do wzbudzenia emisji rezonansowej. W myśl teorii B o h r a rezonans polega prosto na tem, że elektron przechodzi z orbity podstawowej, na której się znajduje normalnie, na orbitę najbliższą. W przypadku wodoru jednoatomowego orbita podstawowa, najniższa, odpowiada liczbie kwantowej $n=1$ (rys. 211). Promieniowanie rezonansowe powinniśmy otrzymać przy powrocie na poziom energetyczny pierwotny elektronu podniesionego na orbitę drugą. Łatwo możemy obliczyć wartość potencjału rezonansowego (s. 375). W myśl teorii B o h r a:

$$\nu' = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2} \right), \text{ gdzie } R = 1.0968 \times 10^5 \text{ cm}^{-1}$$

Stąd $\lambda = 1215.7 \text{ \AA}$, a według wzoru na s. 442

$$V = \frac{12345}{1215.7} = 10.15 \text{ volt.}$$

Również łatwo obliczyć potencjał jonizacyjny (s. 380). Jonizacja zachodzi wówczas, gdy elektron, opuszczając swą normalną pozycję, oddala się poza obręb oddziaływania jądra; można więc uważać, iż przy jonizacji atomu elektron przechodzi z pierwszej orbity na nieskończenie odległą. We wzorze

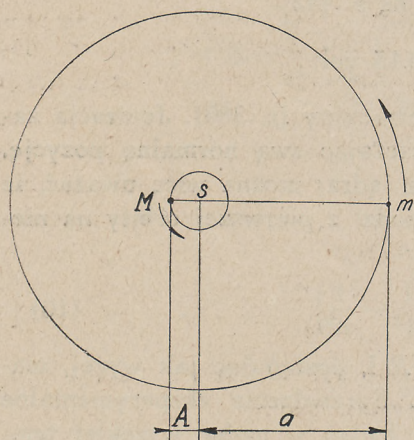
$$\frac{1}{\lambda} = \nu' = R \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{n^2} \right) \dots \dots \dots (10)$$

czynimy $n = \infty$, otrzymujemy $\lambda = 1/R$ i, postępując jak wyżej, mamy V , pot. jonizacyjny, $= 13,54 \text{ V}$. Sprawdzenie eksperymentalne (niełatwe, gdyż należało dokonywać badań w nader wysokiej temperaturze, przy zupełnej dysocjacji drobin) potwierdziło całkowicie przewidywania teoretyczne. Zauważymy, przy sposobności, że pobudzanie gazów i par zapomocą uderzeń elektronów wykazuje istnienie poziomów energetycznych w atomach, zupełnie niezależnie od szczegółowych hipotez o ruchu elektronów po takich czy innych orbitach.

Teoria B o h r a tłumaczy nam nietylko emisję, lecz i *absorbcję*. Pochłanianie światła związane jest z przejściem elektronu z orbity bliższej, z niższego poziomu energetycznego, na orbitę dalszą o wyższym poziomie energetycznym. Jeżeli orbita 1-sza jest normalną, to widmo absorbcyjne wodoru jednoatomowego musi odpowiadać wzorowi 10-temu. Serja Balmera może się ukazać w absorbcji wtedy dopiero, gdyż światło napotyka atomy już pobudzone (np. zapomocą wyładowań elektrycznych), posiadające elektrony na orbicie 2-giej; doświadczenie potwierdza to w zupełności. Teoria Bohra wyjaśnia tym sposobem fakt dawno znany, lecz dawniej zgoła niezrozumiały,

że nie wszystkie linje, znane w emisji, można otrzymać w absorbcji. Oczywiście jest obecnie, że linje, które otrzymujemy w absorbcji światła przez gaz niepobudzony, odpowiadają przejściu elektronów z pewnej normalnie zajmowanej orbity na jedną z wyższych orbit. Wybór jest znacznie mniejszy, niż w zjawisku odwrotnym, t. j. w zjawisku emisji, gdzie możemy mieć różnorodne przypadki orbit początkowych i końcowych.

B. Widmo helu. Wyprowadzając wzór seryj wodoru (8), założyliśmy ogólnie, że ładunek jądra, naokoło którego krąży elektron, równa się ξ . Wzór otrzymany możemy zatem zastosować, poza wo-



Rys. 212.

dorem, do każdego atomu zjonizowanego, który utracił wszystkie elektrony, prócz jednego. Wiemy (str. 587), że obojętny atom helu posiada dwa elektrony, atom litu — trzy, berylu — cztery i t. d. Znalezione wyżej wzory będziemy mogli zatem stosować do atomu helu, który utracił jeden elektron, do atomu litu, któremu brak dwu elektronów, do atomu berylu, pozbawionego trzech elektronów. Doświadczalnie udało się jednak otrzymać jądro atomu z jednym elektronem tylko w przypadku helu.

Daremne były dotychczas wszystkie wysiłki otrzymania choćby litu dwukrotnie zjonizowanego. Nadmienimy, że hel dwukrotnie zjonizowany stanowią cząstki α , które, zgodnie z ideami B o h r a, nie powinny promieniować; rzeczywiście — nie dają one widma.

Serje widmowe helu zjonizowanego otrzymamy, biorąc we wzorze 8-mym $\xi = 2e$, gdyż jądro helu posiada podwójny ładunek elementarny. Znajdujemy po podstawieniu

$$\nu' = \frac{2\pi^2 (2e)^2 e^2 m}{h^3 c} \left(\frac{1}{k^2} - \frac{1}{n^2} \right) = 4R \left(\frac{1}{k^2} - \frac{1}{n^2} \right) \quad (11)$$

Serje helu zjonizowanego, podane na str. 645, są istotnie tego typu.

Zakładaliśmy dotychczas milcząco, że elektron krąży naokoło nieruchomego jądra. Byłoby to słuszne, gdybyśmy mieli do czynienia

z jądrem o masie nieskończenie wielkiej. W przeciwnym razie, podobnie jak w krążeniu planet naokoło słońca, obydwa ciała poruszają się koło wspólnego środka ciężkości. Rys. 212 wyjaśnia to bliżej. Odległości A i a są odwrotnie proporcjonalne do mas jądra M i elektronu m . Szczegółowe obliczenie pokazuje, że uwzględnienie ruchu jądra nie zmienia zasadniczo wzorów; należy jedynie wszędzie zastąpić masę m przez μ , określone zapomocą równania:

$$\mu = \frac{m}{1 + m/M} \quad \dots \quad (12)$$

Poprawka jest bardzo niewielka. Największą wartość ma ona oczywiście w przypadku wodoru, którego jądro posiada najmniejszą masę; poprawka wynosi wtedy (stosunek $m/M = 1848$, p. str. 554) około 0.05%. W przypadku helu stosunek m/M jest w okrągłej liczbie cztery razy mniejszy. Poprawki tego rzędu są najczęściej bez znaczenia w fizyce eksperymentalnej. W spektroskopji wszakże, gdzie precyzja pomiarów jest nie mniejsza, niż w astronomji, czynnik powyższy może i musi być uwzględniony. Mając to na względzie, napiszemy stałą R y d b e r g a we wzorze 9-tym:

$$R_H = \frac{2\pi^2 e^4}{h^3 \cdot c} \cdot \frac{m}{1 + m/M} \quad \dots \quad (9a)$$

gdzie indeks H oznacza wodór. We wzorze 11, który dotyczy helu, po wprowadzeniu analogicznej poprawki, mamy

$$\nu' = 4 \cdot \frac{2\pi^2 e^4}{h^3 c} \cdot \frac{m}{1 + m/M_{He}} = 4R_{He} \left(\frac{1}{k^2} - \frac{1}{n^2} \right) \quad \dots \quad (12a)$$

Przewidywana przez nas subtelna różnica (około 0.04%) pomiędzy R_H a R_{He} została rzeczywiście stwierdzona przez P a s c h e n a, który znalazł na drodze badań spektralnych:

$$R_H = 109677.69 \text{ i } R_{He} = 109722.14$$

Ten przykład charakteryzuje wnikliwość teorii B o h r a, jej zdolność opanowania najdrobniejszych szczegółów zjawisk widmowych.

Historycznie interesującym jest, że w roku 1913, gdy B o h r ogłaszał swe epokowe prace, znane były tylko dwie ostatnie z pomiędzy seryj helu zjonizowanego, któreśmy podali na str. 645, mianowicie — serja F o w l e r a, odkryta w roku 1912 w rurce, zawierającej mieszaninę helu i wodoru i serja P i c k e r i n g a, którą uczony ten wykrył w widmie jednej z gwiazd. Obydwie serie linii, idąc za argumentacją R y d b e r g a, przypisywano *wodorowi*. Według B o h r a

serie tego typu nie mogły należeć do wodoru, lecz jedynie — do helu. Przewidywanie to okazało się słuszne; w roku 1914 (F o w l e r) i 1916 (P a s c h e n) stwierdzono doświadczeniami bezpośrednimi, że to hel wytwarza linie tych seryj.

Mówiliśmy dotychczas o orbitach kołowych, które stanowią tylko szczególny przypadek orbit eliptycznych, po których naogół musi się poruszać naokoło jądra elektron, — analogicznie do obiegu planet naokoło słońca. Już w pierwszych swych pracach z roku 1913 B o h r wyraźnie mówi o orbitach eliptycznych. Zagadnienie obiegu elektronów po elipsach pogłębił w r. 1915 A. S o m m e r f e l d¹⁾, stosując zamiast jednej liczby kwantowej dwie, i przyczynił się do rozszerzenia teorii B o h r a na nowe dziedziny zjawisk. S o m m e r f e l d również zdołał wytłumaczyć subtelną strukturę linii wodoru i helu zjonizowanego, uwzględniając zmianę masy elektronu, która w myśl teorii względności (str. 406) musi zachodzić w szybkim ruchu po orbicie. Subtelna struktura linii ujawnia się dopiero przy nader silnych rozszczepieniach. Okazuje się wtedy, że linia, napozór pojedyncza, rozpada się na liczne składowe, zawarte w granicach niewielkiego ułamka jednostki Ångströma.

C. Widma atomów o wielu elektronach. Gdy liczba elektronów, związanych z jądrem, przewyższa jedność, obliczenie teoretyczne widma jest niemożliwe, gdyż zagadnienie staje się matematycznie nierozwiązalnym w formie ogólnej, analogicznie do zagadnienia wzajemnego oddziaływania trzech ciał w astronomji. Wspominaliśmy już o tem, że udało się ustalić istnienie seryj widmowych w widmach ogromnej większości pierwiastków. Wzory seryjne mają jednak wówczas charakter nawpół empiryczny; ich stałe muszą być wyznaczone na drodze pomiarów spektralnych. Najprostszym z wzorów stosowanych w tej dziedzinie jest wzór R y d b e r g a, który ma postać

$$\nu' = A - \frac{R}{(n+p)^2}, \quad n=2, 3, 4 \dots \dots \dots (13)$$

W tym wzorze A i p są to stałe, charakteryzujące daną serję, R jest stałą R y d b e r g a, którą znamy już z widma wodoru. Wzór 13-ty jest niemal równie prosty, jak i wzór Balmera. Stała A jest kresem

¹⁾ Profesor uniwersytetu w Monachjum, autor słynnej monografji „Atombau u. Spektrallinien”, która ogromnie się przyczyniła do rozpowszechnienia nowych idei w dziedzinie spektroskopji.

serji (p. str. 642), gdyż przy $n = \infty$ liczba fal $\nu = A$. Prosty wzór R y d b e r g a daje jednak niedostateczną dokładność w obliczeniu linii widmowych, i zwykle są stosowane wzory bardziej skomplikowane.

Ogólne zasady tłumaczenia zjawisk w atomach wieloelektronowych są te same, co i w przypadku atomów jednoelektronowych. Jak i tam, zakładamy istnienie określonych poziomów energetycznych, odpowiadających różnym orbitom. Przeskakiwaniu elektronu z orbity na orbitę towarzyszy wypromieniowywanie kwantu $h\nu$.

Wykryto niezmiernie interesujące związki pomiędzy widmami pierwiastków, a ich rozmieszczeniem w tablicy układu perjodycznego. Widma pierwiastków, znajdujących się w tej samej kolumnie układu perjodycznego, np. *Na*, *K*, *Rb*, *Cs* z kolumny pierwszej, *Ca*, *Sr*, *Ba* z kolumny drugiej, posiadają serje widmowe zupełnie analogiczne. Ujawnia się to między innymi w tem, że spotykamy w tych widmach charakterystyczne ugrupowania linii, jednakowe dla pierwiastków tej samej kolumny. Tak metale alkaliczne dają linje podwójne (dublety), metale ziem alkalicznych — linje pojedyncze i potrójne (singlety i tryplety), metale trzeciej kolumny — znów linje podwójne i poczwórne i t. d. Można dostrzeżoną prawidłowość nazwać *prawem kolejności*; głosi ono, że pierwiastki, następujące po sobie w układzie perjodycznym, dają ugrupowania linii, których krotność wyrażają kolejno liczby nieparzyste i parzyste.

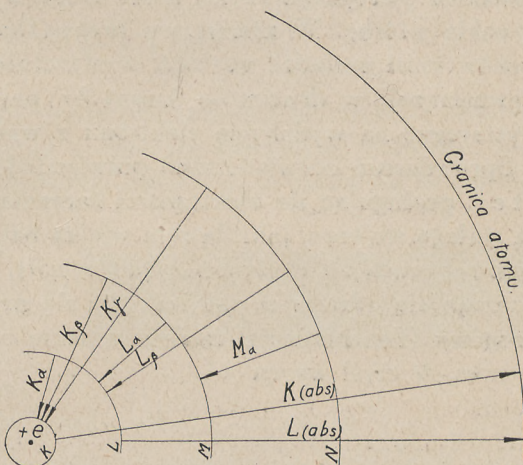
Był czas, gdy mniemano, że każdy pierwiastek daje tylko jedno jedyne charakteryzujące go widmo. W miarę gromadzenia materiału doświadczalnego przekonywano się coraz dobitniej, że twierdzenie to nie jest prawdziwe. Dziś znamy pięć widm fosforu, sześć widm tlenu, dwa widma helu i t. d. Teoria tłumaczy nam jasno fakt istnienia widm różnorodnych. Weźmy np. przypadek helu. Jedno widmo helu jest widmem obojętnego atomu helu; drugie widmo, któreśmy szczegółowo rozpatrywali na str. 645, jest widmem helu zjonizowanego, t. j. atomu helu, który utracił jeden elektron. W przypadku innych pierwiastków, np. tlenu, możliwe jest promieniowanie atomu, który utracił większą ilość elektronów, a więc — atomu dwu, trzy, czterokrotnie zjonizowanego. Przyjętem jest charakteryzować stan atomu, wysyłającego widmo, rzymskimi cyframi. *O I* oznacza atom obojętny tlenu, *O II* — atom, który utracił jeden elektron, *O III* — dwukrotnie zjonizowany i t. p. W myśl powyższego piszemy *He I* i *He II* (p. nagłówek na str. 645). Bardzo często widmo atomów obojętnych nazywamy widmem łukowem, a widmo atomów zjonizowanych —

iskrowem. Albowiem w łuku elektrycznym, gdzie świecenie zachodzi przy stosunkowo małej różnicy potencjałów, mamy najczęściej (nie zawsze jednak) emisję atomów obojętnych; a w iskrze, szczególnie gdy się zrealizuje wysokie napięcia (p. str. 452), spotykamy atomy silnie zjonizowane.

Zważywszy analogie struktury widm pierwiastków, znajdujących się w tych samych kolumnach układu perjodycznego, należy mniemać, że charakter widma wiąże się z wartościowością pierwiastka. Wartościowość pierwiastka, w zakresie idei B o h r a, udało się wytłumaczyć istnieniem zewnętrznej powłoki elektronowej, której się przypisuje oddziaływania chemiczne. Pierwiastki pierwszych trzech kolumn układu perjodycznego noszą nazwę elektrododatnich, co się ujawnia w elektrolizie występowaniem tych pierwiastków na katodzie. Przypuszczamy, że w ich powłoce istnieje bądź jeden elektron (1-sza kolumna, metale alkaliczne), bądź dwa (met. ziem alk.), bądź trzy (3-cia kol.), które łatwo mogą być oddzielone od atomu. To przypuszczenie wiąże się z uwagą, że metale alkaliczne (p. str. 465) lit, sód, potas, rubid, cez następują w tablicy Mendelejewa zawsze po gazach szlachetnych — helu, neonie, argonie, kryptonie, ksenonie, które są absolutnie nieczynne chemicznie. Wyobrażamy sobie, że konfiguracja elektronów, odpowiadająca gazom szlachetnym, jest specjalnie trwała i że ta trwałość układu tłumaczy niereagowanie tych pierwiastków na żadne czynniki chemiczne. Metale elektrododatnie, należy mniemać, przejmują trwały układ elektronów wewnętrznych i dołączają doń łatwo dające usunąć się elektrony zewnętrzne. Od liczby tych ostatnich zależy wartościowość; one też, przeskakując z orbity na orbitę, wytwarzają widma linjowe emisyjne. Cośmy powiedzieli o trzech pierwszych kolumnach ukł. perjodycznego, dotyczy i dalszych. Ten sposób myślenia znalazł godne uwagi potwierdzenie w spektralnem *prawie przesunięć*, które zostało ustalone dzięki pracom K o s s e l'a i S o m m e r f e l d a. Ostatni wskazali, że widma iskrowe, to jest widma atomów zjonizowanych, odpowiadają widmom atomów obojętnych, poprzedzających dany atom. Tak widmo fosforu, który zajmuje 15-te miejsce w tabl. Mendelejewa, jest odrębne od widma Si, który go poprzedza. Jednak atom fosforu, który utracił jeden elektron ($P II$), daje widmo analogiczne do widma krzemu; fosfor dwukrotnie zjonizowany ($P III$) daje widmo analogiczne do widma 13-go pierwiastka, glinu; widmo $P IV$ będzie podobne do widma magnezu (p. tabl. na str. 465), wreszcie $P V$ da widmo przypominające Na. Ten fakt doświadczalny jest zrozumiały

ze stanowiska hipotezy o zewnętrznej powłoce elektronowej. Atom fosforu, w myśl naszych założeń, posiada układ elektronów wewnętrznych taki sam, jak — neon; w powłoce zewnętrznej zaś pięć elektronów ruchliwych, wytwarzających widma. Gdy ten atom utraci jeden elektron, posiada strukturę, przypominającą czterowartościowy krzem; przy stracie dwu elektronów jest analogiczny do glinu i t. d. Zgodnie z powyższem widma PV , $SiIV$, $AlIII$, $MgII$ i NaI powinny mieć charakter analogiczny. Doświadczenie stwierdza słuszność tego wniosku. Przypominamy, że i w przypadku helu, zgodnie z prawem przesunięć, znaleźliśmy, że widmo He zjonizowanego jest zupełnie analogiczne do widma wodoru atomowego.

D. Widma Röntgenowskie. Posługując się modelem B o h r a, daliśmy obraz, wyjaśniający zgruba pewne fakty z dziedziny spektroskopii atomów ciężkich w widmie widzialnem i nadfiołkowem. Jak wykazał po raz pierwszy K o s s e l¹⁾, opierając się na tych samych ideach, można również wytłumaczyć, co prawda tylko ogólnikowo, powstawanie widm Röntgenowskich. Niemal identyczna struktura widm promieni X różnych pierwiastków (p. str. 464) wskazuje, iż w ich wytwarzaniu muszą wchodzić w grę nie zewnętrzne elektrony, które charakteryzują powinowactwo chemiczne, lecz elektrony wewnętrzne. Idąc za B o h r e m, założyliśmy już wyżej, że pierwiastki o rosnących numerach porządkowych dołączają nowe elektrony do swych warstw zewnętrznych, przyczem ugrupowanie elektronów w warstwach najbardziej wewnętrznych nie ulega zmianie. Przed-



Rys. 213.

¹⁾ W. K o s s e l. Bemerkung zur Absorption homogener Röntgenstrahlen. Verhandl. d. Deutschen Physik. Ges., r. 1914, s. 953.

stawmy schematycznie orbity elektronów wewnętrznych w postaci kół, otaczających jądro (rys. 213) i nazwijmy te orbity, odpowiadające określonym poziomom energetycznym, K , L , M , N . Elektron K , na przykład, nie może być przeniesiony na orbitę L , M , N , gdyż te orbity, w stanie normalnym, wszystkie są zajęte przez inne elektrony. Można go jedynie usunąć poza obręb atomu, co odpowiada t. zw. jonizacji wewnętrznej. Gdy to nastąpi, na uwolnione miejsce mogą przejść elektrony z dalszych orbit L , M , N . Skok elektronu z orbity L na orbitę K daje początek linii K_{α} , — z orbity M wytwarza K_{β} , z orbity N — K_{γ} . W różnych atomach mogą zachodzić jednocześnie te przejścia, wobec tego pojawiają się w promieniowaniu linie serji K (str. 468) i to odrazu wszystkie. Widać z tego schematu, że do wzbudzenia serji K potrzeba bodźca tak intensywnego, by mógł wyrwać elektron z orbity K i przenieść nazewnątrz, wbrew polu elektrycznemu, istniejącemu wewnątrz atomu. Do wytwarzania promieni X używa się bądź szybkich elektronów, bądź promieni Röntgenowskich pierwszego rzędu, które mogą wyzwać promienie Röntgenowskie wtórne. W pierwszym przypadku energia kinetyczna elektronów musi posiadać wartość, wystarczającą do wywołania jonizacji wewnętrznej, w drugim — kwant $h\nu$ padających promieni X musi wystarczyć na wydobywanie elektronu z wnętrza atomu.

Sprawdzenie doświadczalne potwierdziło ten pogląd. D. L. Webster, posługując się elektronami żarzenia, przyspieszanymi zapomocą stałego woltażu, jaki dawała wielka bateria akumulatorów (można było wprowadzić w obwód 20160 ogniów), wykazał, że grupa linii K ukazuje się odrazu w całości, gdy się przekroczy pewien potencjał progowy. Ten potencjał nadaje właśnie odpowiednią prędkość elektronom, w myśl wzoru

$$Ve = \frac{1}{2} mv^2$$

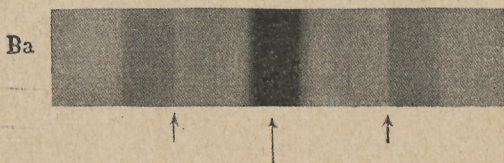
Zupełnie analogiczne prawa rządzą wypromieniowywaniem serji L , M i t. d. Schemat, nakreślony na rys. 213, przedstawia fakty w sposób zbyt uproszczony. Poziomy energetyczne L , M , N nie są proste, lecz — złożone; każdy z nich rozpada się na odrębne podpoziomy. Odpowiednio do tego linie serji L , M , N dzielą się na podgrupy, które również ukazują się odrazu w całości po przekroczeniu określonego woltażu wzbudzenia.

Z odrębnym mechanizmem emisji promieni X wiąże się też i specjalny charakter ich absorpcji. Badania spektralne ujawniły, że promienie Röntgena w absorpcji nie dają widma odwróconego, jakie ob-

serwujemy w części widzialnej, podczerwieni i ultrafiolecie, lecz dają pochłanianie w postaci smug, które się zaczynają ostrą krawędzią. Jest to zrozumiałe teoretycznie. Aby otrzymać widmo absorbcyjne, bierzemy źródło, które daje intensywne widmo ciągłe promieni Röntgenowskich, a następnie umieszczamy w biegu promieni płytkę absorbującą. Przypuśćmy, że badamy absorbcję w okolicy, która odpowiada linjom serji *K*. Dopóki $h\nu$, to jest kwant promieni w widmie ciągłym, nie wystarcza do wyrwania elektronu z orbity *K* i przeniesienia go do zewnętrznej części atomu, promienie *X* są nader słabo pochłaniane, odpowiednie długości fali przechodzą swobodnie i powodują zaczernienie kliszy. Gdy ze zmniejszeniem długości fali $h\nu$ wzrośnie o tyle, że wystarczy do przesunięcia elektronu na peryferję atomu, absorbcja wzrasta momentalnie, promienie *X* nie przechodzą przez płytkę, co na kliszy uwydatnia się w postaci raptownego jej rozjaśnienia. Przy krótszych jeszcze falach $h\nu$ wystarcza nie tylko na wyrwanie elektronu z głębi atomu, lecz również — na udzielenie mu prędkości v , w myśl wzoru:

$$h\nu = W + \frac{1}{2} mv^2.$$

W tym wzorze *W* oznacza pracę przesunięcia elektronu z orbity *K* na obwód atomu, drugi wyraz — energię kinetyczną elektronu. Smuga jasna, świadcząca o wzmożonej absorbcji, powinna się zatem ciągnąć na większej przestrzeni, począwszy od ostrej krawędzi. Widzimy to istotnie na zdjęciu, przedstawionem na rys. 214. Mamy tam pośrodku plamę ciemną, którą wytwarzają na kliszy promienie nieugięte, przechodzące przez kryształ; symetrycznie po lewej i prawej stronie mamy widmo absorbcyjne baru. W miejscach, naznaczonych strzałkami, zaczyna się absorbcja ostrą krawędzią; ciągnie się ona smugą ciągłą w stronę fal krótkich, to jest ku środkowej części zdjęcia.



Rys. 214.

Widmo absorbcyjne Ba w dziedzinie Röntgenowskiej (zdjęcie M. de Broglie'a). Zdjęcie jest symetryczne; długość fal maleje w kierunku środkowej czarnej smugi.

Na podstawie powyższego czytelnik widzi, jak olbrzymi materiał doświadczalny model atomu B o h r a bądź ujmuje w ścisłe wzory zależności matematycznych, bądź też przynajmniej wyjaśnia w ogól-

nych zarysach, porządkuje¹⁾. Pewne fakty, których wyjaśnienie sprowadzono dalej do specjalnych zasad, stają się intuicyjnie zrozumiałe. Widzieliśmy (str. 653), że częstości drgań linii serjowych otrzymuje się jako różnicę dwu wyrazów (termów wg. nomenklatury cudzoziemskiej). R i t z znalazł, że odejmując od siebie termy różnych seryj danego pierwiastka, można otrzymać wartości ν linii, które częstokroć istotnie spotykamy w widmach. Nazwał to zasadą kombinacji. Zasada kombinacji jest jednak bezpośrednią konsekwencją zasadniczego wzoru B o h r a (wzór 1, str. 650), z którego wynika, że ν równa się różnicy energii na odpowiednich orbitach, podzielonej przez h . Otóż termy są proporcjonalne do wartości energii; kombinacje różnych termów, to — kombinacje różnych poziomów energetycznych. Geneza linii kombinacyjnych staje się jasna.

W zakończeniu zestawmy raz jeszcze postulaty, na których oparł B o h r swą teorię atomu.

Postulat I. Elektrony krążą naokoło jądra po orbitach zamkniętych, nie wypromieniowując energii.

Postulat II. Jako orbity trwałe elektronów możliwe są tylko te torry, które spełniają *mechaniczny warunek kwantowy*²⁾.

Postulat III. Wypromieniowywanie energii zachodzi przy przechodzeniu elektronu z jednej orbity na drugą. Częstość drgań promieniowania wysyłanego daje wzór $h\nu = E_1 - E_2$, gdzie E_1 i E_2 oznaczają energię elektronu na orbitach pierwotnej i końcowej (*optyczny warunek kwantowy*).

Postulaty powyższe są od siebie zupełnie niezależne i, trzeba przyznać, dowolne. Od roku 1924 ujawniła się wyraźna tendencja do zastąpienia modelu B o h r a ujęciem teoretycznym, zawierającym mniej dowolnych założeń i lepiej czyniącym zadość zespołowi danych doświadczalnych. Tym usiłowaniom poświęcony jest następny rozdział.

¹⁾ Prawo Moseley'a (p. str. 467) można uzasadnić tem, że w miarę wzrastania numeru porządkowego pierwiastków, a więc i — ładunku jądra, występują większe siły elektryczne, i wzrastają zarazem różnice energii, posiadanej przez elektrony na orbitach *K*, *L*, *M*. Większym różnicom E odpowiada wzrost ν w myśl wzoru $h\nu = E_1 - E_2$.

²⁾ Mechaniczny warunek kwantowy sformułowaliśmy na str. 651, wzór 3. Przy szerszem ujęciu teoretycznym formuluje się go zwykle w postaci całki $\int p dq = n \cdot h$, gdzie q oznacza współrzędną uogólnioną, a p — t. zw. moment sprzężony.

Rozdział XII.

BRAKI MODELU BOHRA.

NOWE KIERUNKI W MECHANICE ATOMU¹⁾.

STWORZONA przez B o h r a teoria atomu wywołała w pierwszych latach swego rozwoju olbrzymi entuzjazm. Oto kilka charakterystycznych zdań, wyjętych z przedmowy do 1-go wydania głośnego dzieła A. S o m m e r f e l d a „Atombau und Spektrallinien“ (Budowa atomu a linje widmowe). W roku 1919 pisał S o m m e r f e l d „To, co dziś wysłuchujemy w mowie widm, jest prawdziwą muzyką sfer atomu, współbrzmieniem stosunków, wyrażających się liczbami całkowitemi, porządkiem i harmonją, które wzrastają, nie bacząc na różnorodność zjawisk. Po wszystkie czasy teoria linii widmowych będzie nosić imię B o h r a“... Rysunki skomplikowanych układów torów eliptycznych, zakreślanych przez elektrony, podawały w Niemczech nawet podręczniki gimnazjalne; mniemano, że uczony duński całkowicie odsłonił tajemniczy mechanizm wnętrza atomu. Z biegiem czasu zaczęły się ujawniać braki teorii. Nie zdołano, na przykład, stworzyć na gruncie teorii B o h r a modelu atomu helu, pozwalającego obliczyć zgodną z doświadczeniem wartość potencjału jonizacyjnego tego pierwiastka. Fakty empiryczne wskazywały dalej, że w niektórych przypadkach należy wprowadzać połówkowe liczby kwantowe, co z punktu widzenia przyjętej teorii było absolutnie pozbawione sensu. Te i inne trudności zdawały się wskazywać, że teoria B o h r a nie ogarnia całokształtu zjawisk doświadczalnych. Zwrócono wówczas uwagę i na niejednorodność struktury wewnętrznej tej teorii. Z jednej strony zakłada B o h r słuszność praw mechaniki i prawa Coulomba, z drugiej (p. str. 664) wprowadza warunki kwan-

¹⁾ Ze względu na wybitnie matematyczny i niezmiernie abstrakcyjny charakter najnowszych badań nad mechaniką kwantową, w szczupłych ramach tej książki możliwe było jedynie naszkicowanie głównych myśli przewodnich współczesnej teorii atomów.

towe, obce fizyce klasycznej i z jej duchem sprzeczne. Zaczęła też razić mnogość dowolnych założeń w teorii B o h r a. Albowiem, gdybyśmy nawet połączyli postulaty I i II-gi (str. 664) w jedną całość, mówiąc, że atom nie promieniuje jedynie na orbitach, odpowiadających postulatowi II-mu¹⁾, to i tak mielibyśmy dwie niezależne od siebie hipotezy, dotyczące warunków kwantowych mechanicznego i optycznego. Pozostawało dalej do rozwiązania zagadnienie podstawowe optyki: jak się dzieje, że światło posiada w pewnych razach, np. w przypadku interferencji, charakter fal, a w innych okolicznościach, np. w efekcie fotoelektrycznym, jawi się nam jako rodzaj pocisków energii (kwantów, fotonów).

Pierwszy istotny krok naprzód ku powiązaniu faktów i głębszemu ich ujęciu teoretycznemu uczynił L u d w i k d e B r o g l i e (p. str. 382) w swej pracy doktorskiej, ogłoszonej w roku 1924. D e B r o g l i e zwrócił uwagę na daleko sięgającą analogję, paralelizm pomiędzy zjawiskami mechanicznymi a optycznymi. Zasadnicze prawa mechaniki i optyki geometrycznej można wyrazić zapomocą wzorów co do charakteru swego zupełnie podobnych. Aby wyjaśnić dwoisty charakter zjawisk optycznych wprowadził d e B r o g l i e sprzężenie fal z ruchem fotonów, niosących energję, posiadających zatem określoną masę w myśl poglądów nowoczesnych (str. 408). Te wyobrażenia, przeniesione przez analogję w dziedzinę mechaniki, prowadziły do poglądu o istnieniu fal, związanych z ruchem ciał materialnych. Doświadczenia, jak wiemy (str. 384), pozwoliły wykryć fale d e B r o g l i e'a, zwane też czasami falami materji. Teoria d e B r o g l i e'a prowadziła do mechanicznego warunku kwantowego, jako do naturalnej konsekwencji założeń podstawowych, przyczem zakładano a priori słuszność kwantowego związku optycznego. Zmniejszenie liczby założeń stanowiło znaczny postęp w stosunku do teorii B o h r a.

Dostrzeżone przez d e B r o g l i e'a analogje i związki nie posunęły jednak naprzód samej mechaniki atomu. Ważne wyniki w tej dziedzinie osiągnął o dwa lata później Erwin S c h r ö d i n g e r²⁾ dzięki twórczemu polotowi myśli i fantazji. S c h r ö d i n g e r umiał swą ideę podstawową rozwinąć matematycznie, wyciągnąć z niej konsekwencje fizyczne; tym sposobem zapoczątkował nową teorię atomu,

¹⁾ Pozostawałoby jednak wówczas absolutnie niepojętem, jakim sposobem czysto mechaniczny warunek kwantowy może odgrywać decydującą rolę w promieniowaniu elektronu, będącem zjawiskiem elektromagnetycznym.

²⁾ Głównie prace S c h r ö d i n g e r a ukazały się w *Annalen der Physik* w 1-szej połowie r. 1926. Zostały potem przedrukowane, jako pewna całość, p. n. „Abhandlungen zur Wellenmechanik”.

która otrzymała nazwę mechaniki undulacyjnej. Genezę tej nazwy wyjaśnimy niezwłocznie.

Idea przewodnia teorii S c h r ö d i n g e r a polegała na pogłębieniu związku pomiędzy mechaniką a optyką. Jakiś już wskazali wyżej, de B r o g l i e przeprowadził paralelę¹⁾ pomiędzy mechaniką punktu a *optyką geometryczną*. S c h r ö d i n g e r o w i wydało się to niewystarczającym. Wiadomo, że optyka geometryczna, jeżeli ją nawet uzupełnić zaczątkami teorii falowej w postaci zasady Huygensa, nie wystarcza do wytłumaczenia subtelniejszych zjawisk optycznych, np. dyfrakcji, której ulega światło, przechodząc przez wąskie otwory lub uginając się na brzegach ekranów. Wogóle można twierdzić, że optyka geometryczna zawodzi, gdy krzywizna torów, które zakreślają fotony (kwanty), jest duża (promień krzywizny jest wtedy, oczywiście, mały); ściśle ujęcie zjawisk jest wtedy tylko możliwe przy stosowaniu *optyki fizycznej*, wychodzącej z równania ruchu falowego²⁾. W myśl analogii de B r o g l i e'a, fotonom odpowiadają elektrony. W atomie promień krzywizny ich torów jest tak mały, że sprzężone z nimi fale materji powinny być rozpatrywane ze stanowiska równań optyki fizycznej. I w mechanice atomu zatem za punkt wyjścia należy wziąć równanie rozchodzenia się fal; stąd nazwa mechaniki undulacyjnej. Wiążąc równanie podstawowe fal z wzorami mechaniki klasycznej i przyjmując a priori słuszność optycznego związku kwantowego, doszedł S c h r ö d i n g e r do swego równania zasadniczego, zawierającego prawa przemian energii w atomie. Równanie różniczkowe S c h r ö d i n g e r a jest typu równań znanych w mechanice klasycznej. W skład równania S c h r ö d i n g e r a wchodzi energia całkowita atomu E , jako parametr. Badanie matematyczne równania pokazuje, że rozwiązania, mające sens fizyczny, istnieją tylko przy ściśle określonych wartościach energii atomu E_1, E_2, E_3, \dots ; w przypadku atomu wodoru, na przykład, wartości E są dokładnie identyczne z temi, któreśmy znaleźli na str. 653, na podstawie modelu B o h r a. Przewaga teorii S c h r ö d i n g e r a na

¹⁾ Znacznie wcześniej, bo w 1-szej połowie w. XIX-go, uczynił to był w sposób nadzwyczaj gruntowny W. R. H a m i l t o n. Idee H a m i l t o n a naogół znalazły słaby oddźwięk i częściowo uległy zapomnieniu.

²⁾ Równanie fal ma postać następującą:

$$\frac{1}{v^2} \cdot \frac{\partial^2 u}{\partial t^2} = \frac{\partial^2 u}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 u}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 u}{\partial z^2}.$$

We wzorze powyższym x, y, z są to współrzędne, t — czas, v — prędkość rozchodzenia się fal, u — wielkość, która ulega zmianom perjodycznym, np. wychylenie cząstek.

tem jednak polega, że w niej te wartości wynikają w sposób naturalny i bezpośredni, że tym sposobem prawo występowania liczb całkowitych w serjach widmowych jest konsekwencją tak oczywistą założeń podstawowych, jak ten fakt, na przykład, że na strunie dźwięczącej spotykamy całkowitą liczbę węzłów. W teorii B o h r a natomiast prawo liczb całkowitych wynika ze zgoła niezrozumiałego warunku kwantowego mechanicznego, który, jak *deus ex machina*, ratuje sytuację.

Mechanika undulacyjna posiada nad dawną teorią kwantową nie tylko wyższość w dalej posuniętej spójności, jednolitości, lecz, co najważniejsze, — również i przewagę w interpretacji faktów fizycznych. Tłumaczy ona ilościowo nie tylko te fakty, które ujmowała w formie zgodnej z doświadczeniem teoria B o h r a i S o m m e r f e l d a, lecz i takie, które się dawnej teorii wymykały; daje, na przykład, istnienie liczb kwantowych połówkowych, których żądają badania spektralne, prowadzi do zgodnej z doświadczeniem wartości potencjału jonizacyjnego helu, wyjaśnia nowe szczegóły zjawisk Z e e m a n a i S t a r k a ¹⁾; pogłębia interpretację zjawisk chemicznych ²⁾ i ra-

¹⁾ Zjawiska Z e e m a n a i S t a r k a otrzymały swe miano od nazwisk odkrywców. Polegają one na tem, że linje widmowe ulegają rozszczepieniu, gdy się poddaje promieniujące atomy działaniu pola magnetycznego (zjawiska Zeemana, odkryte w roku 1896) lub pola elektrycznego (zjawisko Starka, odkryte w r. 1913). Zjawisko Zeemana zostało przepowiedziane przez H. A. L o r e n t z a na podstawie hipotezy drgań elektronów w atomach. Pierwotna teoria stała się jednak zupełnie niewystarczającą, gdy się okazało, że, prócz rozszczepień, przewidzianych przez genialnego teoretyka holenderskiego, doświadczenie wykazuje rozszczepienia bez porównania bardziej skomplikowane.

²⁾ Prace nad wodorem molekularnym wykazały najwymowniej, jak potężny środek badawczy stanowią nowe metody mechaniki kwantowej. Przez lat stokilkadziesiąt używano w eksperymentach wodoru, nie dostrzegając w tym gazie najmniejszej niejednorodności. Badania teoretyczne, dokonane w r. 1927 przez W. H e i s e n b e r g a i F. H u n d a, wskazały na możliwość istnienia dwu modyfikacji wodoru, którym nadano nazwy ortowodoru i parawodoru. Genezy tych nazw należy szukać w dziedzinie badań widmowych. Gdy poznano szczegółowo widmo emisyjne helu (badania R u n g e g o i P a s c h e n a w latach 1895 i 1896; p. uwagę na str. 646), stwierdzono, że można w niem wyróżnić dwa typy seryj: jedne, składające się z linii pojedynczych, inne, analogiczne do poprzednich, składające się z linii potrójnych. Wywnioskowano stąd, że hel jest mieszaniną dwu gazów parahelu (linje pojedyncze) i ortohelu (linje potrójne; linje ortohelu doniedawna uchodziły za podwójne, ich prawdziwą strukturę wyjaśniły dopiero prace ostatnich lat). Jednak wszelkie usiłowania, mające na celu oddzielenie tych rzekomych składników helu, pozostały bezskuteczne. Nowa mechanika kwantowa widzi w ortohelu i parahelu dwie modyfikacje tego samego pierwiastka. Poglądowo możnaby sobie tę rzecz wyobrazić, zakładając, że w modyfikacji orto dwa elek-

djoaktywnych. O kilka miesięcy wcześniej¹⁾, niż Schrödinger, dał odrębną mechanikę atomu młody fizyk niemiecki Werner Heisenberg. Jego punkt wyjścia był zgoła od-

trony, które posiada atom helu, wirują w kierunkach jednakowych (zgodne ustawienie osi obrotu), natomiast w modyfikacji para mielibyśmy wirowanie elektronów w kierunkach przeciwnych (przeciwnie ustawienie osi obrotu). W drobinie wodoru H_2 mamy dwa protony i dwa elektrony. W tym przypadku należy przypisać decydujące oddziaływanie ruchom obrotowym protonów. Ortowodór odpowiadałby zgodnemu ustawieniu osi obrotu, parawodór — przeciwnemu.

Teoretyczne rozważania wskazywały, że dwie modyfikacje wodoru powinny się różnić tak własnościami optycznymi, jak i — termicznymi. Szczególnie wielkich różnic należało oczekiwać w cieple właściwym obydwu modyfikacji w temperaturach niskich (125—200 stopni bezwzgl.). Zależność od temperatury ciepła właściwego wodoru, wziętego w stanie gazowym, dawno była znana. Przebiegu tej zależności teorie dawne nie były w stanie wytłumaczyć. Nowa teoria kwantowa (Dennis, 1928) przewidywała przebieg krzywej zgodny z doświadczeniem, zakładając, że wodór zwykły jest mieszaniną ortowodoru i parawodoru w stosunku 3 : 1 i że między temi modyfikacjami zachodzi równowaga. W niższych temperaturach ortowodór powinienby przechodzić w parawodór; jednak przemiana ta miałaby zachodzić niezmiernie wolno w stosunku do czasu trwania eksperymentów. Tym sposobem eksperymentator, praktycznie biorąc, operowałby zawsze gazem o takim samym składzie.

Sprawdzeniem doświadczalnym przewidywań teorii kwantowej zajęli się Bonhoeffer i Hardeck w Berlinie i Eucken i Hiller we Wrocławiu. Najważniejszą rzeczą było stwierdzenie faktu, że istotnie można otrzymać w specjalnych warunkach wodór, zawierający więcej modyfikacji para, niż pospolity wodór. Okazało się, że pod wpływem pewnych czynników, np. węgla drzewnego, modyfikacja orto nader szybko przechodzi w modyfikację para, i ustala się równowaga termodynamiczna, przewidywana przez teorię. W temperaturze ciekłego wodoru, t. j. w — 253°C, parawodór może stanowić 99.7% mieszaniny. F. K. Bonhoeffer i P. Hardeck, którzy cokolwiek wcześniej, niż badacze wrocławscy, przesłali swą notatkę redakcji Naturwissenschaften (Nr. 11-ty tego pisma z roku 1929; również — Sitzungsberichte d. Preuss. Akad. d. Wissensch. z marca tegoż roku: „Experimente über Para- und Orthowasserstoff von Dr. K. F. Bonhoeffer und Dr. P. Hardeck”) badali przewodnictwo cieplne wodoru w różnych temperaturach, opierając się na tem, że według teorii kinetycznej gazów przewodnictwo cieplne jest proporcjonalne do ciepła właściwego. A. Eucken i K. Hiller (Naturwissenschaften 1929, str. 182, i — Zeitschrift für phys. Chemie, 1929, Abt. B., t. 4, s. 142) mierzyli bezpośrednio ciepło właściwe. Obydwie grupy badaczy otrzymały zgodne wyniki, stwierdzające słuszność przewidywań teoretycznych w sprawie ciepła właściwego modyfikacji orto i para. Widmo wielolinjowe (p. str. 641) parawodoru okazało się odmiennem od widma wodoru zwykłego: linje ortowodoru są w niem prawie niedostrzegalne; znów w widmie wodoru zwykłego linje modyfikacji para są bardzo słabe.

¹⁾ Pierwsza rozprawa Heisenberga ukazała się w Zeitschrift für Physik w r. 1925 (t. 33, s. 879) p. n. „Ueber quantentheoretische Umdeutung kinematischer u. mathematischer Beziehungen”. W dalszym rozwoju mechaniki kwantowej Heisenberga wzięli nader czynny udział M. Born i P. Jordan.

mienny od punktu wyjścia S c h r ö d i n g e r a. Gdy S c h r ö d i n g e r, z początku przynajmniej, przykładął dużą wagę do poglądowości, myślał obrazami, H e i s e n b e r g postawił sobie za zasadę rozpatrywanie w teorii tych jedynie wielkości, które mogą być *bezpośrednio* mierzone, jak: częstości drgań (wynikają one wprost z pomiarów długości fal świetlnych), różnice stanów energetycznych atomu ¹⁾. Przyczynę braków dawnej teorii atomu widzi H e i s e n b e r g właśnie w posługiwaniu się takimi niemierzalnymi i niedającymi się nawet obserwować ²⁾ wielkościami, jak tor elektronu, jego pęd, pozycja w przestrzeni i t. p. W rozwinięciu matematycznym swej teorii wprowadza H e i s e n b e r g swoiste ugrupowania wielkości jednorodnych, rodzaj nieskończonych wyznaczników uogólnionych, które otrzymały nazwę „macierzy” (matryc). Operacje algebraiczne, dokonywane na macierzach, wymagają specjalnych definicji i zostały określone w związku z interpretacją fizyczną macierzy. Charakter teorii H e i s e n b e r g a jest z gruntu abstrakcyjny.

Okazało się, że mechanika undulacyjna S c h r ö d i n g e r a i mechanika kwantowa H e i s e n b e r g a prowadzą, naogół, do tych samych wyników ilościowych, choć, jakśmy widzieli, punkt wyjścia obydwu tych uczonych był absolutnie odmienny. Ten paradoks wyjaśnił S c h r ö d i n g e r, wykazując, że z punktu widzenia matematycznego obydwie teorie są sobie równoważne.

Charakterystycznym jest dla obu tych teorii to, iż nie rozpatrują

¹⁾ Można je badać, stosując uderzenia elektronów powolnych (p. str. 374).

²⁾ Wymaganie H e i s e n b e r g a, by się posługiwać w fizyce teoretycznej tylko wielkościami, dającymi się zmierzyć bezpośrednio, nie wydaje się uzasadnionem. Wszak teoria kinetyczna gazów oddawna wprowadza pojęcia takie, jak masy molekuł, ich prędkości, drogi swobodne i t. d., których pomiar bezpośredni jest do dziś niemożliwy lub też dopiero niedawno (prędkości) stał się możliwym w pewnych szczególnych przypadkach; a jednak teoria kinetyczna może się poszczycić niejednym doniosłym odkryciem. Niechęć wielu fizyków do hipotez, posługujących się zupełnie określonymi obrazami, wynika z pozytywistycznego stanowiska teorjopoznawczego, którego reprezentantami w dziedzinie nauki byli ludzie tej miary, co K i r c h h o f f i M a c h. Warto wszakże zauważyć, że między wybitnymi fizykami można też spotkać ludzi o poglądzie realistycznym; do nich należy np. M a x P l a n c k. (Patrz np. tego autora „Das Weltbild der neuen Physik”, Lipsk, 1930, s. 9-ta i dalsze). Według pozytywistów, świat sprowadza się do kompleksu naszych wrażeń zmysłowych; realiści widzą poza wrażeniami zmysłowymi świat rzeczywisty, dostępny naszemu poznaniu. Nie mogąc tu rozpatrywać bliżej tych zagadnień, odsyłamy czytelnika do specjalnych monografii, jak np. H. Reichenbacha „Ziele und Wege der physikalischen Erkenntnis” w t. IV Handb. d. Physik, lub — B. Bavinka „Ergebnisse und Probleme der Naturwissenschaften” (Lipsk,

one indywidualnie takich elementów atomu, jak elektrony, protony. Wypowiadają tylko sady statystyczne o prawdopodobieństwie ich występowania w określonych miejscach lub w określonych stanach. Można by upatrywać w tem wadę tych teoryj; H e i s e n b e r g wykazał jednak, że takie traktowanie zagadnień wiąże się z najistotniejszym charakterem zjawisk wewnątrzatomowych, i że ściśle deterministyczne ujęcie sprawy w świecie mikroskopowym jest niepodobieństwem.

W świecie makroskopowym opieramy się na zasadzie przyczynowości. W fizyce teoretycznej znajduje ona swój najdoskonalszy wyraz w fakcie, że, znając stan obecny danych ciał i opanowawszy prawa przebiegu zjawisk, możemy przewidzieć zjawiska przyszłe. Taki ideał poznania osiągnęła, na przykład, mechanika niebieska, gdzie, znając chwilową pozycję planety i jej prędkość, można na podstawie prawa grawitacji z ogromną dokładnością przewidzieć pozycję przyszłą tego ciała.

Jakieśmy już zaznaczyli, do przewidywania przyszłości potrzebna jest dokładna znajomość teraźniejszości. Wyjaśnimy to jeszcze na najprostszym przykładzie. Wyobraźmy sobie punkt swobodny, poruszający się w przestrzeni nieograniczonej ruchem jednostajnym prostoliniowym. Znajdziemy łatwo jego pozycję w dowolnym czasie, jeżeli będziemy wiedzieli, gdzie się znajduje w danym momencie i jaką prędkość posiada. Potrzebna jest zatem do deterministycznego ujęcia ścisła znajomość warunków początkowych punktu materialnego.

1930). Zauważymy tylko, że niepodobna argumentami czysto logicznymi przekonać kogoś o istnieniu świata zewnętrznego; należy wszakże podkreślić, że w ostatecznej konsekwencji pozytywizm prowadzi do solipsyzmu, t. j. do uznawania jedynie *swego własnego* świata wrażeń i przeżyć. Warto też przypomnieć, jak gwałtownie zwalczali pozytywści teorię atomistyczną w końcu w. XIX-go — w imię nauki prawdziwej, nauki „wolnej od mamideł zmysłowych”. Jeden z najbardziej zapalonych zwolenników M a c h a, W i l h e l m O s t w a l d, pisał w swych „Vorlesungen über Naturphilosophie” (wyd. 2-gie, Lipsk, 1902): „Prawa stechiometryczne pozostaną w chemji w tych czasach jeszcze, gdy atomy oddawna już będzie można znaleźć tylko w pyle bibliotek...”

Znamiennem jest, że właśnie w dziedzinie pogardliwie traktowanej atomistyki teza pozytywistów zawiodła zupełnie. Oto np. co pisze N i e l s B o h r, kóry jako zwolennik pozytywizmu nie może być posądzony o stronność: „...Niezwyczajny rozwój fizycznej sztuki eksperymentatorskiej zapoznał nas z dużą liczbą zjawisk, które pozwalają bezpośrednio orzekać o ruchach i liczbie atomów. Znamy nawet zjawiska, w których napewno możemy upatrywać działanie pojedynczych atomów lub nawet części atomu... tym sposobem musiała ustąpić wszelka wątpliwość co do realności atomów...” (Naturwissenschaften, 1930, s. 73).

Jeżeli dowiedziemy, że dokładne określenie warunków początkowych ruchu elektronu jest niemożliwością, to tem samem podkopie-my fundamenty ściśle deterministycznego ujmowania świata atomów. Następujące rozumowanie Heisenberga pokazuje właśnie, że niepodobniestwem byłoby na drodze obserwacji ustalić jednocześnie położenie elektronu i jego prędkość. Ze względu na nikłe rozmiary elektronu należy go obserwować zapomocą mikroskopu. Mikroskop jednak posiada tylko ograniczoną zdolność rozpoznawczą, wynikającą z dyfrakcji fal świetlnych, uginających się na małych ciałkach¹⁾. Mikroskop nie pozwala rozróżniać przedmiotów mniejszych, niż $\frac{1}{2}$ długości fali światła użytego do obserwacji. Aby wyznaczyć jak najdokładniej pozycję elektronu, należałoby zastosować do badań mikroskopowych fale jak najkrótsze, np. promienie gamma. Nie zatrzymujemy się na trudnościach technicznych; przypuszczamy, że konstrukcja takiego narzędzia jest możliwa. Mając idealny mikroskop, wyznaczamy ściśle pozycję elektronu. Wyznaczenie dokładne jego pędu stanie się jednak wówczas nieziszczalne, a to ze względu na zjawisko Comptona (p. str. 361), które występuje zawsze, gdy kwanty fal krótkich padają na elektron, i które zmienia zasadniczo prędkość posiadaną przez elektron. Tak więc w świecie mikroskopowym same nasze środki badania, być może nie dość subtelne w stosunku do rzeczy obserwowanych, zmieniają przebieg zjawisk w sposób istotny. Heisenberg wykazał, że w omawianym przez nas przypadku obowiązuje wzór:

$$\Delta q \times \Delta p = h \dots \dots \dots (1)$$

W tym wzorze q oznacza spółrzedną charakteryzującą pozycję elektronu, p —jest to pęd elektronu, h oznacza stałą Planck'a; przez Δp i Δq rozumiemy błędy wyznaczania odpowiednich wielkości, wynikające z istoty metod pomiarowych, jakimi rozporządza ekspe-

¹⁾ Nie wchodząc w dokładniejsze rozpatrywanie tej sprawy, zilustrujemy przebieg zjawisk, uciekając się do porównania. Na brzegu morskim duże głazy zatrzymują bieg fal; obserwujemy za nimi wodę stosunkowo spokojną; natomiast małe kamienie, których rozmiary są mniejsze od grzbietów fal, giną, zalewane przez pędzące bałwany. Podobnie w przypadku światła: tylko większe zasłony zatrzymują fale i są widzialne, — drobne ciała wskutek dyfrakcji giną w falach.

Wzmiankowaliśmy wyżej (str. 295), że już Tomasz Young przewidywał oddziaływanie dyfrakcji na zdolność rozpoznawczą mikroskopu. Czytelnik, interesujący się bliżej tą sprawą, znajdzie szczegółowy wykład o badaniach Abbego i uogólnienie teorii Abbego, dane przez M. Wolkego, w ostatniem wydaniu „Optyki” znanego niemieckiego podręcznika Müller-Pouilleta.

rymentator. Z wzoru widać, że im dokładniej określimy q , to jest, im mniejsze jest Δq , tem większy błąd popełnimy w wartości pędu p .

Rozpatrzmy dla przykładu elektron, biegnący po pierwszej orbicie (p. str. 654, r. 211). Przypuśćmy, że teoria B o h r a daje przybliżoną wartość tego pędu; z obliczenia wynika, że p elektronu równa się w liczbie okrągłej 2×10^{-19} jedn. C. G. S. Długość toru elektronu jest rzędu 10^{-8} cm.¹⁾ Jeżeli zechcemy wyznaczyć mikroskopowo pozycję elektronu na torze z dokładnością do $\frac{1}{1000}$, będziemy musieli dokonać pomiaru, stosując fale o λ rzędu 10^{-11} cm; Δq będzie tegoż rzędu wielkości. A zatem

$$\Delta p = \frac{h}{\Delta q} = \frac{6.55 \times 10^{-27}}{10^{-11}} = 6.55 \times 10^{-16}.$$

Porównyując wartości p i Δp , przekonywamy się, że pomiar mikroskopowy daje błąd w wartości p , przewyższający setki razy wielkość mierzona. Pomiar tego rodzaju jest absolutnie bezwartościowy.

Inaczej przedstawia się ta sama kwestja w zjawiskach makroskopowych. Jeżeli zechcemy zastosować wzór (1) do przypadku kulki karabinowej, która waży 10 gr. i posiada prędkość 500 m/sek., znajdziemy, że, przy $p=5 \times 10^5$ jedn. C. G. S., jeżeli określimy pozycję kulki z tą samą dokładnością, co i pozycję elektronu, t. j. do 10^{-11} cm., popełnimy błąd $\Delta p=6.55 \times 10^{-16}$ — procentowo absolutnie znikomy.

Uogólniając i rozszerzając otrzymany wynik, wygłosił H e i s e n b e r g zasadę niewyznaczalności, w myśl której w świecie mikroskopowym niemożliwe jest traktowanie deterministyczne elementarnych części, z których się składają atomy i promieniowanie; w tej dziedzinie możliwe jest tylko statystyczne ujmowanie przebiegu zjawisk.

Wynik badań H e i s e n b e r g a wzbudził olbrzymie zainteresowanie, gdyż otworzył nowe, zupełnie nieoczekiwane horyzonty myślenia.

¹⁾ Na podstawie obliczeń teorii kinetycznej gazów można twierdzić, że średnica atomu jest rzędu 10^{-8} cm. Rozważania teoretyczne, dotyczące energii elektronu, dają na jego promień liczbę rzędu 10^{-13} cm. Z badań nad rozpraszaniem cząstek α przez materję (p. str. 588) wynika, że 10^{-12} cm. stanowi rząd wielkości jąder atomów ciężkich, jak — srebra, miedzi, złota. Stąd wniosek, że jądro zajmuje zastanawiająco małą część całego atomu. Liczby, dotyczące rozmiarów jądra i elektronów, mają znaczenie czysto orientacyjne, gdyż podstawy obliczeń są niepewne. Rozmiary jądra, np., wyliczono na podstawie przechodzenia cząstek α przez materję, stosując metody fizyki klasycznej. Nie ulega jednak wątpliwości, że głębsze, wszechstronniejsze ujęcie rozpraszania cząstek α przez ciała materialne wymaga stosowania metod nowej mechaniki kwantowej, która odrzuca poglądy rozpatrywanie elementarnych części atomu

Według krańcowego poglądu, zasada przyczynowości, która dotychczas stanowiła fundament wszelkiego badania przyrodniczego, została, jeżeli nie zupełnie obalona, to przynajmniej poważnie zachwiana. W tej sprawie toczą się jeszcze dyskusje i daleko do ostatecznego jej wyjaśnienia. Można by tylko wyrazić mniemanie, że zasada H e i s e n b e r g a, opierając się na faktach empirycznych, może ulec przeobrażeniu w miarę uzyskania nowego materiału doświadczalnego. Tak np. nieoznaczoność impulsu, gdy jest dokładnie wyznaczona pozycja elektronu, opiera się na istnieniu zjawiska Comptona. Jasnym jest, że przed rokiem 1923 ten argument nie mógł istnieć. Czy nie zostaną odkryte nowe czynniki i środki badania, które uczynią wyłom w zasadzie niewyznaczalności, na to dziś niepodobna odpowiedzieć. Warto jednak uprzytomnić sobie, że pozytywiści ze szkoły Macha na początku tego stulecia napewno gotowi byli dowodzić niemożliwości obserwowania przybliżonego toru pojedynczej cząstki α i przebiegu jej zderzenia z molekułami. Dziś metoda W i l s o n a realizuje w tej dziedzinie nie tylko obserwacje jakościowe, lecz nawet znośnie dokładne pomiary. Wydaje się możliwym, że domniemane przegrody poznania nie wytrzymają naporu przyszłych zdobyczy fizyki doświadczalnej. Trudno jednak obecnie powiedzieć o tem coś stanowczego.

PIŚMIENNICTWO, DOTYCZĄCE FIZYKI NOWOCZESNEJ.

W książce niniejszej mogliśmy poruszyć jedynie najgłówniejsze punkty badań współczesnych i to — tylko w głównych zarysach ¹⁾. Podajemy poniżej tytuły kilku dzieł, które pozwoliłyby czytelnikowi pogłębić ²⁾ i rozszerzyć uzyskane wiadomości.

1) Fizyka Współczesna, wydawnictwo Min. W. R. i O. P., Książnica - Atlas, 1928.

¹⁾ Staraliśmy się informować czytelników o nowszych pracach fizyków polskich. Było to jednak możliwe w małym tylko stopniu, gdyż musieliśmy poprzestać na cytowaniu rzeczy, wiążących się z treścią niniejszej książki. Wskutek tego wypadło pominąć wielu nader wybitnych autorów i wiele prac doniosłych. Książka niniejsza nie daje wyobrażenia o obecnym stanie badań fizycznych w Polsce.

²⁾ Książka O. C h w o l s o n a p. n. „Fizyka Współczesna”, która w najbliższym czasie ma się ukazać w polskim tłumaczeniu p. St. Warhaftmana, jest przeznaczona dla szerszej publiczności i nie dałaby czytelnikowi głębszego wglądu w nowsze zagadnienia nauki. Zato, pod względem zakresu rozpatrywanych kwestyj, książka Prof. Chwolsona przewyższa dość znacznie wykład zawarty w tekście

Ukazał się dotychczas tylko zeszyt I-szy, zawierający na 307 stronicach dziewięć monografij z dziedziny atomistyki i kwantów, napisanych przez różnych autorów. Monografie te, niejednokrotnie pióra znawców zagadnień omawianych, są do pewnego stopnia związane w całość organiczną. Jednak, jak zwykle w książkach zbiorowych, nie osiągnięto jednolitości. Artykuły odpowiadają różnym poziomom przygotowania.

2) Wł. Natanson. Pierwsze Zasady Mechaniki Undulacyjnej. Warszawa, wydawn. Prac. Mat.-Fiz., 1930, stronic 76.

Monografia ta, jak wszystkie publikacje prof. Natansona, czaruje polotem myśli i powabem stylu. Wymaga ze strony czytelnika sporej biegłości w operowaniu symbolami matematycznymi.

3) Arthur Haas. Atomtheorie. Berlin i Lipsk, Walter de Gruyter, zawiera str. 258 w 2-giem wyd. z r. 1929.

Książka wymaga znajomości jedynie podstaw rachunku różniczkowego. Zawiera bardzo duży materiał; może dlatego nie wszędzie jest jasna.

4) Eugène Bloch. L'ancienne et la nouvelle théorie des quanta. Paryż, Hermann, 1930, str. 417.

Autor podał tu treść swych wykładów w Sorbonie. Dzieło odznacza się nadzwyczajną jasnością, operuje stosunkowo skromnymi środkami matematycznymi. Dzięki umiejętnemu wyborowi materiału książka daje jasny wgląd tak w stronę eksperymentalną, jak i w stronę teoretyczną zagadnień. Książka ze wszech miar zasługuje na polecenie.

5) Karl K. Darrow. Introduction to contemporary physics. Londyn, Macmillan. (Wydanie z roku 1927 zawiera 453 stronicę, jest jednak i nowsze wydanie; wyszło też tłumaczenie niemieckie).

Książka wyjątkowej wartości dydaktycznej. Odnacza się przystępnością, jasnością, przy wysokim poziomie naukowym. Odda doskonałe usługi każdemu, kto nie ma czasu na studjowanie obszernych monografij, pragnie jednak gruntownie zapoznać się z głównymi zdobyczami fizyki współczesnej.

powyższym. Chwolson posiada wyjątkowy dar jasnego, przejrzystego przedstawienia wyników badań naukowych; jego książka może być z pożytkiem czytana nawet przez osoby o nader skromnym przygotowaniu naukowym. Niejaką wadę dzieła stanowi miejscami nadmiar szczegółów, dla niespecjalistów częstokroć nieinteresujących.

Ważniejsze daty, dotyczące rozwoju optyki.

Znajomość prostot. biegu światła, używanie soczewek	} stwierdzamy już w VII-mym wieku przed Chr.
Znajomość załamania światła	
„praw odbicia „	IV-ty i III-ci wiek przed Chrystusem
Klaudjusz Ptolemeusz (Ptolomeusz) (całkowite odbicie wewnętrzne światła)	po Chr., 87—165
Roger Bacon (ciemnia opt.)	1214—1294
„Optyka" Vitellona (Ciołka)	ok. r. 1277
Giambatista della Porta (latarnia czarnoksiężska)	1538—1615
Wynalezienie lunety i mikroskopu	w. XVI
Willebrord Snellius (odkrycie prawa załamania światła)	1591—1626
Descartes (załamanie światła, teoria tęczy)	1596—1650
Wyznaczenie prędkości światła przez O. Rømera	1675
„Traktat o świetle" C. Huygensa (podstawy falowej teorii światła)	1678
„Opyka" Newtona (rozszczepienie światła białego, korpuskularna teoria światła)	1704
Tomasz Young (powrót do teorii falowej światła, interferencja światła)	1773—1829
Odkrycie podczerwonej cz. widma (W. Herschel)	1800
Odkrycie nadfioletowej cz. widma (J. W. Ritter)	1801
Augustyn Fresnel (badania nad dyfrakcją, poprzeczność drgań świetlnych; ostateczne zwycięstwo teorii falowej)	1788—1827
Polaryzacja światła przy odbiciu (Malus)	1808
Elektromagnetyczna teoria światła (Maxwell)	ok. r. 1860
Doświadczenie Michelsona	1881
Wykrycie fal elektrycznych (H. Hertz)	1887
Odkrycie promieni Röntgena	1895
Zastosowanie pojęcia kwantów w teorii promieniowania (Max Planck)	1900
Odkrycie ciśnienia światła (P. Lebediew)	1900
Kwanty świetlne A. Einsteina	1905
Szczególna teoria względności (A. Einstein)	1905
Wykrycie dyfrakcji prom. Röntgena (Laue, Friedrich Knipping)	1912
Powstanie spektroskopii prom. X (W. H. Braggi W. L. Bragg)	1913
Potwierdzenie doświadczalne kwantów Einsteina w zjawisku fotoelektrycznym (R. A. Millikan)	1916
Teoria względności ogólna	1916

Odkrycie zjawiska Compton'a	1923
Teorja de Broglie'a sprzężenia fal i korpuskułów	1924
Heisenberga mechanika kwantowa	1925
E. Schrödingera mechanika undulacyjna	1926
Wykrycie fal de Broglie'a (Davisson i Germer)	1927
Odkrycie zjawiska Ramana	1928

Ważniejsze daty, związane z nauką o budowie materji.

Spekulacje atomistyczne filozofów greckich (Leukipp, Demokryt)	V wiek przed Chr.
Ugruntowanie pojmowania zjawisk chemicznych na podstawach atomistycznych (Dalton)	1804
Wprowadzenie pojęcia o ładunku elementarnym elektryczności (S. Johnstone-Stoney, 2-gie prawo elektrolizy)	1874
Stwierdzenie istnienia elektronu, jako części składowej atomów (J. J. Thomson)	1897
Odkrycie promieniotwórczości uranu (H. Becquerel)	1896
Odkrycie radu i polonu (Marja Skłodowska-Curie i Piotr Curie)	1898
Wyjaśnienie zjawisk promieniotwórczości na podstawie teorii rozpadu (dezintegracji) pierwiastków (E. Rutherford i F. Soddy)	1903
Doświadczalne stwierdzenie przemiany pierwiastków chemicznych (Ramsay i Soddy obserwują powstawanie helu z emanacji radu)	1904
Wykrycie izotopów neonu zapomocą prom. kanałowych (J. J. Thomson)	1912
Rutherforda-Bohra planetarny model atomu	1913
Bohra teoria seryj widmowych	1913
W. H. i W. L. Braggowie dają początek spektroskopji prom. Röntgena	1913
Vanden Broek podaje myśl o związku pom. numerem porządkowym pierwiastka a ładunkiem jądra	1913
H. G. J. Moseley wykrywa związek pomiędzy numerem pierwiastka a jego widmem Röntgenowskim	1913
Rozłokowanie pierwiastków promieniotwórczych w układzie perjodycznym na mocy prawa przesunięć (K. Fajans i F. Soddy)	1913
Wywołanie sztucznego rozpadu azotu (E. Rutherford)	1919
F. W. Aston stwierdza, że ciężary atomowe dają się wyrazić zapomocą liczb całkowitych	1919
De Broglie'a teoria sprzężenia fal z korpuskułami	1924
W. Heisenberga mechanika kwantowa	1925
E. Schrödingera mechanika undulacyjna	1926
Wykrycie fal de Broglie'a (Davisson i Germer)	1927

Skorowidz nazwisk.

Liczby białe drukiem grubym oznaczają życiorysy odnośnych autorów, liczby drukowane kursywą — wyjątki z ich dzieł, liczby zwykłe — wzmianki w tekście. Cyfry rzymskie oznaczają tomy wydawnictwa.

- Abbe II. 295, 672.
 Abraham H. II. 144.
 Adam I. 253.
 Adams II. 149, 541, 542.
 Aepinus II. 14, 30, 113.
 Airy II. 394.
 d'Alembert I. 133, 283, 344.
 Aleksander z Aphrodisias II. 4.
 Alexanderson II. 159.
 Alkhazini I. 20.
 Alt I. 229.
 Amagat I. 204, 205.
 Ames I. 268.
 Amontons I. 184, 186, 197, 199, 200, 204.
 Ampère II. 11, 74, 75, 76—78, 78—82, 88, 90, 97, 101, 126, 127, 133, 489.
 Anaksagoras I. 5.
 Andrews I. 208, 209—219, 219, 371, 373.
 Angerer II. 358, 359.
 Ångström II. 446.
 Arago I. 111, 114, 123; II. 52, 74, 75, 76, 78, 88, 90, 97, 242—243, 247, 298, 299, 300, 316, 317, 318.
 Archimedes I. 6, 7—10, 11—15, 21, 36, 37, 41, 42, 56, 103, 104; II. 190.
 Arkadjewa-Głagolewa A. II. 500—503.
 Arkadjew W. II. 500.
 Arrhenius II. 108, 112.
 d'Arsonval I. 144.
 Arystarch I. 6, 10, 29.
 Arystoteles I. 5, 6, 20, 21, 39, 41, 56, 102, 104, 121; II. 3.
 Aston II. 569, 570, 571, 572, 594, 604.
 Augustin II. 144.
 Avenarius I. 344.
 Bacon Francis I. 278; II. 7, 193.
 Bacon Roger II. 193.
 Balfour Stewart II. 606.
 Balmer II. 641.
 Banks II. 59.
 Barlow I. 331; II. 82, 83.
 Barkla C. G. II. 453, 475, 513.
 Barnes I. 279.
 Barrow I. 81, 82.
 Bartholin II. 274.
 Bartoli II. 429, 430, 431, 434, 435, 436, 437.
 Bartoloni II. 50.
 Bavink II. 670.
 Beatti II. 632.
 de la Bèche I. 130.
 van Beck I. 123.
 Becquerel E. II. 82, 83, 84, 122, 125.
 Becquerel H. II. 625, 632, 633, 634.
 Beethoven I. 287.
 Benjamin II. 20.
 Bennett II. 51.
 Bérard I. 251.
 Bergen-Davis II. 474.
 Bernoulli D. I. 104, 133, 151, 152, 255, 353; II. 30.
 Bernoulli J. I. 255, 257.
 Berthelot I. 207.
 Berthollet I. 198, 202, 203, 307.
 Beudant I. 126, 127.
 Berzelius II. 68.
 Białobrzewski II. 639.
 Biernacki II. 183.
 Biot I. 126, 137, 152, 283; II. 74, 75, 76, 299, 303.
 Bjerrum I. 412.
 Black I. 231, 231—233, 234.
 Blackett II. 603.
 Blake II. 353.
 Bloch II. 675.
 Blondlot II. 144, 182.
 Bodaszewski I. 397.
 Boernhave I. 230, 231, 232.
 Boguski II. 129.

- Bohr Niels II. 381, 519, 639, 644, 646, 648—649, 665, 666, 667, 668, 671, 673.
 du Bois-Reymond I. 283, 285, 348.
 Boltwood B. 596.
 Boltzmann I. 341, 363, 375 — 376, 376 — 381, 388, 399; II. 120, 144, 435—437, 501, 502.
 Bolyai 530, 536.
 Bonhoeffer II. 669.
 Born I. 341; II. 669.
 Bowen II. 452, 483.
 Bouguer I. 108.
 Boyle I. 56, 82, 74—75, 186, 193.
 Boys II. 496.
 Bradley II. 393.
 Bragg W. H. II. 457, 461, 513.
 Bragg W. L. II. 456, 457, 513.
 de Brahe Tycho I. 83; II. 235.
 Branly II. 183.
 Brasch II. 477.
 Bravais I. 123.
 Bréguet I. 152, 269.
 Breit II. 478.
 v. d. Broek II. 519, 587, 589, 591.
 de Broglie L. II. 259, 382, 383, 385, 389, 666, 667.
 de Broglie M. I. 413; II. 382, 469, 477, 479.
 Brönsted II. 597.
 Brown I. 392.
 Brücke I. 283, 304.
 Brunhes I. 339, 345.
 Buckle I. 377.
 Bunsen I. 224, 242; II. 448, 504—505, 505—512.
 Burton II. 482.
 Byron I. 283.
 Cabannes II. 356, 360.
 Cagniard de la Tour I. 134—136, 138, 139, 207, 208, 218.
 Caillaud I. 219, 220, 223, 224, 225, 226.
 Callendar I. 279.
 Cameron II. 483, 485, 486, 487.
 Campbell II. 93, 546.
 Carnot H. I. 315.
 Carnot S. M. I. 244—245, 245—251, 252, 256, 257, 258, 293, 297, 299, 306, 312, 313, 315, 318, 319, 320, 321, 322, 323, 325, 327, 328, 329, 330, 331, 332, 333, 334, 337, 338, 342, 343, 344, 345, 347, 398.
 Cassini II. 235.
 Cauchy I. 143.
 Cavallo II. 61.
 Cavendish I. 108, 109—111; II. 30, 31, 42, 113.
 Celsius I. 184, 186, 189, 189 — 192, 193, 196, 198, 200.
 Chadwick II. 590, 602.
 Chant II. 545.
 Chappuis I. 204.
 Charles I. 184, 198, 265.
 Chaudesaigues I. 397, 415.
 Chi-Sun-Yeh II. 353.
 Chladni I. 137, 150, 152, 153, 166.
 Clausius I. 148, 222, 248, 315, 317, 320, 321 — 329, 330, 332, 333, 334, 336, 337, 338, 339, 340, 347, 354, 355, 356, 358—361, 363, 364, 367, 369, 370, 379, 388, 395, 398, 412, 424.
 Clelland Mac II. 608.
 Clément I. 251.
 Clouet I. 206.
 Colding I. 265.
 Colladon I. 125—132.
 Compton II. 256, 257, 258, 361, 367, 368, 469, 472.
 Compton i Simon II. 259, 367—369.
 Comandon I. 413.
 Condamine I. 108.
 Cooke II. 482.
 Coriolis I. 255, 300.
 Cornu II. 144.
 Coster II. 649.
 Coulomb I. 111; II. 30, 30—32, 32 — 42, 133.
 Crémieu II. 149, 150, 151.
 Crookes II. 431, 551, 552, 620.
 Cullen I. 269.
 Curie J. II. 625.
 Curie M. II. 596.
 Curie - Skłodowska M. II. 573, 575, 577, 581, 623—625, 625—635.
 Curie P. II. 573, 625—630.
 Dahl II. 478.
 Dalibard II. 23.
 Dalton I. 204, 247, 251, 266, 269.
 Dancer I. 270.
 Dannemann II. 27.
 Danysz J. II. 624.
 Darrow II. 675.
 Darwin C. G. II. 513.
 Darwin I. 247.
 Dastre I. 283.
 Dauvillier II. 469, 480, 481.
 Davidson II. 545.
 Davis II. 379.
 Davisson i Germer II. 383, 384, 386, 387—390.
 Davy I. 244, 255, 256, 278, 307, II. 66, 67, 68, 74, 83, 87, 88, 89, 96, 108.
 Dąbrowski I. 412.
 Debiérne II. 575, 624.
 Debray I. 223, 224, 226; II. 635.

- Debye I. 341; II. 144, 148.
 Deimann II. 66.
 Delaroche I. 251.
 Delor II. 23.
 Demokryt I. 5, 6, 348, 353.
 Dennison II. 669.
 Desains II. 626, 629.
 Descartes (Kartezjusz) I. 38—40, 81, 84, 85, 121, 122, 123, 253, 296, 297, 348; II. 197, 205, 302.
 Desormes I. 251.
 Despretz I. 204, 244, 310.
 Dewar I. 227, 229; II. 87.
 Dickstein II. 132.
 Dieterici I. 279.
 Doan II. 472.
 Dodwell II. 545.
 Dominis de Marcus Antonius II. 205.
 Donders I. 176.
 Donny I. 372.
 Dorsey II. 144.
 Drion I. 207.
 Drude II. 132.
 Duane II. 182, 352, 353.
 Du Bois Reymond II. 58.
 Duddell II. 164.
 Dufay II. 14, 29, 124, 430.
 Dufour I. 281.
 Duhamell I. 141.
 Duhem I. 341, 346, 347, 348.
 Dühring I. 285.
 Dulong I. 151, 204, 244, 251, 279, 310, 327.
 Dumas II. 88, 96.
 Dunoyer I. 419, 420—423.
 Dyson II. 545.
 Dziewulski E. I. 221.
 Eddington II. 253, 405, 541, 545.
 Eddy II. 435.
 Edison II. 180.
 Ehrenhaft II. 559, 564.
 Eichenwald II. 149—151, 154, 158.
 Einstein I. 341, 384, 390, 394, 398, 401, 413, 414, 417; II. 251, 252, 256, 257, 337, 350, 353, 374, 397, 399, 402, 403, 421—422, 423—428, 527, 528, 536, 537, 538, 539, 540, 541, 543, 545.
 Ellicot II. 158.
 Elsasser II. 390.
 Elster i Geitel II. 340—341, 342, 346, 632, 633.
 Empedokles I. 5; II. 4, 9.
 Estermann I. 424.
 Eucken II. 560, 669.
 Euklides I. 6, 9, 42, 81; II. 530, 531.
 Euler L. I. 124, 133, 152, 225; II. 289, 302, 430.
 Exner I. 393, 394.
 Fabry II. 144.
 Fajans II. 592—593, 596.
 Fahrenheit I. 184, 186, 187—188, 191, 192, 195, 196, 230.
 Faraday I. 206, 207, 209, 268, 285, 288, 290, 314, 418; II. 42, 54, 66, 69, 74, 75, 78, 81, 86—96, 96—108, 112—125, 127, 130, 131, 133, 134, 139, 142, 145, 148, 167, 175, 181, 183, 321, 322, 323, 324.
 Favre I. 243, 278.
 Feddersen II. 159, 160, 160—164, 169.
 Ferdynand II. I. 184.
 Fermat I. 84; II. 543.
 Filon z Byzancjum I. 183.
 Fischer I. 229.
 Fitz-Gerald II. 249, 252, 407.
 Fizeau I. 111; II. 142, 148, 151, 243, 394, 395, 412.
 Foote II. 379.
 Forbes I. 278; II. 129.
 Forch I. 242.
 de Forest II. 164.
 Fortrat II. 647.
 Foucault I. 111 — 112, 112 — 115; II. 142, 243, 511.
 Fourier I. 140, 165, 314, 315, 344.
 Fowler II. 658.
 Franck II. 376, 377, 379.
 Franke I. 141.
 Franklin I. 126; II. 15, 19—24, 24—29, 29, 30, 54.
 Fraunhofer II. 444 — 445, 446, 509.
 Freitag II. 599.
 Fresnel I. 304, 314; II. 132, 148, 151, 175, 240, 241, 247, 296—301, 301—318, 320, 396, 411, 430.
 Friedel II. 478.
 Friedrich II. 453, 455.
 Friman II. 479.
 Gaede I. 386.
 Galileusz I. 6, 21, 38, 39, 40 — 44, 44—55, 56, 57, 75, 84, 103, 104, 158, 183, 252, 254, 293, 343; II. 6, 200, 237.
 Galvani II. 43—44, 44—50, 51, 52, 53, 55, 57, 58, 65.
 Garfield I. 317.
 Gassendi I. 122, 353.
 Gauss I. 143, 290, 363, 415; II. 77, 134, 530, 531, 532, 537.
 Gay-Lussac I. 123, 184, 189, 198—199, 199—204, 205, 206, 247, 251, 264, 330; II. 88.
 Geiger II. 565, 580, 588, 589.
 Geitel ob. Elster i Geitel.
 Gezechus I. 343.
 Gibbs I. 341, 399.
 Gibson II. 142.

- Gilbert W. II. 6—10, 10—12.
 Gilbert II. 71.
 Gladstone II. 144.
 Glazebrooke II. 607.
 Głagolewa - Arkadjewa II. 500—503.
 Goethe I. 280; II. 74.
 Goldstein II. 551, 567.
 Goucher II. 379.
 Gouy I. 393.
 s'Gravesande I. 230.
 Gray II. 13, 16, 124.
 Green I. 314; II. 134, 141.
 Grimaldi II. 225, 297, 306.
 Groszkowski II. 164.
 Grotowski II. 559.
 Grotian II. 642.
 Grothius II. 68, 108.
 Guericke I. 56, 65 — 66, 66 — 74;
 II. 13, 14, 15.
 Guye II. 407.

 Haas A. II. 675.
 Hagenbach II. 641.
 Halley I. 85, 196; II. 200.
 Hallwachs II. 167, 340.
 Hamilton I. 314; II. 667.
 Harteck II. 669.
 Hawksbee II. 14, 16.
 Heisenberg II. 668, 669, 670, 671, 672,
 673, 674.
 Helm I. 376.
 Helmholtz H. I. 159, 160, 160—179, 180,
 222, 279, 280—292, 293 — 311, 313,
 314, 315, 317, 318, 340, 341, 342,
 343, 347, 348, 349, 380; II. 64, 92,
 105, 132, 149, 159, 165, 166, 167,
 168, 366, 559, 619.
 Helmholtz K. I. 280.
 Henri I. 413.
 Henry I. 306; II. 632.
 Herman I. 180.
 Heron I. 6, 15, 16—19, 36, 120, 183.
 Herschel K. II. 202.
 Herschel W. II. 201—202.
 Hertz H. I. 290, 291, 348; II. 94, 131,
 133, 147, 151, 158, 165—169, 169—
 183, 246, 254, 319—332, 340, 499,
 617, 618.
 Hertz P. II. 376, 377, 379.
 Hess I. 244.
 Hess V. F. II. 483, 484, 520—525.
 Hevesy II. 597, 649.
 Hiller II. 669.
 Himstedt II. 106, 108.
 Hipparch I. 6, 29.
 de la Hire I. 197.
 Hirn I. 279, 294, 321, 342, 347.
 Hittorff II. 144, 149, 150, 551.
 Hjalmar II. 473, 478.
 Hobbes II. 130.

 van t'Hoff I. 341; II. 108, 112.
 Holweck II. 441, 478, 481.
 Homer I. 283.
 Hönigschmid II. 596, 597.
 Hooke I. 82, 84, 85; II. 291, 292,
 293, 302.
 Hopkinson II. 20.
 Hoppe I. 183; II. 207.
 Horowitz II. 596.
 Howard II. 181.
 Hubert II. 164.
 Hudson II. 8.
 Hull II. 409, 432.
 Humboldt I. 123.
 Hund II. 668.
 Hunt II. 352.
 Hutchinson II. 149, 150, 151, 152—155.
 Huygens I. 84, 94, 95, 103, 158, 159,
 252, 253, 254, 293, 343; II. 198, 238,
 239, 240, 260—265, 265—286, 302.

 Ibn Al Haitam (Alhazen) II. 192, 197.
 Iljin I. 391.
 Izidor z Aleksandrji II. 3.

 Jacobi I. 284.
 Jacquerod I. 204, 229.
 Jaeger I. 279.
 Jallabert II. 16.
 Janssen I. 371.
 Jeans I. 388.
 Jeżewski II. 122, 164.
 Jolly I. 111, 204, 222, 242.
 Jordan II. 669.
 Joule I. 227, 228, 265, 266, 267, 268—
 278, 279, 306, 308, 309, 311, 318,
 319, 320, 321, 322, 330, 332, 335,
 336, 347, 388.

 Kammerlingh-Onnes I. 204, 221, 228,
 229, 390; II. 84.
 Kant I. 235, 283, 348; II. 130.
 Karmán I. 341.
 Karpen II. 143.
 Kartezjusz ob. Descartes.
 Karpowicz II. 559.
 Kaye II. 514.
 Kayser II. 639.
 Keesom I. 229, 390.
 Kelvin lord (Thomson William) I.
 219, 227, 228, 256, 257, 286, 288,
 314—318, 319, 320, 321, 322, 330—
 336, 337, 338, 339, 340, 347, 348,
 385; II. 105, 126, 134, 139, 142, 159,
 182, 632.
 Kennedy II. 420.
 Keppler I. 80, 81, 83, 84, 85, 92; II.
 196, 302, 430.
 Kerr II. 92.
 Kikuchi II. 385.

- Kinnersley II. 20.
 Kirchhoff I. 317, 341, 344, 345; II. 64, 159, 448, 504—505, 505—512, 670.
 Kirchner II. 385.
 Kirsch II. 602, 603.
 Kirwan II. 32.
 Klemensiewicz I. 419.
 Kleist II. 15, 21.
 Knauer I. 424.
 Knipping II. 453, 455.
 Knudsen I. 367, 368.
 Koenigsberger I. 281.
 Kohlrausch II. 84, 108, 112, 138, 139, 324, 597.
 Kolhörster II. 483, 484, 486, 525—526.
 Kolumb II. 5.
 Konen II. 640.
 Kopernik I. 21, 28—30, 31—35, 43, 80, 83, 85, 91, 101.
 Kossakowski II. 623.
 Kossel II. 660, 661.
 Kotlar I. 343.
 Kowalski-Wierusz II. 66.
 Krönig I. 354—357, 358, 362, 370.
 Ktesibjusz I. 6.
 Kuczyński I. 223.
 Kundt I. 152, 153, 153—157, 223, 365, 386.
 Lagrange I. 101—102, 103—107, 124, 133, 246, 283, 344.
 de Lametherie II. 62.
 Lane II. 14.
 Lange II. 477.
 Langevin I. 388, 415; II. 126, 404, 608.
 Lantsberry II. 600.
 Laplace I. 40, 80, 83, 98—99, 99—101, 124, 126, 234, 235, 235—242, 244, 283, 314, 415; II. 51, 74, 407.
 Laue II. 453, 454.
 Lavoisier I. 102, 206, 234, 235, 235—242, 244; II. 51.
 Lavanchy II. 407.
 Lebediew II. 42, 409, 429—435, 499.
 Lecher II. 149, 181, 182.
 Leduc I. 279.
 Lehmann I. 393, 397.
 Leibniz I. 10, 81, 121, 253, 254, 255, 259.
 Lambert II. 596.
 Lenard II. 341, 342, 343, 551.
 Lennan Mac II. 450, 482.
 Lenz II. 105, 126.
 Leukipp I. 6, 353.
 Leverrier II. 539.
 Levi-Civita II. 533.
 Liebig I. 259.
 Lockyer Norman II. 621.
 Lodge II. 181.
 Longomontanus II. 430.
 Lorentz I. 341; II. 132, 147, 148, 150, 151, 158, 167, 247, 248, 249, 250, 396, 407, 412, 529, 668.
 Loschmidt I. 367, 368.
 Lyman II. 451, 642.
 Łobaczewski II. 530, 536.
 Mach I. 231, 256, 257, 266, 294, 318, 319, 343, 344, 347, 394; II. 207, 670.
 Machcewicz II. 164.
 Mac Lennan ob. Lennan.
 Magie I. 330.
 Magnus I. 204, 222.
 de Mairan II. 430.
 Malassez II. 554.
 Malus II. 241, 242, 243, 299.
 Marcet I. 189.
 Marconi II. 131, 183.
 Mariotte I. 56, 75, 76—79, 133.
 Mark II. 475.
 Marsden II. 588, 589, 598, 600.
 Martin I. 233.
 van Marum I. 206.
 Mascart I. 317.
 Maskelyne I. 108, 111.
 Massieu I. 341.
 Maxwell I. 291, 339, 347, 349, 363, 364, 365, 366, 374, 379, 386, 387, 388, 395, 399, 415; II. 31, 78, 93, 104, 126, 127—128, 129—133, 133—144, 145, 146, 147, 148, 149, 151, 158, 159, 165, 166, 167, 168, 169, 170, 175, 181, 183, 245, 323, 429, 430, 431, 434, 435, 607.
 Mayer J. R. I. 256, 258—259, 260—264, 265, 268, 284, 285, 292, 294, 295, 298, 311, 313, 343.
 Meitner Liza II. 598, 599.
 Melbourne II. 89.
 Melloni I. 304; II. 489.
 Mendelejew I. 308.
 Mersenne I. 39, 122, 133.
 Meyerson I. 235.
 Michell I. 108, 109, 110.
 Michelson II. 144, 248, 249, 397, 411—419.
 Miculescu I. 279.
 Milicer II. 623.
 Miller D. C. II. 419.
 Miller I. 209.
 Millikan I. 368, 383, 409, 419; II. 257, 341, 342, 343, 344, 345, 346, 347, 348, 349, 350, 451, 452, 483, 484, 485, 486, 487, 488, 559, 561, 562, 563, 564, 565, 566.
 Minkowski II. 536, 538.
 Moll I. 123.
 Monge I. 198, 206.

- Montgolfier I. 256.
 Mossotti II. 146, 147, 148, 150.
 Morley II. 411—412.
 Moseley II. 462, 463, 464, 465, 466, 467, 468, 478, 513—519, 587, 593.
 Müller J. I. 283, 289.
 Muschenbroek I. 231, 233; II. 15, 21.
 Mysowski II. 483.
 Napoleon I. I. 235; II. 51.
 Natanson W. I. 227, 341, 390; II. 240, 273, 552, 675.
 Natterer I. 207, 209, 217, 389.
 Necker II. 16.
 Nernst I. 341; II. 64.
 Neuburger I. 260.
 Neumann II. 554.
 Neumann F. I. 310.
 Newcomb II. 144, 539, 540.
 Newton I. 10, 21, 30, 80—86, 86—98, 108, 121, 122, 124, 126, 186, 190, 191, 192, 193, 231, 278; II. 30, 42, 127, 175, 206, 207, 208—232, 239, 289, 290, 292, 293, 302, 303, 304, 336.
 Nichols II. 409, 435, 492, 498, 499, 500.
 Nicholson II. 651.
 Niewęłowski II. 631.
 Nobili II. 75.
 Noble I. 158, 159.
 Nollet II. 16.
 Nordmayer I. 242.
 Oersted II. 70—71, 71—73, 74, 75, 77, 78, 81, 90.
 Ohm I. 140, 159, 164; II. 64, 82, 83—85.
 Olszewski I. 221, 223, 224, 224—226, 227, 228.
 Ostwald I. 204, 259, 281, 345, 346, 376, 394; II. 64, 112, 671.
 Palmer II. 353.
 Pascal I. 37, 56, 57—59, 59—65, 123.
 Paschen II. 657, 658, 668.
 Pawłowski II. 599, 603.
 Peltier I. 309; II. 64.
 Pender II. 149, 150.
 Perot II. 144.
 Perrin I. 368, 384, 394, 395, 397, 398, 404—405, 405—419; II. 560, 616.
 Perrotin II. 144.
 Petit I. 204, 251.
 Pettersson II. 602, 603.
 Pfeffer II. 108.
 Picard I. 82.
 Pictet I. 131, 220, 224.
 Pieńkowski II. 639.
 Pigot I. 158, 159.
 Pitagoras I. 120.
 Planck I. 341, 343; II. 255, 422, 670.
 Platon II. 3.
 Pliniusz Starszy II. 4.
 Plücker II. 125, 448, 551.
 Poggendorff I. 222, 259, 313; II. 83.
 Poincaré H. I. 342, 399, 402; II. 145, 399, 631.
 Poisson I. 115, 124, 125, 126, 143, 251, 327; II. 113, 241, 310.
 Poncelet I. 256.
 della Porta II. 194.
 Pouillet I. 209; II. 76, 108.
 Priestley II. 30, 51, 66.
 Prout II. 570, 571, 621.
 Ptolomeusz I. 6, 29, 34, 40, 43; II. 193.
 Puccianti II. 472.
 Pulaj I. 279.
 Quincke I. 222.
 Quintus Icilius I. 279.
 Raman II. 360, 369, 370, 371, 372, 373, 374.
 Ramanathan II. 370, 371.
 Rameau I. 159.
 Ramsay I. 229; II. 575.
 Ramsden II. 15.
 Rankine I. 246, 315, 318, 342, 343, 344, 347.
 Raoult II. 108.
 Rayleigh I. 228, 390; II. 255, 357, 369, 607, 608.
 Réaumur I. 184, 185, 190, 193, 194—195, 196, 197, 233.
 Regener II. 565, 579.
 Regnault I. 123, 124, 204, 208, 209, 228, 242, 314, 327, 330.
 Reichenbach II. 670.
 Rey I. 342, 345, 346.
 Richard I. 314.
 Richards II. 596.
 Richmann I. 230; II. 23.
 Riemann II. 530, 537.
 Righi II. 181, 183, 499.
 Ritter II. 66, 67, 448, 489.
 Ritz II. 641, 664.
 de la Rive II. 64, 74, 78, 182.
 Roberval I. 103.
 Robinson II. 578.
 Römer II. 235, 236, 237, 238.
 Röntgen II. 94, 149, 150, 151, 156—158.
 Rosa I. 243; II. 144.
 Rousseau II. 76.
 Rowland I. 243, 279; II. 94, 126, 138, 149, 150, 152, 152—155, 446, 447.
 Royds II. 578, 579.
 Rubens II. 144, 492, 494.
 Rubińowicz II. 639.

- Rudberg I. 204.
 Rudzki I. 385.
 Rumford I. 255, 256, 265, 278; II. 66.
 Runge II. 668.
 Rupp II. 387.
 Rutherford II. 482, 519, 551, 565, 577, 578, 579, 580, 583, 584, 587, 589, 590, 592, 593, 598, 600, 601, 602, 603, 605, 608—609, 609—614, 632, 633, 648, 649.
 Rydberg II. 641, 657.
 Sagnac II. 634.
 Sagredo I. 183.
 Saint-John II. 541, 542.
 Sainte-Claire Deville I. 220.
 Salvino degli Armati II. 199.
 Sanctorius I. 183.
 Sarasin II. 183.
 Saunders II. 144.
 Saussure I. 131, 203; II. 51.
 Sauveur I. 133, 134, 137, 159.
 Savart I. 136, 137—140, 141, 152, 153, 154; II. 74, 75, 76, 299.
 Sawyer II. 452.
 Schäfer II. 553.
 Schiller I. 280.
 Schmidt II. 632, 633.
 Schrödinger II. 666, 667, 669, 670.
 Schumann II. 449, 450, 451.
 Schuster II. 551, 553.
 Schweigger II. 74, 75.
 Schwerd II. 309.
 Scott I. 180.
 Searl II. 144.
 Seebeck I. 140, 141, 152, 153; II. 74.
 Séguin I. 256, 347.
 Siedentopf I. 390.
 Siegbahn II. 469, 473, 479.
 Siemens I. 291, 317.
 Silbermann I. 243.
 Silberstein II. 93.
 Sing II. 20.
 Skłodowska - Curie p. Curie - Skłodowska.
 Slack II. 474.
 Smoluchowski I. 364, 367, 377, 382, 383, 384—385, 385—404, 413, II. 356, 632.
 Snellius II. 198.
 Soddy II. 577, 592, 594, 597.
 Sokrates II. 3.
 Soldner II. 542, 543.
 Soltan II. 479, 480, 481.
 Sommerfeld II. 658, 660, 665, 668.
 Stallo I. 344, 349.
 Steinwehr I. 243, 279.
 Stefan I. 341.
 Stern I. 419, 420—424.
 Stevin I. 35—37, 37—38, 56, 103, 104, 293.
 Stokes I. 316, 317, 409; II. 396, 511, 561, 564.
 Stoney Johnstone II. 559.
 Strumpf I. 180.
 Sturm I. 125—132, 184.
 Sutton-Henning I. 279.
 Svedberg I. 391, 395, 401, 402.
 Świętosławski I. 243.
 Swan II. 509.
 Symmer II. 14, 29, 30.
 Szczeniowski II. 386, 387, 495.
 Szilard II. 475.
 Tait I. 316, 339; II. 132.
 Tate II. 379.
 Teofrast z Lesbos II. 3.
 Tannery I. 253.
 Taylor I. 133.
 Tear II. 498, 499, 500.
 Thales z Miletu II. 3.
 Thibaud II. 387, 469, 472, 479, 480, 481.
 Thilorier I. 207, 209, 214.
 Thomson James I. 219, 288, 319.
 Thomson J. J. I. 388; II. 144, 551, 552, 553, 561, 569, 583, 584, 587, 606—608, 609—614, 615—622, 648.
 Thomson W. ob. Kelvin.
 Thompson II. 86.
 Thoriaeus II. 479.
 Torricelli I. 44, 56—57, 57, 75, 104, 123.
 Townsend II. 561, 608.
 Troost II. 631.
 v. Troostwijk II. 66.
 Trowbridge II. 182.
 Turgot II. 23.
 Tyndall I. 389, 390; II. 87, 115, 356.
 Tuwim II. 483.
 Tuve II. 478.
 Ubaldi I. 42, 104.
 Ure I. 269.
 Vandermonde I. 198.
 Varignon I. 104.
 Vassalli II. 56.
 da Vinci I. 21—24, 25—27, 37, 39.
 Violle I. 279.
 Virchow I. 283.
 Vitello II. 195, 196, 205.
 Viviani I. 44, 56.
 Volta I. 111, 282; II. 43, 44, 51—52, 52—64, 65, 66, 83, 88, 90.
 Voltaire II. 23.

v. d. Waals I. 368, 369, 370—374.
Wagner E. II. 354.
Wall II. 15.
Wallis I. 84, 104, 254.
Warburg I. 243, 365, 386; II. 106.
Watson II. 20.
Watt I. 312.
Weber H. i W. I. 142, 143—150, 159.
Weber W. II. 76, 77, 138, 139, 142,
321, 324.
Webster II. 469, 662.
Werner II. 145.
Wertenstein I. 243; II. 624.
Wertheim I. 151, 152, 157.
Westgren II. 560.
Wheatstone II. 448.
Wiechert II. 554, 555.
Wiedemann I. 291, 317; II. 435.
Wien II. 164.
Wilke I. 233, 234, 242.
Willis I. 160.
Wilson II. 561.

Winkler II. 22.
Wirgiljusz I. 282.
Witkowski I. 126, 222, 227—228, 384,
II. 169.
Witruwjusz I. 6.
Wolfke I. 229; II. 122, 478, 672.
Wollaston I. 109, 137; II. 88.
Wood I. 422; II. 356, 494, 642, 647.
Wren I. 84, 254.
Wróblewski I. 221 — 224, 224 — 226,
227.
Young I. 257; II. 132, 141, 240, 244,
287—288, 306, 320.
Zakrzewski K. II. 273, 552.
Zamboni I. 293.
Zeeman I. 94.
Zermelo I. 394, 399, 402.
Znatowicz I. 221—222,
Zöllner II. 431.
Zsigmondy I. 390.

Skorowidz rzeczy

Znak: — oznacza powtórzenie wyrazów alfabetycznie uporządkowanych; gdy jeden lub dwa wyrazy są drukowane *kursywą*, znak: — oznacza powtórzenie tylko tych wyrazów.

- Aberracja światła II. 393, 394.
 Absorbcja światła II. 655; — promieni Röntgena II. 662, 663.
 Adjabatyczne rozprężanie I. 219.
 Akademia Nauk Francuska II. 14, 16, 23, 32.
 Akord I. 139.
 Akumulowanie elektryczności II. 67.
 Akustyczne zjawiska I. 85.
 Akustyka I. 119.
 Alfa cząstki II. 578, 579, 580, 584—591, 592, 594, 595, 598, 599, 600, 601, 602, 603, 604, 605.
 Alfa cząstek odchylenie II. 587—591; — zderzenia II. 586.
 Alkohol: zestalenie I. 224, 226.
 Almagest I. 6, 29.
 Amonjak: skroplenie I. 206.
 Ampère'a: prawidło II. 74, 77, 80; — stolik II. 77; — teoria magnetyzmu II. 81, 101.
 Analiza dźwięków I. 165, 172; — widmowa II. 448, 505—512; — wyższa I. 102, 120.
 Analityczna mechanika I. 101, 102.
 Anelektryczne ciała II. 9, 13, 46, 59.
 Archimedesas zasada I. 8, 10.
 Argon: temperatura krytyczna I. 228; temperatura krzepnięcia I. 229.
 Astatyczne układy II. 74, 77.
 Astronomja I. 100, 102.
 Atmosfera elektryczna II. 14, 25, 53.
 Atmosfery ciśnienie I. 99.
 Atomistyczne teorie I. 5, 376, 384, 393.
 Atomowa budowa materji I. 353, 383, 386; — budowa elektryczności I. 354, 383; II. 91, 559.
 Atomowe promienie I. 419—424.
 Atomu jądro II. 583 — masa I. 418; — mechanika II. 665; — model Bohra II. 648, 649; — model Rutherforda II. 583; — pęd I. 355; — rozpad naturalny II. 592—596; — rozpad sztuczny II. 597—605.
 Atomy I. 353, 376, 405; II. 551, 559, 568, 573, 583, 592, 621, 639, 649, 665; — gazu I. 354; — elektryczności I. 354, 383; II. 91, 559.
 Avogadra liczba I. 368, 395, 412, 417, 418; — prawo I. 357, 405.
 Azot: skroplenie I. 221, 226; współczynnik rozszerzalności I. 204; temperatura krytyczna I. 226; temperatura krzepnięcia I. 227, 229; wiązanie z powietrza II. 66; zestalenie I. 221.
 Badań naukowych metoda I. 91—92; II. 42, 52, 127.
 Balmera serja II. 641, 642, 654.
 Barometr I. 57, 70, 76, 77.
 Barwa dźwięków I. 161, 162, 170—180.
 Barwy cienkich warstewek II. 289—293.
 Baterje elektryczne II. 21, 59; — galvaniczne II. 61.
 Bezładność I. 25, 84; — elektryczności II. 166.
 Bezwodnik siarkowy: skroplenie I. 206; współczynnik rozszerzalności w stanie ciekłym I. 207; — węgla: skroplenie I. 209; ściśliwość I. 214; stała dielektryczna II. 145.
 Biegunki magnetyczne II. 5, 9, 11, 12, 80, 101; — ziemi II. 9, 10.
 Biot'a i Savart'a prawo II. 74, 75, 76.
 Bloki I. 106.
 Błękit nieba I. 390; II. 357.
 Błyskawica: natura elektryczna II. 15, 21, 22.
 Bohra model atomu II. 648, 649—664, 665—666.
 Bolometr II. 495.
 Boyle'a i Mariotte'a prawo I. 74—79, 204, 205, 206, 265, 272, 273, 278, 353, 355, 356, 368.
 Browna ruchy I. 382, 383, 384, 392—398, 401, 405—419; — w gazach I. 397; przesunięcia w — I. 395—397, 401, 413—417.
 Budowa kryształów II. 461; — światła I. 99.

- Bursztyn: elektryzowanie II. 3.
 Burza: teoria elektryczna II. 22, 27.
Busola magnetyczna II. 4; — stycz-
 nych II. 76.
 Butelka lejdejska II. 15, 21, 50, 53,
 55, 115.
- Całkowy rachunek I. 99, 102.
Carnota cykl I. 247—249, 325—329,
 336, 337, 338; — funkcja I. 251, 313,
 329, 337; — twierdzenie 244—252,
 312; — — sformułowane przez Car-
 nota I. 251; przez Thomsona I. 332—
 334, 337.
 Chemiczna teoria ogniw II. 64, 65, 91.
 Chemiczne działanie elektryczności
 II. 65—67.
 Chłodnego figury I. 144, 152, 153,
 166.
 Chlor: skroplenie I. 209.
Chlorek cynawy, elektroliza I. 106;
 — złota, elektroliza I. 108.
 Chmury siedliskiem elektryczności
 II. 22, 23, 26, 27.
 Ciało radioaktywne II. 573—578,
 631—635.
Ciał masa I. 87, 100, 108; — przy-
 spieszenie I. 84; — spadanie I. 6,
 25, 42, 43, 45, 85, 96; — zanurzo-
 nych równowaga I. 5.
 Ciągłość stanu ciekłego i gazowego
 I. 216, 218, 369—374.
 Ciężenie powszechne I. 82, 83, 84,
 85, 86, 87, 98, 100, 101.
Ciemnia Faradaya II. 91; — optycz-
 na II. 193.
 Cieczy ruch I. 102.
 Cieplik I. 235, 306; — zasada zacho-
 wania I. 255, 256, 257.
Ciepła jednostka I. 234, 243; — po-
 jemność I. 232—233; — pomiar ka-
 lorymetryczny I. 234, 239—240; —
 równoważnik mechaniczny I. 257,
 264, 268, 273, 276, 278, 279, 306,
 309, 330; — równowaga z pracą
 I. 256, 259, 262, 263, 266, 267, 323,
 332; — teoria cieplikowa I. 235,
 306; — teoria kinetyczna I. 353;
 —teorie mechaniczne I. 236, 257,
 278, 284, 306, 323, 354, 377.
Ciepło atomowe I. 341; — drobinowe
 I. 357; — łączne I. 323—324; —
 reakcji I. 267; — swobodne I. 237—
 238, 308, 324; — utajone I. 208,
 233—234, 241, 308, 312, 324, 329; —
 uwolnione I. 238; — właściwe I. 234,
 237—240; — właściwe gazów I. 124,
 151, 264, 357; — związane I. 238.
 Cienkich warstewek barwy II. 289—
 293.
- Ciężkości siła I. 88, 89, 94, 95, 96.
Ciśnienia rozkład w polu grawitacyj-
 nem I. 406; — teoria kinetyczna I.
 353, 354, 356, 358, 370, 377.
Ciśnienie atmosfery I. 99; — osmotycz-
 ne I. 405; — powietrza I. 60, 73; —
 światła II. 42, 409, 429—437.
 Comptona zjawisko II. 354, 355, 361—
 367, 369, 672, 674.
 Coolidge'a rura II. 476.
 Coulomba prawo II. 31, 32—42.
Cykl Carnota I. 247—249; — Pict-
 eta I. 220—221; — Poincaré-Zermelo
 I. 359, 402.
 Czas powrotu zjawisk mikroskopo-
 wych i makroskopowych I. 399, 403;
 — przepołowienia II. 578.
 Czasu jednostka I. 4, 5; — mierzenie
 II. 402, 406.
Cząstek α odchylenie II. 583—591; —
 zderzenie II. 586.
 Cząstki α II. 578, 579, 580, 584—591,
 592, 594, 595, 598, 599, 600, 601, 602,
 603, 604, 605.
 Częstość drgań głosowych I. 120,
 133—141.
 Czynniki natężenia i pojemności w
 wyrażeniu energii I. 345.
- Dalekość bicia iskry II. 27.
 Davy'ego lampa II. 66.
 Degradacja energii I. 377, 378.
 Deklinacja magnetyczna, ob. Zboczenie
 magnetyczne.
 Detektor fal elektromagnetycznych II.
 170, 176, 183.
 Determinizm I. 386, 387; II. 671—674.
 Dezintegracja atomów II. 577, 592—
 605.
 Diamagnetyzm II. 92, 124, 125, 126.
 Dielektryczna polaryzacja II. 121, 122,
 133—136, 145—148, 150, 156—158,
 168.
 Dielektryki II. 91, 114, 135; — w ru-
 chu II. 147, 151, 156—158, 167; —
 teorie II. 146—148, 151, 156, 167.
 Długość fali I. 145, 151.
 Długości jednostka I. 5.
 Dośrodkowa siła I. 83, 85, 87, 88, 89,
 93, 94, 96.
Doświadczenie Fizeau II. 394—395; —
 Michelsona II. 411—420; — Row-
 landa II. 152—155.
Drgania elektryczne II. 160—164, 165,
 169, 176; — głosowe I. 120, 134,
 161; — harmoniczne proste I. 140,
 164; — kołowe cząstek wody I.
 146; — kamertonów I. 133; — pi-
 szcządek I. 133; — prętów I. 133; —
 prętów podłużne I. 152, 156; —strun

- I. 102, 120, 133; — własne I. 166; — złożone I. 140, 164.
Drgan częstość I. 120, 133—141; — rejestrowanie I. 141; — zanikanie I. 170.
Drobiny I. 353, 355, 405.
Drobin droga swobodna I. 364, 367, 368; — promień I. 367, 369, 412; — objętość I. 367, 368; — prędkość I. 359, 360, 361, 362, 363, 367, 387, 393, 423.
Drobinowe siły I. 358—389.
Droga swobodna drobin I. 364, 367, 368.
Dudnienia I. 133.
Dwutlenek węgla, p. *Bezwodnik* węglowy.
Dyfrakcja elektronów II. 384—390; — promieni Röntgena II. 453—459; — światła II. 227, 228, 229, 240, 241, 297, 301—316.
Dynamiki zasady I. 80, 84.
Dysonans I. 159.
Dyssocjacja elektrolitów II. 111; — pary jodu II. 640.
Działanie na odległość II. 113, 134, 142; — ostrzy II. 14, 18, 22; — poprzez ośrodek II. 112—115, 117, 121, 131, 133, 134, 142, 167.
Dźwięki I. 160; — muzyczne I. 160; — piszczałek I. 143; — płyt I. 143, 150, 167; — strun I. 143; — złożone 140.
Dźwięków analiza I. 165, 172; — barwa I. 161, 162, 170—180; — granica słyszalności I. 137; — harmonja I. 120, 159; — napięcie I. 161; — wysokość I. 120, 133, 137, 161.
Dźwiękowe figury I. 144, 152, 153, 166.
Dźwięgna I. 3, 5, 9, 10, 11, 12, 102, 103, 104, 105.
Einsteina wzór II. 337.
Ekwipartycja energii I. 395.
Elektrodynamika II. 74, 77, 78—82, 166; — prawo zasadnicze II. 77, 79.
Elektrofor II. 51.
Elektrolitów roztwory II. 111; — dysocjacja II. 111.
Elektrolity II. 64, 106—112.
Elektroliza II. 65, 90, 106—112; — chlorku cynawego II. 106; — chlorku złota II. 108; — ciał stałych II. 106; — kwasu siarkowego II. 108, 111; — ługu potasowego II. 67; — roztworów wodnych II. 67, 105; — wody II. 65, 67.
Elektrolizy prawa II. 91, 105, 107—108; — teorie II. 68, 91, 108—112, 113.
Elektromagnes II. 74, 81, 122.
Elektromagnetyczna indukcja II. 97—105; — teoria światła II. 131, 132, 140—145, 245—247, 319—332.
Elektromagnetyczne fale II. 93, 131, 133, 142, 159, 171—183; — fale stojące II. 173—178, 182; — jednostki II. 137; — pole II. 132, 133, 142.
Elektromagnetycznych fal prędkość II. 182; — rozchodzenie się wzdłuż drutów II. 181, 182; — wykrywanie II. 170, 176, 183.
Elektronu ładunek I. 418.
Elektrony II. 129, 551—558, 559.
Elektronów dyfrakcja II. 384—390; — rozmiary II. 673.
Elektronowa teoria II. 247, 668; — dielektryków II. 147, 151, 167.
Elektrooptyczne zjawiska II. 92, 94.
Elektroskop II. 9, 51.
Elektrostatyczne jednostki I. 142; II. 137; — indukcja II. 14, 91, 112.
Elektryczna atmosfera II. 14, 25, 53; — endosmoza I. 385; — energia II. 134, 135, 141; — indukcja II. 112—115; — iskra II. 15, 21, 22, 27, 104, 160—164.
Elektryczne baterje II. 21, 59; — drgania II. 160—164, 165, 169, 176; — fluide II. 20, 24, 29; — ładunki (naboje) II. 29, 136; — maszyny II. 13, 14; — naboje, ob. ładunki; — napięcia II. 62, 64; — ogniwa, ob. Ogniwa galwaniczne; — prądy ob. Prądy elektryczne; — pole II. 16; — promienie II. 176—181; — siły II. 9, 12, 13, 30, 33, 35, 39, 44; — świecenie II. 15; — wyładowania II. 15, 27; — wypływy II. 3, 9, 16.
Elektryczność dodatnia i ujemna II. 14, 25, 29; — różnego pochodzenia II. 90, 105; — z chmur II. 22, 23, 26, 27; — zwierzęca II. 44, 49, 50, 54, 57, 59.
Elektryczności akumulacja II. 67; — atomy II. 29; — bezwładność II. 166; — budowa atomowa I. 354, 383; — jednostki II. 137; — przewodzenie II. 13, 27, 46, 90; — przyciąganie i odpychanie II. 9, 12, 13, 30; — teorie II. 3, 9, 16, 20, 21, 24, 29, 33, 34.
Elektryczny kondensator II. 21, 51, 136; — konflikt II. 71—73; — ogień II. 22; — opór II. 63, 84; — rezonans II. 170, 176.
Elektryzowanie przez indukcję II. 14, 91; — przez pocieranie II. 3, 25; — przez zetknięcie II. 52, 53, 57, 62, 64, 65, 68.
Elipsy kreślenie II. 129.
Emanacja radu II. 575, 576.

- Emisyjna teoria światła I. 82, 85;
II. 230, 231, 239—240, 243, 301—305.
Empiryzm naukowy II. 7.
Emulsje, p. Zawiesiny.
Endosmoza elektryczna I. 385.
Energetyczne poziomy II. 654, 662.
Energetyka I. 342, 345, 376.
Energja II. 168; — chemiczna I. 304.
308, 335—336; — elektryczna I.
309—310; II. 134, 135, 141; — ki-
netyczna I. 356, 376; — magnetycz-
na I. 310; — potencjalna I. 301,
302—304, 343; — prądu elektryczne-
go I. 267—268; — przydatna I.
339; — ruchu I. 252—255, 299, 300,
301, 303, 304, 343; — ruchu drobi-
nowego I. 395; — słońca I. 381; —
światła II. 141; — wewnętrzna I. 339.
Energji degradacja I. 377, 378; — ma-
sa II. 408—410; — nazwa I. 257;
— określenie I. 342; — przemienność
I. 378, 380; — rozkład I. 371, 378,
380; — rozpraszanie I. 339, 340; —
wartość I. 339—340; — zasada za-
chowania I. 256—265, 301—311, 332,
335—336, 339, 343, 376; II. 64, 65,
91, 105.
Entropja I. 338, 339, 375, 379, 381,
400.
Eter powszechny II. 93, 140, 142, 238,
245, 247, 252—254, 268, 269, 270,
424.
Etylen: stała dielektryczna II. 145.
Fale I. 143—150; — de Broglie'a II.
259, 382—390, 666; — elektromagne-
tyczne II. 93, 131, 133, 142, 159,
171—183, 246, 319—332; — głoso-
we I. 121, 153; — materji, p. fale
de Broglie'a; — na wodzie I. 145—
147; — stojące I. 136, 143—145, 148—
151, 153—157; II. 173—178, 182; —
w cieczach I. 148; — w puszczalkach
I. 136, 151.
Fali długość I. 145, 151; — odbicie
I. 144; — postać I. 163; — uspa-
kajanie zapomocą oliwy I. 143; —
węzły I. 145, 155, 158, 166.
Falowa teoria światła I. 82; II. 227,
228, 229, 238, 239, 241, 243, 244, 245,
254, 259, 267, 268, 272, 281, 282, 287,
289, 292, 297, 298, 299, 302, 303, 305,
320, 335.
Faraday'a ciemnia I. 91; — klatka I.
115; — prawa elektrolizy II. 91,
105, 108—112, 553; — prawa in-
dukcji elektromagnetycznej II. 94,
103—105; — stała I. 418; — teoria
elektryczności II. 93, 112, 115, 131,
167, 175.
Ferromagnetyzm II. 127.
Figury dźwiękowe I. 144, 152, 153,
166.
Fizyka matematyczna I. 6, 10, 84; —
perypatetyczna I. 44, 49, 75; — w
Polsce I. 385.
Fluidy elektryczne II. 20, 24, 29.
Fluktuacje termodynamiczne I. 377,
383, 384, 385, 387—392, 41—404.
Fluxyj rachunek I. 81, 121.
Fonograf I. 180.
Formanty I. 180.
Fotoelektryczne zjawisko II. 256—257,
339—350.
Fouriera twierdzenie I. 165.
Fowlera serja II. 657.
Franklina latawiec II. 26; — teoria
elektryczności II. 20, 21, 24—25, 29.
Fraunhofera linii przesunięcie wzglę-
dnościowe II. 540—542.
Funkcja Carnota I. 251, 313, 329, 337.
Funkcyj teoria I. 102.
Galileusza zasada względności II. 398.
Galwaniczne ogniwa ob. Ogniwa gal-
waniczne; — prądy ob. Prądy elek-
tryczne.
Galwanizm II. 44.
Galwanometr II. 75, 104.
Gaz a para I. 218, 373.
Gazów ciepło właściwe I. 264, 357;
— izotermy I. 371, 373; — joniza-
cja II. 551, 574, 609—614; — roz-
prężliwość I. 205; — rozszerzal-
ność I. 199—204, 208; — skrapla-
nie I. 206—209; II. 188; — stała
dielektryczna I. 375; — współczynnik
załamania światła I. 375; — tarcie
wewnętrzne I. 365; — teoria kine-
tyczna I. 353, 354—369, 370, 377,
386, 420.
Gazy doskonałe I. 371; — jedno i wie-
loatomowe I. 357; — silnie rozrze-
dzone I. 366, 386; ciągłość stanu ga-
zowego i ciekłego I. 216, 218, 369,
370—374.
Genealogja pierwiastków promienio-
twórczych II. 582.
Geocentryczny system I. 82.
Geodetyczna linja II. 540, 543.
Geometria analityczna I. 121; — Eu-
klidesa II. 530, 531, 534; — nieeu-
klidesowa II. 530—534; — wielowy-
miarowa II. 534, 535, 536.
Geometrie niewyobrażalne II. 534—
537.
Gęstość ziemi I. 109.
Głos ludzki I. 172.
Głosu fale I. 120, 134, 161; — odbi-
cie I. 129; — prędkość I. 122—132,

- 151—157; — prędkość w ciałach stałych I. 125, 152, 155, 157; — prędkość w cieczach I. 125—132, 151; — w gazach I. 155; — w powietrzu I. 121, 122, 124; — prędkość mierzona pośrednio I. 125, 151—157; — prędkości wzory I. 121, 124, 126; — przewodzenie I. 120.
- Góry magnetyczne II. 4.
- Granic metoda I. 85.
- Granice słyszalności dźwięków I. 137.
- Grawitacja I. 82, 85.
- Grawitacji teoria II. 527—538.
- Harmonja dźwięków I. 120, 159.
- Harmoniczne drgania I. 140, 164; — tony 168—170, 174—180.
- Heisenberga zasada II. 671—674.
- Hel II. 575, 576.
- Helu odmiany alotropowe I. 229; II. 122; — skroplenie I. 228; stała dielektryczna II. 122; — temperatura krytyczna I. 228; — temperatura krzepnięcia I. 229; — widmo II. 644, 645, 646, 656—658; — własności w stanie ciekłym I. 229; II. 122; — zestalenie I. 229; — zjawisko Joule'a i Thomsona I. 228.
- Heliocentryczny system I. 6.
- Hydrostatyczna waga I. 20.
- Hydrostatyka I. 85.
- Hydrostatyki prawa I. 8, 10.
- Idioelektryczne ciała II. 46.
- Ilość ruchu I. 87, 90.
- Indeterminizm naukowy I. 386; II. 671—674.
- Indukcja elektrostatyczna II. 14, 91, 112; — elektryczna II. 112, 115; — magnetyczna II. 9, 104, 126; — prądów elektrycznych II. 75, 90, 96, 97—105, 170; — własna ob. Samoindukcja; — właściwa ob. Stała dielektryczna.
- Indukcyjny płyn II. 146; — prąd II. 75, 90, 96, 105, 170.
- Inklinacja magnetyczna ob. Nachylenie magnetyczne.
- Instytut Królewski II. 67, 87, 90.
- Instrumenty muzyczne I. 119, 166, 170, 172, 174.
- Interferencja promieni Röntgena II. 453—459; — promieni spolaryzowanych II. 316—318; — światła II. 240, 290—295.
- Interferometr Boltzmanna II. 501, 502; — Michelsona II. 412—418.
- Iskiernik II. 162, 169, 170, 176, 181, 183.
- Iskra elektryczna II. 15, 21, 22, 104, 160—164; charakter oscylacyjny II. 163; dalekość bicia II. 27.
- Izolatory II. 13, 46, 59.
- Izotermy gazów I. 214, 371; — krytyczne I. 215, 373.
- Izotopy II. 569, 572, 593—597.
- Jamy ustnej rezonans I. 158.
- J-dra atomu ładunek II. 519, 590, 591.
- Jądro atomu II. 583—591, 604.
- Jednostajny ruch prostoliniowy I. 87, 88, 89; — po kole I. 95.
- Jednostka czasu I. 4, 5; — długości I. 5; — masy I. 5.
- Jednostek elektrycznych układy II. 76, 137; — stosunek II. 137, 138—140, 142.
- Jonizacja gazów II. 551, 574, 609—614.
- Jonizacyjny potencjał II. 655.
- Jony elektrolityczne II. 29, 68.
- Jonów ruchliwość II. 110; — wędrówka II. 68, 108—110.
- Joule'a i Thomsona zjawisko I. 227—265; — w wodorze I. 227; — w helu II. 228.
- Kalorymetr adiabatyczny I. 243; — izotermiczny I. 242; — lodowy I. 234, 239—240, 242; — różnicowy I. 243; — wodny I. 234, 242.
- Kalorymetria I. 230—243.
- Kamertony, p. Widełki strojowe.
- Kaskadowa metoda skraplania gazów I. 226.
- Katodowe promienie II. 551—558.
- Katoptryka Archimedesza II. 190.
- Katoptryczne teleskopy II. 200—202.
- Kerra zjawiska II. 92.
- Kinetyczna teoria gazów I. 353, 354—369, 370, 377, 386, 420; II. 130; — materji I. 354, 386.
- Klatka Faraday'a II. 115.
- Koercja magnetyczna II. 32.
- Koherer II. 183.
- Koło Savarta I. 136, 138.
- Kołowy ruch I. 84.
- Kondensator elektryczny II. 21, 51, 136; — Mościckiego II. 67.
- Konflikt elektryczny II. 71—73.
- Konsonans II. 159.
- Kontaktowa teoria ogniw II. 64.
- Kontrakcja Lorentza (Fitz - GERALDA) II. 249, 250.
- Konwekcyjne prądy elektryczne II. 94, 148, 152—155.
- Kopernikański system I. 10, 43.
- Koryto falowe I. 146.
- Kres widma röntgenowskiego II. 350—354.

- Krypton: temperatura krytyczna I. 229; temperatura krzepnięcia I. 229.
- Kryształów budowa II. 461.
- Krzywe magnetyczne, p. Linje pól magnetycznych.
- Krzywoliniowy ruch I. 84.
- Ksenon: temperatura krytyczna I. 228; temperatura krzepnięcia I. 229.
- Księżyc I. 88.
- Kundta figury I. 153.
- Kwantowy warunek mechaniczny II. 651, 664; — warunek optyczny II. 650, 664.
- Kwanty II. 254—259, 335—381, 442, 650, 663.
- Laboratorium Cavendisha II. 606—609.
- Lampa Davy'ego II. 66.
- Latarnia czarnoksiężska II. 194—195.
- Latawiec Franklina II. 26.
- Lenza prawidło prądów indukowanych II. 105, 126.
- Lewar I. 15, 18, 72.
- Liczba Loschmidta I. 367, 368.
- Linja geodetyczna II. 540, 543.
- Linje pól elektrycznych i magnetycznych II. 93, 94, 101, 103, 121, 125.
- Loschmidta liczba I. 367, 368.
- Lunety II. 199—200.
- Lynkurion II. 3.
- Ładunek (nabój) elektryczny II. 29; — bezwzględny II. 114; — elementarny I. 418; II. 559—566.
- Ług potasowy, elektroliza 67.
- Łuk Volty 66, 74.
- Machiny proste I. 4, 10, 18, 39, 103.
- Magnezy II. 3, 8; — elementarne II. 31, 32, 81, 126; — naturalne II. 3.
- Magnesów astatyczne układy II. 74, 77; — dzielenie II. 12; — wskazywanie stron świata II. 4, 11.
- Magnesowanie prądem elektrycznym II. 81; — przez indukcję II. 9; — przez zetknięcie II. 3.
- Magnetoelektryczne maszyny II. 90.
- Magnetyczna indukcja II. 104, 126; — koercja II. 32; — pozostałość II. 3; — waga II. 40; — zdolność II. 93, 126, 143.
- Magnetyczne bieguny II. 5, 9, 11, 12, 80, 101; — działanie prądu elektrycznego II. 70, 72, 74; — góry II. 4; — mapy II. 9; — nachylenie (inklinacja) II. 8, 9; — pole II. 16; — siły I. 87; II. 11, 14; — własności ciał II. 122—126; — własności żelaza II. 3, 4, 9, 11; — wpływy II. 4, 9; — zboczenie (deklinacja) II. 5.
- Magnetyzm rotacyjny II. 75; — ziemski II. 5, 8, 9, 10, 77, 80, 93.
- Magnetyzmu powszechność II. 92, 122—125; — teorje II. 4, 9, 30, 31, 32, 81, 101, 126.
- Makroskopowe i mikroskopowe stany I. 399—400, 401; ich czas powrotu I. 399, 403; — zjawiska I. 363, 387.
- Mapy magnetyczne II. 9.
- Mariotte'a prawo, p. Boyle'a i Mariotte'a prawo.
- Masa ciał I. 87, 100, 108; — energii II. 408—410; — ziemi I. 108.
- Masy jednostka I. 5; — zmienność II. 406, 407, 408.
- Maszyny elektryczne II. 13, 14; — magnetoelektryczne II. 90.
- Matematyczna fizyka I. 6.
- Materiałne promienie I. 420.
- Materji budowa I. 353, 383, 386.
- Maxwell'a prawo rozkładu prędkości I. 359, 362, 369, 379; — teorja elektryczności II. 129—144, 167, 169, 175, 182, 324, 325, 326, 329.
- Mechanika analityczna I. 101, 102; — atomu II. 665—675; — nieba I. 99; — statystyczna I. 399, 404; — undulacyjna II. 667.
- Mechaniki zasady II. 168.
- Mechaniczne teorje ciepła I. 236, 257, 278, 284, 306, 323, 354, 377; — elektryczności II. 133, 134.
- Merkury (ruch peryhelu) II. 539.
- Metoda badań fizycznych II. 42, 52, 127; — granic I. 85; — wahań II. 39; — Wilsona II. 259, 365—367, 674.
- Metryczny system I. 99, 102.
- Mgławic teorja I. 99.
- Mikroskop II. 199.
- Mikroskopowe i makroskopowe stany I. 399—400, 401; ich czas powrotu I. 399, 403; — zjawiska I. 363, 387.
- Mikroskopu zdolność rozpoznawcza II. 295, 672.
- Model atomu II. 583; — Bohra II. 648, 649—664; — Rutherforda II. 583.
- Molekularne, p. Drobiny.
- Molekuły, p. Drobiny.
- Momentów zasada I. 103.
- Monochord I. 120, 122, 133.
- Monocykliczne układy I. 349.
- Moseley'a prawo II. 464, 466, 467, 468, 664.

- Multiplikator II. 74, 75.
 Muzyczne instrumenty I. 119, 166, 170, 172, 174.
 Nabój, p. Ładunek.
 Nachylenie magnetyczne (inklinacja) II. 8, 9.
 Nadprzewodnictwo II. 85.
 Napięcie elektryczne II. 62, 64; — linii pola II. 121, 134; — spadek wzdłuż przewodu II. 84.
 Narzędzia muzyczne, p. Instrumenty muzyczne.
 Natężenie dźwięków I. 161; — pola II. 126, 136; — prądu elektrycznego II. 82, 83.
 Naturalne promienie *H* II. 598, 599, 600; — przemiany pierwiastków II. 575, 576, 592—597.
 Natury badania prawidła I. 91—92.
 Neon: temperatura krytyczna I. 228; temperatura krzepnięcia I. 229.
 Newtona pierścienie II. 222—224.
 Nieba mechanika I. 99.
 Nieodwracalne i odwracalne zjawiska I. 248, 380, 402, 403.
 Nowyznaczalności zasada II. 671—674.
 Obrotowy ruch I. 87, 89; — ruch ziemi I. 111.
 Odbicie fal I. 144.
 Odchylenie cząstek α przez materię II. 584, 585, 587—591; — od wartości przeciętnych I. 388, 391; — promieni katodowych w polu elektrycznym II. 556—557, 617, 618; — promieni katodowych w polu magnetycznym II. 555, 556, 619, 620; — promieni świetlnych w polu grawitacyjnym II. 542—546.
 Oddźwięk, p. Rezonans.
 Ośrodkowa siła I. 5, 84.
 Odwracalne i nieodwracalne zjawiska I. 248, 380, 402, 403.
 Ogniwa galwaniczne II. 51, 60; — Volty II. 61; — wtórne II. 67.
 Ogniwo galwanicznych zmęczenie II. 67; — teoria chemiczna II. 64, 65, 91; — teoria kontaktowa II. 64; — źródło napięcia II. 64.
 Ohma prawo akustyczne I. 140, 163, 164; — prawo oporu II. 64, 83—85.
 Okres drgań elektrycznych II. 159, 160, 169.
 Okresowe ruchy I. 162.
 Opalescencja w punkcie krytycznym I. 383, 384, 391.
 Opór elektryczny II. 63, 84; — graniczny obwodu drgającego II. 159, 161, 163; — powietrza I. 88, 89; — elektryczny w zależności od temperatury II. 84.
 Ortohel II. 668.
 Ortowódor II. 669.
 Oscylacje, ob. Drgania.
 Oscylator elektryczny II. 170, 176, 181, 182.
 Ostrzy działanie rozbrajające II. 14, 18, 22.
 Par rozszerzalność I. 199—204.
 Para a gaz I. 218, 273.
 Parafiny stała dielektryczna II. 144.
 Parahel II. 668.
 Parawódor II. 669.
 Parowania ciepło I. 312, 329.
 Parowanie w/g teorii kinetycznej I. 359.
 Pasmowe widma II. 640.
 Peltier'a zjawisko II. 65.
 Perjodyczny układ pierwiastków II. 464, 465, 466, 467, 515, 518, 519, 587, 590, 591, 593, 594, 595.
 Perpetuum mobile I. 250, 253, 293—300, 340.
 Peryhelu Merkurego ruch II. 539—540.
 Perypatetyczna fizyka I. 44, 49, 75.
 Pęd atomów I. 355.
 Pictet'a cykl I. 220—221.
 Pierścienie Newtona II. 222—224; — Saturna II. 130.
 Piorunochron II. 22, 27.
 Piszczalek drgania I. 133, 136, 151; — dźwięki I. 143.
 Piszczalki stroikowe I. 172.
 Plancka stała II. 335, 337, 351—380, 381, 673.
 Płaszczyzny polaryzacji skrócenie magnetyczne II. 92, 322.
 Płomienia działanie rozbrajające II. 9, 51.
 Płyn indukcyjny II. 146.
 Płyty dźwięczne I. 143, 150, 167.
 Pneumatyka I. 15, 16.
 Pociski I. 89.
 Podczerwona część widma II. 489—499.
 Poincaré - Zermelo cykl I. 399, 402.
 Pojemność cieplna I. 230—233; — elektryczna II. 120.
 Pola elektryczne II. 93, 136; — elektro- magnetyczne II. 132, 133, 142; — magnetyczne II. 9; — prądu II. 70, 74, 75; — linie II. 93, 94, 101, 103, 121, 125; — natężenie II. 126, 136; — prędkość rozchodzenia się II. 138, 142, 175; — równania II. 142, 166.

- Polaryzacja* chromatyczna II. 243; — dielektryczna II. 121, 122, 135, 145, 147, 148, 150, 156, 158, 167; — światła II. 241—244, 285—286, 316—318; — promieni Röntgena II. 475—476.
- Polaryzacyjne prądy* II. 94, 147, 150, 151, 156.
- Polon* II. 573, 575, 577.
- Pompa wodna* I. 15.
- Postępowy ruch* I. 89.
- Potencjał jonizacyjny* II. 380, 655; — rezonansowy II. 380, 655.
- Powietrza ciśnienie* I. 60, 73; — opór I. 88, 89; — współczynnik rozszerzalności I. 198, 204; — stała dielektryczna II. 145; — zgęszczanie i rozprężanie I. 264—265, 268—278.
- Powietrzna śruba* I. 27.
- Powietrzny termometr* I. 42.
- Powszechne ciążenie* I. 82, 83, 84, 85, 86, 87, 98, 100, 101.
- Pozioomy energetyczne* II. 655, 662.
- Pozostałość magnetyczna* II. 3.
- Praca wewnętrzna i zewnętrzna* I. 324—325.
- Pracy jednostka Carnot'a* I. 258; — i ciepła równoważność I. 256, 257, 259—265, 266—278, 279, 309, 323—324, 330, 332; — nazwy wprowadzenie I. 256; — przygotowanej zasada I. 102, 104, 105; — zachowania zasada I. 101, 105.
- Prawidło Ampère'a* II. 74, 77, 80; — Lenza II. 105, 126.
- Prawa elektrolizy Faraday'a* II. 91, 105, 108—112, 553; — fizyki I. 363, 381; — hydrostatyki I. 8, 10; — ruchu I. 84, 89—90, 91; — stanu gazowego w zastosowaniu do zawieszin I. 405—417.
- Prawdopodobieństwa teoria* I. 99.
- Prawdopodobieństwo* I. 363, 364, 375, 378, 387, 388; — rozkładu energii I. 371, 378, 380; — stanu I. 375, 387, 400.
- Prawo bezwładności* I. 84; — Boyle'a-Mariotte'a I. 75—79, 204, 205, 206, 265, 272, 273, 278, 353, 355, 356, 358; — Biot'a i Savart'a II. 74, 75, 76; — Coulomb'a II. 31, 35, 39, 41; — Gay-Lussac'a I. 199—204, 205; — indukcji elektromagnetycznej Faraday'a II. 94, 103—105; — kolejności II. 659; — Maxwell'a rozkładu prędkości I. 359, 362, 363, 379; — Moseley'a II. 464, 466, 664; — Ohma akustyczne I. 140, 163, 164; — Ohma (oporów) II. 64, 83—85; — przypadku I. 363, 415; — przesunąć (w ruchu Browna) I. 396, 401, 415; — przesunąć (w układzie perjodycznym) II. 592—594, 595; — przesunąć (spektralne) II. 660; — Rayleigh'a II. 357; — Stokes'a I. 409; II. 564, 565; — tarcia II. 31; — wielkich liczb I. 377; — zasadnicze elektrodynamiki II. 77, 79.
- Prądów elektrycznych* akumulowanie II. 67; — działanie chemiczne II. 65—67, 90, 105, 106, 108, 111; — działanie magnetyczne II. 70, 72, 74; — działanie na inne prądy II. 74, 79; — krążenie około magnesu II. 66, 74, 88; — natężenie II. 82, 83; — nazwy wprowadzenie II. 73; — odkrycie II. 43—64; — pole magnetyczne II. 70, 74, 75; — rozgałęzienie II. 63; — źródło II. 52, 64—65.
- Prądy elektryczne* indukcyjne II. 75, 90, 96, 105, 170; — konwekcyjne II. 94, 138, 148, 152; — nasycenia II. 85, 612—614; — okresowe I. 178; — oscylacyjne, ob. Drgania elektryczne; — polaryzacyjne II. 94, 147, 150, 151, 156; — samoindukcyjne II. 91, 104, 166; — termoelektryczne II. 74, 75; — wtórne II. 67; — zamknięte II. 137, 146.
- Prążki interferencyjne* II. 175.
- Prędkość drobin* I. 359, 360, 361, 362, 363, 367, 387, 393, 423; — głosu I. 121, 122—132, 151—157; — głosu mierzona pośrednio I. 125, 151—157; — głosu w ciałach stałych I. 125, 152, 155, 157; — głosu w cieczach I. 125—132, 151; — w gazach I. 155; — rozchodzenia się działań elektromagnetycznych II. 138—140, 142, 175; — światła I. 111; II. 141, 142, 235—238, 244, 245, 394.
- Prędkości* przygotowanych zasada I. 101, 103, 104, 105, 106, 107.
- Prętów drgania* I. 133; — podłużne I. 152, 156.
- Promieni świetlnych* załamanie I. 99.
- Promienie alfa* II. 578, 579, 580, 581, 583—591, 598, 600—605, 609; — atomowe I. 419—424; — beta II. 580, 581; — elektryczne II. 176—181; — gamma II. 476—478, 580, 581; — materjalne I. 420; — *H* naturalne II. 598—599; — katodowe II. 551—558, 615—622; — kanałowe II. 567—568; — kosmiczne II. 482—489, 520—526; — podczerwone II. 489—499; — przejściowe (od ultrafioletu do Röntgena) II. 478—481; — Röntgena II. 452—477; 513—519, 631, 661—669; — wzrokowe II. 191—192.

- Promieniotwórczość II. 573—582, 592—597, 624—635.
- Proste maszyny I. 4, 10, 18, 39, 103.
- Prostoliniowy i jednostajny ruch I. 84, 88, 89; — bieg światła II. 190.
- Protony II. 600, 601, 603, 604.
- Próżnia I. 5, 6, 16, 45, 56, 60, 66, 67, 68, 69, 71.
- Pryzmat I. 82.
- Przechłodzenie cieczy I. 187—188, 372.
- Przecięcia stożkowe I. 85.
- Przeciwdziałanie I. 90.
- Przegrzanie cieczy I. 189, 372.
- Przekształcenie Lorentza II. 529.
- Przemiany pierwiastków naturalne II. 573—582, 592—597; — sztuczne II. 597—605.
- Przemienność energii I. 377, 380.
- Przepłówienia czas II. 578.
- Przesunięcie elektryczne II. 135—137, 145—148; — linii Fraunhofera (względnościowe) II. 540—542; — w ruchach Browna I. 395—397, 401, 413—417.
- Przewodnictwo drobinowe II. 110; — elektryczne II. 83, 84, 90, 110, 111; — w niskich temperaturach II. 85.
- Przewodniki i nieprzewodniki elektryczne II. 13, 27, 46, 90; — wtórne II. 170, 176.
- Przewodzenie dźwięków II. 120.
- Przyciągania ziemskiego siła I. 5, 94, 96.
- Przygotowanej pracy zasada I. 102, 104, 105.
- Przygotowanych prędkości zasada I. 101, 103, 104, 105, 106, 107.
- Przyspieszenie ciał I. 84; — ziemskie I. 95; II. 42.
- Rachunek fluksyj I. 121; — różniczkowy i całkowity I. 81, 99, 102, 121.
- Rad II. 573, 574, 575, 576, 580, 581, 582, 593, 595, 624, 625, 626, 627, 629, 630.
- Radiometr II. 497, 498, 499, 500.
- Radiometryczne siły II. 431, 432.
- Radiomikrometr II. 496, 497.
- Radioaktywność, p. Promieniotwórczość.
- Radioaktywne ciała II. 573—575; 631—635.
- Radjotelefonja II. 183.
- Radjotelegrafia II. 183.
- Radon, p. Emanacja radu.
- Ramana zjawisko II. 369—374.
- Rezonans akustyczny I. 158—159, 165, 168—169; — elektryczny II. 170, 176; — optyczny I. 422; II. 375, 376, 655.
- Rezonansowe pudło I. 166; — promieniowanie II. 655.
- Rezonansowy potencjał II. 655.
- Rezonatory I. 159, 169, 174, 177.
- Röntgena promienie II. 452—477, 513—519, 631, 661—663.
- Równania pola elektromagnetycznego II. 142, 166.
- Równia pochyła I. 37, 52, 53, 103.
- Równoległobok prędkości I. 5; — sił I. 104.
- Równowaga ciał zanurzonych I. 5; — sił I. 103.
- Równoważnik mechaniczny ciepła I. 257, 264, 268, 273, 276, 278, 279, 306, 309, 330.
- Równoważność ciepła i pracy I. 256, 259—265, 266—268, 323—324, 332; — masy i energii II. 408—410.
- Royal Institution, p. Instytut Królewski; — Society, p. Towarzystwo Królewskie Nauk.
- Rozbrojenia elektryczne, p. Wyładowania elektryczne.
- Rozchodzenie się działań elektromagnetycznych II. 93, 113—115, 121, 138, 141—144, 166, 169, 175; — fal głosowych I. 120, 121, 122.
- Rozgałęzienie prądów elektrycznych II. 63.
- Rozmiary atomów, drobin, elektronów, jąder I. 367, 368, 369, 412; II. 673.
- Rozkład prędkości drobin I. 359, 362, 363, 379; — energii I. 371, 378, 380.
- Rozpad atomów naturalny II. 575, 592—597; — atomów sztuczny II. 597—605.
- Rozpraszanie promieniowania II. 354—374.
- Rozprężanie adiabatyczne I. 219; — powietrza I. 264—265, 268—278.
- Rozprężliwość gazów I. 205.
- Rozszczepienie światła białego I. 81, 82; II. 212—216.
- Rozszerzalność azotu I. 204; — cieplego bezwodnika siarkowego I. 207; — gazów I. 199, 200, 204; — par I. 202; — powietrza I. 198, 204; — tlenu I. 204; — wodoru I. 204.
- Roztworów wodnych elektroliza II. 67, 105.
- Roztwory elektrolitów II. 111.
- Różniczkowy rachunek I. 81, 102.
- Ruch I. 24, 25, 50, 51, 54, 87, 89; — cieczy I. 102; — falowy I. 143—150; — jednostajny prostoliniowy I. 87, 88, 89; — okresowy I. 162; —

- kołowy I. 84, 95; — krzywolinjo-
wy I. 84; — obrotowy I. 87, 89; —
obrotowy ziemi I. 111; — postępo-
wy I. 89.
- Ruchliwość jonów II. 110.
- Ruchu ilość I. 87, 90; — prawa I. 84,
89—90, 91.
- Rydberga stała II. 653, 657; — wzór
II. 658, 659.
- Samogłosek brzmienie I. 160, 174; —
odtworzenie I. 177.
- Samoodukcyjne prądy II. 91, 104, 166.
- Samolot I. 23.
- Saturna pierścienie II. 130.
- Savart'a figury I. 152, 153; — koło I.
136, 138.
- Ścisłość gazów I. 214; — gazów,
mierzona metodą Andrews'a I. 210;
— powietrza I. 133; — wody I. 125,
132.
- Serja Balmera II. 642, 643, — Bra-
cketta II. 644; — Fowlera II. 657; —
Pickeringa II. 657; — Pfunda II.
644; — Ritza-Paschena II. 644.
- Serje widmowe II. 640—647; — pro-
mieni Röntgena II. 468.
- Siarczku węgla zestalenie I. 224, 226.
- Siatki dyfrakcyjne II. 444—447, 469,
470, 471, 472.
- Sił równoległobok I. 104; — równowa-
ga I. 103; — składanie I. 103, 104.
- Siła I. 25, 84, 87, 89, 99; II. 168; —
bezwładności I. 87; — ciężkości I.
88, 89, 94, 95, 96, 97, 98; — do-
środkowa I. 83, 85, 87, 88, 89, 93,
94, 96; — elektromotoryczna II. 103,
105, 136; — odśrodkowa I. 5, 84; —
przyciągania ziemskiego I. 5, 94,
96; — spójności I. 89; — żywa, p.
Energja kinetyczna.
- Siły drobinowe I. 358—389; — elek-
tryczne II. 9, 12, 13, 30, 33, 35, 39,
44; — magnetyczne I. 87; II. 11, 40.
- Siły żywej zachowanie I. 252, 299, 301,
302, 305, 343.
- Skala termometryczna Amontonsa I.
197; — bezwzględna I. 205, 318, 338,
356; — Celsjusza I. 192; — Fahren-
heita I. 187; — Newtona I. 193;
— Réaumura I. 194; — termometru
florenckiego I. 184.
- Składanie sił I. 103, 104.
- Skraplania gazów metody I. 219, 221;
II. 88.
- Skraplanie amoniaku I. 206; — argo-
nu I. 228; — azotu I. 221, 226;
— bezwodnika siarkawego I. 206;
— bezwodnika węglowego I. 209;
— chloru I. 209; — gazów I. 206—
229, 373; — helu I. 228; — krypto-
nu I. 228; — ksenonu I. 228; — ne-
onu I. 228; — tlenu węgla I. 221;
— tlenu I. 221, 224—226; — wodo-
ru I. 221, 227.
- Skręcanie płaszczyzn polaryzacji II.
243; — magnetyczne II. 92, 322.
- Skręcen waga I. 108; II. 33, 38, 42.
- Skrócenie Fitz Gerala (Lorentza) II.
400—401.
- Słoneczny zegar I. 4, 81.
- Soczewki I. 82; II. 199.
- Sodu pierwsze otrzymanie II. 67.
- Solenoid II. 77, 80.
- Spadanie ciał I. 6, 25, 42, 43, 45, 85, 96.
- Spadochron I. 27.
- Spat islandzki II. 274—275.
- Spektroskopia podczerwieni II. 489—
499; — promieni Röntgena II. 459—
472, 513—519; — ultrafioletu dale-
kiego II. 449—452; — widzialnej
części widma i ultrafioletu bliskiego
II. 443—448, 505—512.
- Spójności siła I. 89.
- Spółczynnik rozszerzalności ciekłego
załamanie światła I. 375; II. 144, 145.
bezwodnika siarkawego I. 207—208;
— rozszerzalności gazów I. 198—204;
— unoszenia II. 148, 151, 395—396;
mania światła I. 375; II. 144, 145.
- Śruba powietrzna I. 27.
- Stała dielektryczna I. 375; II. 91, 113,
116—122, 143, 144, 145—148; — Fa-
raday'a I. 418; — Plancka II. 335, 337,
351, 380, 381, 673; — Rydberga II.
653, 657.
- Stałe punkty termometru I. 186, 187,
190—191.
- Stany odpowiednie I. 370; — makro-
skopowe i mikroskopowe I. 399—
400, 401, 403; — skupienia (w świe-
tle teorii kinetycznej) I. 358—360,
369, 370.
- Starka zjawisko II. 668.
- Statyka I. 84, 102, 103.
- Statystyczne metody w mechanice I.
364, 377, 399, 404.
- Stokes'a prawo I. 409; II. 564, 565.
- Stos termoelektryczny II. 495, 496;
— Volty II. 51, 60, 67.
- Stosunek dwóch rodzajów ciepła wła-
ściwego gazów I. 124, 151; — $\frac{e}{m}$ czą-
stek promieni alfa II. 579; — $\frac{e}{m}$ czą-
stek promieni katodowych II. 553—
558; — jednostek elektrycznych II.
137—142.
- Stosunki liczbowe tonów I. 120.

- Stożkowe przecięcia I. 85.
 Stroiki I. 172.
 Strumienie w cieczy I. 385.
 Struktura widm II. 639—647.
 Strun drgania I. 102, 120, 133; —
 dźwięk I. 143; — rezonans I. 158.
 Świata budowa I. 99.
 Światła aberracja II. 393—394; — ab-
 sorbcja II. 655—656; — ciśnienie II.
 42, 409, 429—437; — dyfrakcja II.
 227, 228, 229, 240, 295, 297, 298, 299,
 301—316; — interferencja II. 240,
 290—295; — polaryzacja II. 241—
 244, 285—286, 316—318; — pręd-
 kość II. 141, 142, 235—238, 244, 245.
 — rozszczepienie I. 81, 82; II. 212—
 216; — teoria elektromagnetyczna
 II. 131, 140—145, 245—247, 319—
 332; — teoria falowa II. 141, 227,
 228, 229, 238, 239, 241, 243, 244, 245,
 254, 259, 267, 268, 272, 281, 282, 287,
 289, 292, 297, 298, 299, 302, 303, 320,
 335, 350; — załamanie I. 99; II. 192,
 193, 196, 197, 198; — załamanie po-
 dwójne II. 274—286.
 Syrena I. 134, 139, 140; — magnetycz-
 na I. 141.
 System geocentryczny I. 21; — helio-
 centryczny I. 6; — kopernikański
 I. 10, 43; — metryczny I. 99, 102.
 Szereg Volty II. 51, 56, 62.
 Szmery I. 160, 171.
 Sztuczne przemiany pierwiastków II.
 597—605.
 Szybkość p. Prędkość.
 Tablica genealogiczna pierwiastków
 promieniotwórczych II. 582.
 Tarcie II. 31; — wewnętrzne gazów
 I. 365.
 Telegraf elektromagnetyczny I. 148;
 II. 77; — iskrowy II. 131.
 Teleskopy I. 43, 82; II. 200, 201.
 Telewizja II. 183.
 Temperatura krytyczna I. 208, 215,
 219, 371, 373, 390; — gazów trwa-
 łych I. 226; — gazów szlachetnych
 I. 228; — w świetle teorii kinetycz-
 nej I. 356, 367.
 Tensory II. 533, 537.
 Teoretyczna fizyka I. 8, 84.
 Teoria dezintegracji II. 577; — cie-
 plika I. 235, 306; — dźwięki I. 102;
 — elektromagnetyczna światła II.
 131, 132, 140—145, 245—247, 319—
 332; — elektronowa II. 247; — emi-
 syjna (korpuskularna) światła I. 82,
 85; II. 230, 231, 239—240, 243, 301—
 305; — falowa światła I. 82; II. 227,
 228, 229, 238, 239, 241, 243, 244, 245,
 254, 259, 267, 268, 272, 281, 282, 287,
 289, 292, 297, 298, 299, 302, 303, 320,
 335, 350; — Faraday'a - Maxwella
 pól elektromagnetycznych II. 93,
 112, 115, 129—147, 167, 169, 175,
 182; — funkcji I. 102; — grawita-
 cji II. 527—538; — kinetyczna ga-
 zów I. 353, 354—369, 370, 377, 386,
 420; II. 130; — mechaniczna (kine-
 tyczna) ciepła I. 236, 257, 278, 284,
 306, 323, 353, 354, 377; — mgławic
 I. 99; — prawdopodobieństwa I. 99;
 — roztworów I. 385; — względno-
 ści ogólna II. 527—546; — względ-
 ności szczególna II. 250—254, 398—
 410, 423—428.
 Teorie atomistyczne I. 5, 376, 384,
 393; — dielektryków II. 146—148,
 151, 156, 167; — elektrolizy II.
 108—112; — elektryczności II. 3,
 9, 16, 24—25, 29—30, 31—32, 93,
 112, 115, 129—144; — górotwórcze
 I. 385; — magnetyzmu II. 4, 9,
 31—32, 81, 101, 126; — ogniwi gal-
 wanicznych II. 64, 65, 91.
 Teorie fizyczne (ich cechy) według Car-
 not'a I. 246; — Duhema I. 346; — Helm-
 holtza I. 294—296; — Macha I. 343;
 — Ostwalda I. 345; — Rankine'a I.
 342; — Smoluchowskiego I. 385.
 Termodynamiczny punkt widzenia w
 fizyce I. 375, 384.
 Termodynamiki zasady I. 244—349,
 375; — zasada druga I. 244—252,
 320—329, 332, 333, 334, 339, 340,
 345, 375, 376—381, 384, 398—404; —
 zasada trzecia I. 341.
 Termoelektryczne zjawisko II. 74, 75.
 Termoelektryczny stos II. 495, 496.
 Termometr Amontons'a I. 197; — bez-
 względny I. 205, 318—319, 338;
 — Celsjusza I. 186, 189—192; —
 Fahrenheita I. 186; — florencki I.
 184; Galileusza I. 183; — gazowy
 I. 42, 196; — Newtona I. 193; —
 normalny I. 205; — oporowy I. 205,
 227; — Réaumura I. 193—195; —
 różnicowy I. 184; — Sturma I. 184.
 Termometru punkty stałe I. 186, 187.
 Termometria I. 183—205.
 Termoskop Filona I. 183.
 Terrella Gilberta II. 8.
 Thomsona i Joule'a zjawisko I. 227,
 228, 265.
 Tlenku węgla skroplenie I. 221; —
 temperatura krytyczna I. 226; — ze-
 stalenie I. 221.
 Tlenu skroplenie I. 221, 224—226;
 — współczynnik rozszerzalności I.
 204; — temperatura krytyczna I.

- 226; — temperatura krzepnięcia I. 229.
- Tłumne zjawiska w fizyce I. 381.
- Tonów stosunki liczbowe I. 120.
- Tony charakterystyczne samogłosek I. 175; — cząstkowe I. 163, 164; — harmoniczne wyższe I. 159, 168—170, 174—180; — proste I. 140, 164, 171; — sympatyczne I. 159; — własne I. 166.
- Towarzystwo Królewskie Nauk II. 13, 21.
- Twierdzenie Carnota I. 244—250, 251, 312—313, 327—329, 332—334, 337; — Fouriera I. 165; — Nernsta I. 341.
- Uderzenie zwrotne elektryczności II. 53.
- Uginanie się światła p. Dyfrakcja.
- Układ pierwiastków periodyczny II. 464, 465, 466, 467, 515, 518, 519, 587, 590, 591, 593, 594, 595.
- Układy jednostek elektrycznych i magnetycznych II. 76, 137.
- Ultrafiolet bliski II. 448; — daleki II. 449—452.
- Ultramikroskop I. 390.
- Undulacyjna mechanika II. 667.
- Uspakajanie fal I. 143.
- Volty ogniwo II. 61; — stos II. 51, 60, 67; — szereg II. 51, 56, 62.
- v. d. Waalsa wzór I. 368—371.
- Waga hydrostatyczna I. 20; — magnetyczna II. 40; — skręceń I. 108; II. 31, 32, 42, 116.
- Wahadła rezonans I. 158.
- Wahadło I. 43, 46, 47, 48, 85, 87, 94, 95, 96, 97, 111, 112, 113, 114.
- Warunek kwantowy mechaniczny II. 651, 664; — optyczny II. 650, 664.
- Weber I. 143.
- Wędrówka jonów II. 108—110.
- Węzłowe linie I. 166.
- Węzły fali I. 145, 155—157, 158.
- Wibrator elektryczny p. Oscylator.
- Widełki strojowe I. 133, 163, 175, 178.
- Widm struktura II. 639—647.
- Widma atomów o wielu elektronach II. 658—661; — pasmowe II. 640; — röntgenowskie II. 661—663.
- Widmo helu II. 644, 645, 646, 656—658; — widzialne II. 443—448; — wodoru II. 641—644.
- Widzialna część widma II. 443—448.
- Wilsona metoda II. 259, 365—367, 674.
- Wiry I. 85.
- Włoskowatość I. 99.
- Wodna pompa I. 15.
- Wodny zegar I. 5, 15, 81.
- Wodoru skroplenie I. 221, 227; — współczynnik rozszerzalności I. 204; — temperatura krytyczna I. 227; — widmo II. 641—644.
- Woltametr II. 105.
- Wrażliwość nerwów na bodźce elektryczne II. 43, 52, 56, 63, 104.
- Wyładowania ciągłe II. 161; — oscylacyjne II. 160; — przerywane II. 161.
- Wpływy elektryczne II. 3, 9, 16, 166; — magnetyczne II. 4.
- Wysokość dźwięków I. 120, 133, 137, 161; — dźwięków złożonych I. 140.
- Względności teoria ogólna II. 527—546; — szczególna II. 250—254, 398—410, 423—428.
- Wzór Einsteina II. 337; — Rydberga II. 658, 659; — v. d. Waalsa I. 368—371.
- Zachowania ciepła zasada I. 255, 322; — energii zasada I. 256—265, 301—312, 332, 335, 339, 343, 376; II. 64, 65, 91, 105; — ilości ruchu zasada I. 253, 254; — pracy zasada I. 101, 105; — siły żywej zasada I. 252—256, 299—301, 302, 305, 343.
- Załamanie światła I. 99; II. 192, 193, 196, 197, 198; — podwójne II. 274—286; — promieni Röntgena II. 473—474.
- Zanikanie drgań I. 170.
- Zanurzonych ciał równowaga I. 5.
- Zasada Archimedesesa I. 8, 10; — grawitacji I. 82; — momentów I. 103; — niewyznaczalności II. 671—674; — pracy przygotowanej I. 102, 104, 105; — prędkości przygotowanych I. 101, 103, 104, 105, 106, 107; — równoważności pola grawitacyjnego i ruchu II. 527—530; — termodynamiki pierwsza I. 375; — termodynamiki druga I. 244—252, 320—329, 332, 333, 334, 339, 340, 345, 375, 376—381, 384, 398—404; — termodynamiki trzecia I. 341; — względności Galileusza II. 398; — względności ogólna II. 527—546; — względności szczególna II. 250—254, 398—410, 423—428; — zachowania ciepła I. 255, 322; — zachowania energii I. 256—265, 301—312, 332, 335, 339, 343, 376; II. 64, 65, 91, 105; — zachowania ilości ruchu I. 253, 254; — zachowania pracy I. 101, 105; — zachowania siły żywej I. 252—256, 299—301, 302, 305, 343.

- Zasady mechaniki* II. 168; — termodynamiki I. 244—349.
Zasięg promieni α II. 580.
Zawieszin rozkład w polu grawitacyjnym I. 398, 410; — stosowanie się do praw stanu gazowego I. 405—412.
Zboczenie (deklinacja) magnetyczne II. 5.
Zderzenie cząstek α II. 586; — elektronów z atomami II. 374—381.
Zdolność elektryczna p. Stała dielektryczna; — magnetyczna II. 93, 126, 143; — rozpoznawcza mikroskopu II. 295, 672.
Zeemana zjawisko II. 94, 668.
Zegar słoneczny I. 4, 81; — wodny I. 5, 15, 81.
Zero bezwzględne I. 196, 341, 356.
Zestalenie alkoholu I. 226; — argonu 268—278; — azotu I. 221, 229; — bezwodnika węglowego I. 209; — gazów szlachetnych I. 229; — helu I. 229; — siarczku węgla I. 224—226; — tlenu I. 229; — tlenku węgla I. 221; — wodoru I. 229.
Zgęszczenie powietrza I. 264—265, 268—278; — ciepło, wywiązywane przy tem I. 312—313.
Ziemi gęstość I. 109; — masa I. 108; — ruch obrotowy I. 111.
Ziemskiego przyciągania siła I. 5, 94, 96.
Zjawiska akustyczne I. 85.
Zjawisko Comptona II. 257—259, 354, 355, 361—367, 369; — fotoelektryczne II. 167, 256—257, 340—350; — Joule'a i Thomsona I. 227—228, 265; — Kerra II. 92; — Peltier'a II. 65; — Ramana II. 361—374; — Starka II. 668; — Zeemana II. 94, 668.
Zmiennosc masy II. 406, 407, 408.
Zwierciadła II. 190.

SPIS RZECZY

Elektryczność i magnetyzm

Opracował W. Werner

	Str.
ROZDZIAŁ I. Starożytność i średniowiecze . . .	3— 5
Wiadomości o elektryczności i magnetyzmie u Greków i Rzymian . . .	3
Magnetyzm w średniowieczu	4
ROZDZIAŁ II. Czasy odrodzenia	6— 12
William Gilbert	6
Wyjątki z dzieła „ <i>De Magnete</i> ”	10— 12
ROZDZIAŁ III. Następcy Gilberta	13— 18
Nowe fakty	13
Udoskonalenia techniczne	14
Wyładowania elektryczne	15
Teorje wpływów	16
ROZDZIAŁ IV. Teorja fluidów elektrycznych . . .	19— 42
Benjamin Franklin	19
Z „ <i>Doświadczeń i obserwacyj nad elektrycznością, dokonanych w Fi-</i> <i>ladelfji w Ameryce</i> ”	24— 29
Dalszy rozwój teorji fluidów	29
Karol August Coulomb	30
„ <i>Rozprawy o elektryczności i magnetyzmie</i> ”	32— 42
ROZDZIAŁ V. Prądy galwaniczne	43— 69
Odkrycie prądów galwanicznych	43
Ludwik Alojzy Galvani	43
„ <i>O siłach elektryczności przy ruchach mięśniowych</i> ”	44— 50
Aleksander Volta	51
„ <i>O pewnych odkryciach Galvani'ego z Bolonji wraz z doświadcze-</i> <i>niami i uwagami</i> ”	52— 58
„ <i>O elektryczności, wzbudzanej jedynie przez zetknięcie różnych ro-</i> <i>dzajów substancyj przewodzących</i> ”	59— 64
Źródło napięcia elektrycznego	64
Działania chemiczne prądów galwanicznych	65

ROZDZIAŁ VI. Działanie magnetyczne prądów galwanicznych	70— 85
Jan Christian Oersted	70
„Doświadczenia nad działaniem konfliktu elektrycznego na igłę magnetyczną”	71— 74
Dalszy rozwój elektromagnetyzmu	74
Andrzej Marja Ampère	76
„Wykład metodyczny zjawisk elektrodynamicznych i praw, rządzących temi zjawiskami”	78— 82
Prawo Ohma	82
Jerzy Szymon Ohm	83
ROZDZIAŁ VII. Dzieło Faraday'a	86—128
Michał Faraday	86— 96
„Badania doświadczalne nad elektrycznością”	96—125
Serja I i II. Odkrycie prądów indukcyjnych	96
Dalsze prace nad prądami indukcyjnymi	103
Serja VII. O określonych stosunkach przy rozkładzie elektrochemicznym	106
Rozwój teorii elektrolizy	108
Serja XI. O indukcji	112
Stała dielektryczna	122
Serja XX. O nowem działaniu magnetycznem i o stanie magnetycznym wszelkiej materji	122
Własności magnetyczne ciał	125
Maxwell o metodzie Ampère'a i Faraday'a	127
ROZDZIAŁ VIII. Teorja pól elektromagnetycznych	129—158
James Clerk Maxwell	129
Wyjątki z „Elektryczności i Magnetyzmu”	133—144
Plan dzieła (o polaryzacji elektrycznej)	133
Porównanie jednostek elektrostatycznych i elektromagnetycznych	137
Teorja elektromagnetyczna światła	140
Dalszy rozwój teoryj polaryzacji	145
Prądy konwekcyjne	148
Henryk August Rowland	152
„O działaniu elektromagnetycznem prądów konwekcyjnych”	152—155
Wilhelm Konrad Röntgen. „O sile elektrodynamicznej, wywołanej przez ruch dielektryku, umieszczonego w polu jednostajnem”	156—158
ROZDZIAŁ X. Drgania i fale elektromagnetyczne	159—183
Drgania elektryczne	159
Wilhelm Feddersen	160
„O wyładowaniach butelek elektrycznych”	160—164
Fale elektromagnetyczne	165
Henryk Rudolf Hertz	165—169
„Badania nad rozchodzeniem się siły elektrycznej”	169—181
Badanie i zastosowanie fal elektromagnetycznych	181
Tablica chronologiczna dat urodzin i śmierci	184

O p t y k a

Opracował S. Ziemecki

Dział I. Optyka geometryczna

ROZDZIAŁ I. Prostolinjowy bieg, odbicie i załamanie światła	189—202
Uwagi ogólne	189
Prostolinjowy bieg światła, Zwierciadła	190
Promienie wzrokowe	191
Załamanie światła	192
Ciemnia optyczna	193
Latarnia czarnoksiężska	194
Vitello	195
Kepler	196
Prawo załamania światła	197
Soczewki	199
Mikroskopy i lunety	199
Teleskopy katoptryczne	200

Dział II. Barwy

ROZDZIAŁ II. Ogólny zarys	205—207
ROZDZIAŁ III. „Sir Izaaka Newtona Optyka czyli rozprawa o światła odbiciach, załamaniach, uginaniu i barwach”	208—232

Dział III. Teorje światła. Eter

ROZDZIAŁ IV. Zarys ogólny	235—259
Prędkość rozchodzenia się światła	235
Huygensa teoria falowa światła	238
Teoria emisyjna Newtona	239
Interferencja światła, Tomasz Young	240
Badania Fresnela nad dyfrakcją	240
Polaryzacja światła	241
Poprzeczność fal świetlnych	244
Ostateczne zwycięstwo teorii falowej	244
Eter, Teoria elektromagnetyczna światła	245
Teoria względności	250
Teoria względności a eter	252
Kwanty światła	254
Dualizm w optyce	259
ROZDZIAŁ V. Chrystjan Huygens (życiorys)	260—265
„Traktat o świetle”	265
ROZDZIA VI. Tomasz Young (życiorys)	287—288
„O teorii światła i barw”	288
„Doświadczenia i obliczenia, dotyczące optyki fizycznej”	293
ROZDZIAŁ VII. Augustyn Fresnel (życiorys)	296—301

„Rozprawa o dyfrakcji światła”	301
„Obliczenie natężenia światła w środku cienia ekranu i okrągłego otworu oświetlonych przez punkt promieniujący”	310
„Rozprawa o wzajemnem oddziaływaniu promieni światła spolaryzowanego przez P. P. Arago i Fresnela”	316
ROZDZIAŁ VIII. Henryk Hertz	319
„O związku pomiędzy światłem a elektrycznością”	319—332

Dział IV. Kwanty i fale materji.

ROZDZIAŁ IX. Podstawy doświadczalne teorii kwantów.	335—381
Fale a kwanty	335—338
Zjawisko fotoelektryczne	339—350
Kres widma ciągłego promieni X	350—354
Zjawisko Comptona i zjawisko Ramana	354—374
Emisja przy zderzeniach atomów z elektronami	374—380
Zestawienie wartości stałej Plancka	381
ROZDZIAŁ X. Fale materji.	382—390
Badania L. de Broglie'a	382—383
Odkrycie Davissona i Germera i prace, dotyczące własności fal de Broglie'a	383—387
„O uginaniu się elektronów na kryształach niklu” przez C. Davissona i L. Germera	387—390

Dział V. Optyka ciał w ruchu będących. Ciśnienie światła. Teorja względności.

ROZDZIAŁ XI. O wpływie ruchu ciał na zjawiska optyczne	393—397
Aberracja światła	393—394
Unoszenie fal świetlnych w doświadczeniu Fizeau	394—397
ROZDZIAŁ XII. Teorja względności	398—410
Zasada Galileusza w mechanice	398—399
Uogólnienie zasady Galileusza, dane przez Einsteina i Poincaré'go	399
Założenia i wnioski szczególnej zasady względności	400—410
ROZDZIAŁ XIII. „O ruchu względnym ziemi i eteru światłonośnego” przez A. A. Michelsona i E. W. Morley'a	411—419
Powtórzenie doświadczenia Michelsona w nowszych czasach	419—420
ROZDZIAŁ XIV. Albert Einstein (życiorys)	421—422
„W sprawie elektrodynamiki ciał poruszających się” przez A. Einsteina	423—428
ROZDZIAŁ XV. „Badania nad siłami ciśnienia światła” przez Piotra Lebediewa	429—435
„O odkrytym przez P. Bartoli'ego stosunku pomiędzy ciepłem promienistym a drugą zasadą” przez Ludwika Boltzmann'a	435—437

Dział VI. Widmo fal elektromagnetycznych.

ROZDZIAŁ XVI. Przegląd głównych części widma.

Uwagi ogólne	441—442
Część widma widzialna i ultrafiolet bliski	443—448
Ultrafiolet daleki	449—452
Promienie Röntgena i gamma:	
A) interferencja i dyfrakcja prom. X	453—459
B) spektroskopia promieni Röntgena	459—472
C) załamanie promieni Röntgena	473—475
D) polaryzacja prom. X	475—476
E) otrzymywanie promieni Röntgena	476—478
Dziedzina przejściowa pomiędzy ultrafioletem a prom. X	478—482
Promienie kosmiczne	482—489
Podczerwona część widma	489—499
Najkrótsze fale Hertza	499—503

ROZDZIAŁ XVII. Gustaw Kirchhoff i Robert Bunsen (życiorys)

504—505

„Analiza chemiczna na drodze spostrzeżeń widmowych” przez G. Kirchhoffa i R. Bunsena

505—512

ROZDZIAŁ XVIII. „Krótkofalowe widma pierwiastków” przez H. G. J. Moseleya

513—519

ROZDZIAŁ XIX. „O spostrzeżeniach, dotyczących przenikliwego promieniowania, dokonanych w siedmiu podróżach swobodnym balonem” przez V. F. Hessa

520—525

W. Kolhörster. „Pomiary promieniowania przenikliwego do wysokości 9360 m.”

525—526

UZUPEŁNIENIE. Ogólna teoria względności i teoria grawitacji—opracował Dr. G. Doborzyński

527—546

Budowa materji

Opracował S. Ziemecki

Dział I. Części składowe atomów

ROZDZIAŁ I. Elektrony	551—558
ROZDZIAŁ II. Ładunek elementarny	559—566
ROZDZIAŁ III. Promienie elektryczności dodatniej. Izotopy	567—572
ROZDZIAŁ IV. Promieniotwórczość	573—582
A. Ciała promieniotwórcze	573—578
B. Promieniowanie ciał radioaktywnych	578—582
ROZDZIAŁ V. Jądro atomu	583—591
ROZDZIAŁ VI. Rozpad atomów naturalny i sztuczny	592—605
A. Przemiany radioaktywne	592—597
B. Przemiany pierwiastków sztucznie wywołane	597—605

ROZDZIAŁ VII. J. J. Thomson i E. Rutherford (życiorysy)	606—609
„O przechodzeniu elektryczności przez gazy, wystawione na działanie promieni Röntgena“	609—614
ROZDZIAŁ VIII. „Promienie katodowe” przez J. J. Thomsona	615—622
ROZDZIAŁ IX. Marja Skłodowska-Curie (życiorys)	623—625
Marja ze Skłodowskich Curie. „Przedmowa do dzieł Piotra Curie” (życiorys Piotra Curie)	625—630
„Badanie ciał radioaktywnych” przez Marję Skłodowską-Curie	631—635

Dział II. Promieniowanie i mechanika atomu.

ROZDZIAŁ X. Struktura widm (serie widmowe)	639—647
ROZDZIAŁ XI. Niels Bohr (życiorys)	648—649
Bohra model atomu	649—664
Zastosowanie modelu Bohra do wyjaśnienia:	
A) widma wodoru	649—656
B) widma helu	656—658
C) widma atomów o wielu elektronach	658—661
D) widm Röntgenowskich	661—664
ROZDZIAŁ XII. Braki modelu Bohra	665—666
Nowe kierunki w mechanice atomu	666—674

Piśmiennictwo, dotyczące fizyki nowoczesnej	674—675
Ważniejsze daty, dotyczące rozwoju optyki	676
Ważniejsze daty, dotyczące nauki o budowie materji	677
Skorowidz osób	678—685
Skorowidz rzeczy	686—698
Spis rzeczy	699—704

Spis portretów

TOM I.

	Obok str.
Mikołaj Kopernik	32
Galileusz	48
Otto von Guericke	72
Isaac Newton	96
Zygmunt Wróblewski	224
Sadi Carnot	256
James Prescott Joule	272
Hermann von Helmholtz	288
William Thomson (Lord Kelvin)	320
Marjan Smoluchowski	384

TOM II.

Benjamin Franklin	24
Aleksander Volta	72
André Marie Ampère	80
Michał Faraday	112
James Clerk Maxwell	144
Henryk Hertz	176
Chrystjan Huygens	264
Augustyn Fresnel	296
Albert Einstein	424
Gustaw Kirchhoff	504
J. J. Thomson i sir Ernest Rutherford	608
Marja Curie-Skłodowska	624
Piotr Curie	624
Niels Bohr	648

ERRATA:

Str.	wiersz	wydrukowano:	powinno być:
29	5 od góry	do ziemi	w ziemię
31	17 od dołu	prawa Coulomb'a	prawa odwrotnych kwadratów
41	5 "	11	12
45	2 od góry	skalpetą	skalpela
50	17 od dołu	tworzenie	tworzeniu
79	4 "	A do B	od A do B
79	1 "	MSC	MN
84	3 od góry	$\frac{x}{l}$	$X \frac{x}{l}$
89	7 "	powiedziałem	powiedział
103	1 "	indukowanymi	indukowanymi
107	21 "	cynowego	cynawego
133	1 od dołu	Wyd. 1-e	Wyd. 1-e w r. 1873.
140	20 od góry	przeziennych	zmiennych
150	15 "	zapomocą	zapomocą
167	4 "	od	do
205	7 "	ogólnikowe	ogólnikowo
221	15 "	obficie	obficie
284	1 od dołu	naturalnie	naturalne
300	19 od góry	str. —	str. 318
304	15 "	kątam	kątami
349	1 od dołu	potwierdzający	potwierdzający
355	2 "	pyłki	pyłki
376	2 "	Qerhandlungen	Abhandlungen
		Rys. 141.	Rys. 141.
466		Tablica układu perjodycznego.	Zdjęcia widmowe Moseleya.
554	14 od góry	Bestemeyer	Bestelmeyer
564	2 od dołu	a dolnej	a dalej
574	Ostatni wiersz tej stronicy (Promienie te...) powinien być pierwszym.		
601	4 od dołu	Rutheford	Rutherford
640	Na rysunku 201 brak cyfr 3884, 3872, 3862, 3855, które należy umieścić koło krawędzi pasm, idąc od ręki lewej ku prawej.		

900—

Zakład Chemii Fizycznej
Politechniki Gdańskiej

Biblioteka Główna

II 60688

Politechniki Gdańskiej